

#### विद्या प्रसारक मंडळ, ठाणे

पुस्तकाचे नाव	•	सूर्य सिद्धान्त विज्ञान भाष्य : भाग १
		व २
भाषांतरकार	•	श्रीवास्तव, महावीरप्रसाद
प्रकाशक	•	इलाहाबाद : डा. रत्नाकुमारी स्वाध्याय संस्थान, विज्ञान परिषद भवन
	•	संस्थान, विज्ञान परिषद भवन
प्रकाशन वर्ष	•	१६८२
<b>पृ</b> ष्ठे	•	८३८ पृष्ठे

## गणपुस्तक विद्या प्रसारक मंडळाच्या "ग्रंथालय" प्रकल्पांतर्गत निर्मिती

गणपुस्तक निर्मिती वर्ष: २०१३

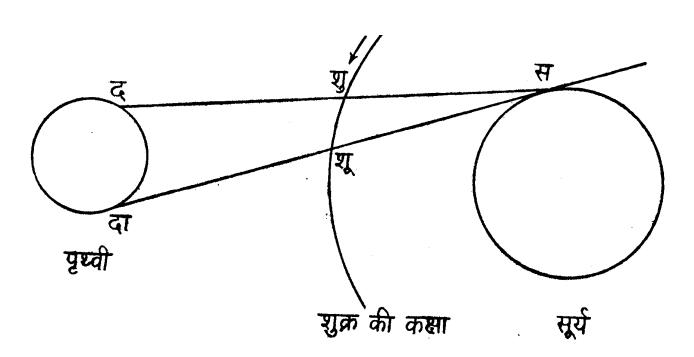
गणपुस्तक क्रमांक :०१३

# सूर्य सिद्धान्त

# विज्ञान भाष्य भाग १ तथा २

भाष्यकार

# स्व. महावीर प्रसाद श्रीवास्तव



डा. रत्नाकुमारी स्वाध्याय संस्थान विज्ञान परिषद् भवन, इलाहाबाद-२

# परिचय

स्वर्शीय महाबीर प्रसाद श्रीवास्तव का जन्म कार्तिक णुक्ल र संवत् १६४४ वि० तदनुसार १८ अक्टूबर, १८८७ में ग्राम बिझौली तहसील हाँडिया, जिला इलाहाबाद में हुआ। इलाहाबाद के ही कायस्थ पाठणाला से हाईस्कूल (१६०६) तथा इन्टर परीक्षाएँ (१६०८) और म्योर कालेज से बी० एस-सी० परीक्षा (१६१०) उत्तीर्ण की। आर्थिक स्थिति ठीक न होने से नौकरी कर ली। सं० १६७६ वि० के कार्तिक मास से 'सूर्य-सिद्धान्त' का 'विज्ञानभाष्य' लिखना प्रारम्भ किया जो विज्ञान परिषद् की मासिक पितका में लगातार छपता रहा। यह भाज्य सं० १६६७ वि० में समाप्त हुआ। विज्ञान परिषद् ने इमे दो भागों में पुस्तकाकार रूप में प्रकाशित किया था।

इस ग्रंथ पर उन्हें मंगलाप्रसाद पारितोषिक तथा चुन्तृलाल पुरस्कार प्राप्त हुए।

इस ग्रंथ का प्रथम संस्करण समाप्त हो जाने पर पाठकों के शतत अनुरोध पर इसे पुनः प्रकाशित किया जा रहा है।

अपनी कोटि की 'विज्ञान भाष्य टीका से युक्त यह ग्रंथ 'सूर्य-सिद्धान्त' प्राचीन भारतीय साहित्य की अमूल्य निधि एवं हिन्दी का एक गौरव ग्रंथ है। 'सूर्य-सिद्धान्त' समस्त पुस्तकालयों एवं जिज्ञासुओं के लिए उपयोगी एवं संग्रहणीय है।

# सूर्य-सिद्धान्त

का विज्ञान भाष्य प्रथम खण्ड

[ मध्यमाधिकार, स्पष्टाधिकार, तिप्रश्नाधिकार ]

भाष्यकार स्व० महावोरप्रसाद श्रोवास्तव

डा० रत्नकुमारी स्वाध्याय संस्थान इसाहाबाद प्रकाशक

डा० रत्नकुमारी स्वाध्याय संस्थान विज्ञान परिषद् भवन महर्षि दयानन्द मार्ग इलाहाबाद-२११००२ फोन नं० ५४४१३

> प्रथम संस्करण, दिसम्बर १६४० [ विज्ञान परिषद् प्रयाग से ] द्वितीय संस्करण, मार्च १६८२ (स्वाध्याय संस्थान से)

मूल्य ६० ४०.००

मुद्रक सरयू प्रसाद पाण्डेब नागरी प्रेस, अलोपीबाग, इलाहाबाद

#### प्रस्तावना

डॉ॰ रत्नकुमारी स्वाध्याय संस्थान की ओर से प्राचीन वाङ्मय के कई ग्रन्थ प्रकाशित किये जा चुके हैं—स्वामी सत्यप्रकाश और डॉ॰ उषा ज्योतिष्मती के ग्रन्थ, जैसे बखशाली-मेनुस्क्रिष्ट, शुल्ब-सूत्र (संस्कृत और अंग्रेजी में )। इसी परम्परा में हम स्वर्गीय श्री महावीर प्रसाद श्रीवास्तव के सूर्य-सिद्धान्त का विज्ञान भाष्य प्रकाशित कर रहे हैं। यह गौरव हमें विज्ञान-परिषद्, प्रयाग की उदारता से प्राप्त हुआ है, जिसके लिए हम परिषद् के अधिकारियों के उपकृत हैं।

इस प्रन्थ के प्रकाशन का व्ययसाध्य कार्य सम्पादित करना हमारे लिए किठन होता यदि हमें करनाल के आदरणीय रायसाहब चौधरी प्रताप सिंह जी और उनके द्वारा स्थापित न्यास द्वारा आर्थिक सहायता प्राप्त नहीं हुई होती। चौधरी साहेब के हम अत्यन्त आभारी हैं। अभी हम प्रथम खण्ड प्रकाशित कर रहे हैं, जिसमें मध्यमाधिकार, स्पष्टाधिकार और विप्रश्नाधिकार हैं। दूसरे खण्ड में यह ग्रन्थ संपूर्ण समाप्त हो जायगा।

फाल्गुनी पूर्णिमा ६ मार्च, १६८२. एस० रंगनायकी,
एम०एस-सी०, डी० फिल, डी० एस-सी॰
निदेशिका

# भूमिका

स्वामी दयानन्द ने अपने अमर ग्रन्थ सत्यार्थप्रकाश में १८७४ ई० में विद्यान्यों के स्नातकों के पठन-पाठन का एक समग्र पाठ्य-क्रम दिया। इस पाठ्यक्रम का एक ऐतिहासिक महत्व है क्योंकि ऋषि दयानन्द की इस आयोजना से पूर्व इस देश में पाठ्यक्रमों की कोई सर्वांगीण पद्धित न थी। १८५८ ई० में देश में तीन विश्वविद्यालय खुले—कलकत्ता, मद्रास और बम्बई के। १८८८ ई० में प्रयाग और लाहौर के दो और विश्वविद्यालय (महिंष दयानन्द की मृत्यु के बाद) स्थापित हुए। संस्कृत की ऐसी परीक्षायों भी, जैसे काशी की, आरम्भ नहीं हुई थीं। अतः हम निश्चयपूर्वक कह सकते हैं, कि ऋषि दयानन्द की समग्र पाठ्यक्रम विधि ही इस दिशा में प्रथम प्रयास है। व्याकरणादि पढ़ने के अनन्तर ऋषि ने मनुस्मृति, वाल्मीक रामायण, महाभारत, षड् दर्शन, ब्राह्मण ग्रन्थ, उपवेद (आयुर्वेद, धनुर्वेद, गान्धर्ववेद; अर्थवेद-शिल्पादि) सिखाने की बात कही। फिर लिखा कि दो वर्ष में ज्योतिष शास्त्र, सूर्य-सिद्धान्त, जिसमें बीजगणित, अंक, भूगोल, खगोल, और भूगर्भ विद्या हैं, इसको यथावत् सीखें।

ज्योतिष् विषयों का आदि स्रोत वेद की ऋचाएँ हैं। ऋग्वेद के प्रथम मण्डल के सूक्त १६४ का नाम अस्यवामीय सूक्त है। इस सूक्त के मन्त्रद्रष्टा ऋषि दीर्घतमस् हैं। यह सूक्त ज्योतिष् शास्त्र का प्रेरणादायक स्रोत है—

द्वादशारं न हि तञ्जराय वर्वेति चक्रं परि द्यामृतस्य । आ पुता अग्ने मिथुनासो अत सप्तशतानि विशतिश्च तस्थुः ॥

(ऋ০ १/१६४/११)

सूर्य का चक्र जिसमें बारह अरे हैं, जो निरन्तर घूमता रहता है, कभी थकता भी नहीं, जीर्ण भी नहीं होता, मरता भी नहीं। ७२० इसके पुत्र हैं (३६० दिन और ३६० रात्रियाँ)। अथर्व वेद में दो सूक्त उन्नीसवें काण्ड में हैं (सूक्त ७ और ८), जिनका ऋषि गार्य है। इस सूक्त में २७ नक्षत्रों का गणना दी गयी है। वेद से प्रेरणा पाकर लगध मुनि ने वेदांग ज्योतिष की रचना की जिसके ग्लोक ऋग् ज्योतिष और यजु:-ज्योतिष नाम से मिलते हैं। लगध का काल ६०० ईसा से पूर्व माना जाता है। ज्योतिष के लिए एक और शब्द काल-विधान-शास्त्र (यजु:-ज्योतिष ३) है। ''गणित'' शब्द का भी प्रयोग इसी अर्थ में लगध ने किया है, और वेदांग के इस अंग की महिमा इस प्रकार व्यक्त की है—

यथा शिखा मयूराणां नागानां मणयो यथा। तद्वद् वेस्राग शास्राणां गणितं मूर्धनि स्थितम्।।

(यजु: ज्योतिष्, श्लोक ४)

मयूर के शरीर में जो शिखा की शोभा है, और साँपों के शिर में मणि की वही महिमा वेदांगों में गणित की अर्थात् गणित-ज्योतिष् की है।

वेदांग ज्योतिष् के बाद ज्योतिष्. शास्त्र के क्षेत्र में ज्योतिष् के कई सिद्धान्तों का प्रचलन हुआ। इनमें से पांच सिद्धान्त विशेष महत्व के हैं। इनका तुलनात्मक विवेचन वराहमिहिर ने अपनी प्रसिद्ध रचना ''पंचसिद्धान्तिका'' में किया है। पांच सिद्धान्त निम्न श्लोक में गिनाये हैं—

पौलिश-रोमक-वासिष्ठ-सौर-पैतामहास्रु पंचसिद्धान्तः।

इन पांचों में से प्रथम दो का (पौलिश और रोमक का) लाटदेव ने विवेचन किया। वराहमिहिर की दृष्टि से पौलिश सिद्धान्त में गणना यथार्थ है, रोमक-सिद्धान्त भी लगभग ऐसा ही है। इन दोनों से भी अधिक स्पष्ट सावित-सिद्धान्त अर्थात् सौर सिद्धान्त या सूर्य-सिद्धान्त है। शेष दो वासिष्ठ और पैतामह झूठे (दुरविश्रष्ट) हैं। पंचसिद्धान्तिका का एक संस्करण प्रोफेसर थोबोट (G. Thibaut) और महामहोपाध्याय सुधाकर द्विवेदी ने अंग्रेजी अनुवाद सहित प्रकाशित किया। सुधाकर जी के संस्कृत भाष्य का नाम ''पंचसिद्धान्तिका प्रकाशिका'' है (प्रयाग, १५ दिसम्बर' १८८८)।

इसकी परम्परा में ही विज्ञान परिषद, प्रयाग, के पुराने पार्षद श्री महावीर प्रसाद श्रीवास्तव ने सूर्यसिद्धान्त के विज्ञान-भाष्य का दुस्तर कार्य हाथ में लिया। उनके जीवन भर का यह गुरुतर कार्य १६४० ई० में समाप्त हुआ। १६२२ में प्रन्थ आरंभ हुआ, इसका प्रथम अध्याय (मध्यमाधिकार) १६२४ में प्रकाशित हुआ। बारहवां अध्याय १६३१ में छपा। धनाभाव से फिर काम रुक गया। अन्तिम दो अध्याय १६४० में छपे। इस प्रकार यह भाष्य भ्रातृ द्वितीया संवत् १६६७ वि० अर्थात् सन् १६४० ई० को समाप्त हुआ था। श्रीवास्तव जी का यह ग्रन्थ थोड़ा-थोड़ा करके विज्ञान-मासिक पत्निका में लगभग प्रतिमास निकलता था, और ग्रन्थ रूप में इसकी कुछ प्रतियां अलग से भी तैयार कर दी गयी। पिछले लगभग २० वर्ष से सूर्य-सिद्धान्त का यह विज्ञान भाष्य अनुपलब्ध रहा है।

डा० रत्नकुमारी स्वाध्याय संस्थान को यह गौरव प्राप्त है, कि विज्ञान परिषद्, प्रयाग के अधिकारियों की असीम उदारता से इसके प्रकाशन की अनुमति इस संस्थान को प्राप्त हुई। प्राचीन वाङ्मय के अनुमति ग्रन्थों के प्रकाशन की आयोजना, स्वाध्याय संस्थान ने अपने हाथ में ली है। इस ग्रन्थ को हम दो खण्डों में प्रकाशित कर रहे हैं। ग्रन्थ के अन्तर्गत जो चित्र हैं, उनके क्लाक विज्ञान-परिषद् ने

तैयार कराके संस्थान को सौंपे। स्वर्गीय महावीर प्रसाद श्रीवास्तव के पुत श्री श्रीकृष्ण श्रीवास्तव, अवकाश प्राप्त जज, ने इस कार्य में रुचि ली। विज्ञान परिषद् के महामंत्री डा० शिवगोपाल मिश्र जी ने समस्त ग्रन्थ का प्रूफ-संशोधन कार्य स्वयं तपस्या-पूर्वक तत्परता से किया। सूर्य-सिद्धान्त का मूल संस्कृत पाठ प्रो० कृपाशंकर शुक्ल, लखनऊ विश्वविद्यालय, के सम्पादित संस्करण के आधार पर दिया गया है। पाठ के संशोधन में हमें यथेष्ट सहायता अपने वयोवृद्ध सदस्य पं० ओंकारनाथ शर्मा जी से भी प्राप्त हुई थी। हम इन सब के आभारी हैं।

स्वर्गीय श्री श्रीवास्तव जी ने पुस्तक की एक विस्तृत भूमिका (४३ पृष्ठों की) लिखी थी, जो अन्तिम खण्ड के साथ प्रकाशित हुई थी (१६४०)। खेद है, कि उनकी यह भूमिका वर्तमान संस्करण में पूरी तरह से नहीं दी जा सकी है। इसके कुछ ही आवश्यक अंश हम यहाँ दे रहे हैं। स्व० श्रीवास्तव जी ने विज्ञान परिषद् प्रयाग द्वारा प्रकाशित "सरल विज्ञानसागर" (१६४६) ग्रन्थ में भारतीय ज्योतिष् पर अत्युपयोगी सामग्री दी है। यदि यह अलग से प्रकाशित हो जाय, तो अत्युत्तम होगा।

स्वर्गीय श्री महावीर प्रसाद श्रीवास्तव ने यह विज्ञान-भाष्य अपने दिवंगत पूज्य पिता जी को समर्पित किया था। समर्पण के शब्द थे— "पूज्य पिताजी की पूज्य स्मृति में, जिनके चरणों में बैठकर गणित का प्रथम पाठ पढ़ा था।"

ढॉ॰ रत्नकुमारी स्वाघ्याय संस्थान, प्रयाग १५ मार्च १६८२ —उषा ज्योतिष्मती अध्यक्ष अनुसंधान विभाग

# भाष्यकार की भूमिका

## [ स्व० श्री महावीर प्रसाद श्रीवास्तव द्वारा लिखित भूमिका का संक्षिप्त अंश ]

ज्योतिषशास्त्र वेद का प्रधान अंग है क्योंकि इसी से यज्ञों का समय निश्चित किया जाता है। इसलिए प्राचीन काल में भारतवर्ष में ज्योतिषशास्त्र का अध्ययन-अध्यापन पुण्यकार्य समझा जाता था। इसका दूसरा नाम कालविधानशास्त्र अथवा कालज्ञान भी है। कश्यप संहिता के अनुसार ज्योतिषशास्त्र के प्रवर्तक १८ आचार्य थे जिनके नाम यह हैं:—

१—सूर्यं, २—पितामह, ३—ब्यास, ४—वसिष्ठ, ५—अति, ६—पराशर, ७—कश्यप, ८—नारद, ६—गर्यं, १०—मरीचि, ११—मनु, १२—अंगिरा, १३—लोमश, १४—पौलिष, १५—च्यवन, १६—यवन, १७—भृगु और १८—शौनक।

यहाँ जो १८ नाम गिनाये गये हैं उन सब के सिद्धान्त-प्रन्थों का पता नहीं है। इनमें कई संहिता और सिद्धान्त दोनों के कर्ता हैं, कोई दोनों में केवल एक ही बिषय के हैं, किसी के नाम का ग्रन्थ दोनों विषयों पर भी नहीं उपलब्ध है।

जिन प्राचीन सिद्धान्तों की चर्चा वराहमिहिर के समय से अब तक होती वायी है वे हैं १—पौलिश, २—रोमक, ३—वासिष्ठ, ४—सौर, और १—पैतामह सिद्धान्त, जिनका संग्रह वराहमिहिर ने (१५० ई० के लगभग) अपनी पंच-सिद्धांतिका नामक पुस्तक में किया है जिसमें यह भी बतलाया है कि पौलिश सिद्धान्त स्पष्ट है, उसी के निकट रोमक-सिद्धान्त है, परन्तु सबसे स्पष्ट सूर्य-सिद्धान्त है, शेष दो बहुत भ्रष्ट है। पंचसिद्धान्तिका-प्रकाशिका टीका के पृष्ठ २ पर म० म० सुधाकर दिवेदी जी सूर्यांक्ण-संवाद का अवसरण देकर कहते हैं कि गर्गादि मुनियों का जो ज्ञान पुलिश महिंष ने कहा वह पौलिश सिद्धान्त, ब्रह्मशाप के कारण रोमक नगर में उत्पन्न होकर, सूर्य भगवान ने जो ज्ञान रोमक के यवन जाति को बतलाया वह रोमक सिद्धान्त, जिसे वसिष्ट ने वपने पुत्र पराशर को दिया वह वसिष्ट सिद्धान्त, जिसे सूर्य ने मय दैत्य को दिया वह सौर-सिद्धान्त और जिसे ब्रह्मा ने अपने पुत्र वसिष्ठ को दिया वह पैतामह-सिद्धान्त है।

यह सूर्याचण संवाद कहाँ से निया गया यह नहीं बतलाया गया है। इसके अनुसार रोमन सिद्धान्त और सीर-सिद्धान्त दोनों के उपदेशक सूर्य भगवान हैं, पहला

रोमक नगर में यवनों को बतलाया गया और दूसरा मय दैत्य को जिनके स्थान का पता नहीं है परन्तु जिसको पाश्चात्य विद्वान यूनानी (यवन) तथा भारतीय विद्वान असीरिया या बैबीलोनिया का निवासी समझते हैं। परन्तु ब्रह्मगुष्त ने (६२८ ई०) केवल रोमक-सिद्धान्त को विदेशी (स्मृति वाह्य) समझा था, सौर-सिद्धान्त को नहीं। वर्तमान सूर्य-सिद्धान्त के पहले अध्याय के श्लोक २-६ में लिखा है कि सतयुग के अंत में मय नामक असुर ने ज्योतिष सीखने के लिए सूर्य भगवान् की तपस्या की, तब उन्होंने अपने अंश पुरुष को इस काम के लिए नियुक्त किया। इसी अंश पुरुष ने सारा सूर्य-सिद्धान्त जिसे पहले के युगों में स्वयं सूर्य भगवान् ने महर्षियों को बतलाया था मयासुर को बतलाया जिससे महर्षियों ने फिर प्राप्त किया।

यदि वद की संहिताओं, ब्राह्मण-ग्रन्थों और उपनिषदों का निष्पक्ष भाव से अध्ययन किया जाय तो पता चलेगा कि उस प्रागैतिहासिक काल में भी आकाश-दर्शन के अनुभव जहाँ-तहाँ भरे पड़े हैं और उन पर खूब तर्क वितर्क किया गया है। यदि ऐसा न होता तो अयन विन्दु के मिन्न-मिन्न नक्षत्रों में होने की बात कहाँ से आती, ऋतुओं और महीनों तथा तिथियों और नक्षत्रों का सम्बन्ध किस प्रकार जान पाते! मध्यकालीन भारत में भी बुद्धिमान और सूक्ष्मदर्शी ज्योतिषियों और गणितज्ञों का अभाव नहीं था। आर्यभट, वराहमिहिर, ब्रह्मगुष्त, मुंजाल, केशव, गणेश आदि के ग्रन्थ पढ़नेवाले यह जान सकते हैं कि आकाश की घटनाओं के बारे में इन्होंने कैसी-कैसी सूक्ष्म बातें लिखी हैं। अब तो शंकर वालकृष्ण दीक्षित, प्रबोधचन्द्र सेनगुष्त आदि ने प्राच्य और पाश्चात्य ज्योतिषियों के ग्रन्थों के तुलनात्मक अध्ययन से भी यह सिद्ध कर दिया है कि भारतीय ज्योतिष हिपार्कस या टालमी की ज्योतिष से सर्वथा स्वतंत्र है।

आर्यभटीय से स्पष्ट प्रतीत होता है कि आर्यभट ने भारत के प्राचीन ज्योतिष् का मंथन करके तथा सूर्य, चन्द्र, ग्रहों और नक्षत्रों का स्वयं निरीक्षण करके आर्यभटीय ग्रन्थ का निर्माण किया था।

जी अगर के (G. R. Kaye) लिखते हैं, ''इसमें संदेह नहीं कि वराह-

भदसज्ज्ञान समुद्रात् समुद्धृतं देवताप्रसादेन।
सज्ज्ञानोत्तर रत्नं मया निमग्नं स्वमितनावा ॥४६॥
आर्यभटीयं नाम्नापूर्वं स्वायम्भुवं सदासद्यत्।
सुकृतायुषोः प्रणाशं कुरुते प्रति कञ्चुकं योऽस्यः॥४०॥
क्षितिरिवयोगाद्दिनकृदवीन्दुयोगात् प्रसाधितश्चेन्दुः।
शशि ताराग्रह योगात्तयैव ताराग्रहास्सर्वे ॥४८॥ (आर्यभटीय गोलपाद)

मिहिर के पास यवनों के सिद्धान्तग्रंथ मौजूद थे और उनकी व्याख्या के ढंग से यह जान पड़ता है कि वे नये विचार या कम से कम ऐसे विचार और शब्द जो दोनों में सामान्य नहीं थे अपने ग्रंथों में ला रहे थे और यह तो निश्चय है कि इनमें से कुछ विचार टालमी के बाद के हैं।" इस मत का खण्डन करने के लिए मुझे सबसे प्रबल प्रमाण यह जान पड़ता है जिसमें वराहमिहिर ने अयत्-चलन या बसंत-सम्पात-चलन की अनिभज्ञता दिखलायी है, यद्यपि उनको इस बात का ज्ञान था कि उनके समय में दक्षिणायन कर्कराशि के आरम्भ में अथवा पुनर्वसुनक्षत्न में होता था और प्राचीन काल में यह अक्लेषा के आधे भाग पर होता था। यदि उनको हिपार्कस या टालमी के ग्रंथ से परिचय होता तो इनके लिखे बसन्त-सम्पात-चलन (precession of equinoxes) को अवश्य मान लेते । इस बात पर ब्रह्मगुप्त ने भी नहीं ध्यान दिया या जिससे प्रकट होता है कि ब्रह्मगुप्त के समय तक बसंत-सम्पात-चलन की बात मध्यकालीन भारतीय ज्योतिषियों को नहीं खटकी थी यद्यपि प्राचीन काल में आकश के प्रत्यक्ष दर्शन से उनको अनुभव हो गया था कि उत्तरायण और दक्षिणायन के नक्षत्र बदल गये हैं क्योंकि मैत्रायिणी उपनिषद में इस बात का उल्लेख है कि दक्षिणायन उस समय होता था जब सूर्य मघा से लेकर धनिष्ठा के आधे भाग तक रहता था और उत्तरायण उस समय होता था जब सूर्य श्रविष्ठार्ध से अश्लेषा तक रहता था। वेदांग ज्योतिष में भी यह साफ़-साफ़ बतलाया गया है कि उत्तरायण का आरम्भ उस समय होता था जब सूर्य श्रविष्ठा के आदि में आता था। वराहिमिहिर इसी की चर्चा करते हुए बतलाते हैं कि हमारे समय में दक्षिणायन पुनर्वसु में होता है, जब इससे भिन्न हो तो निरीक्षण करके निष्चय कर लेना चाहिए रे।

ऊपर के अंकों से स्पष्ट है कि नाक्षत्न वर्ष के भारतीय मान यथार्थ नाक्षत्न वर्ष से ३ मिनट २७ सेकण्ड से अधिक बड़े नहीं हैं और ब्रह्मगुप्त का मान इसके सबसे निकट है। वास्तव में यह मान मन्द-केन्द्र वर्ष के मान से सवा मिनट के लगभग कम हैं इसलिए इससे प्राय: बिल्कुल मिलते हैं। यही कारण है कि सूर्य के मन्दोच्च की गित हमारे ग्रन्थों में प्राय: नगण्य सी मानी गयी है। इनकी तुलना में मेटन और बैबीलोनिया के नाक्षत्न वर्ष के मानों में अधिक भूल है। टालमी और केपलर के सायन वर्ष के मान यथार्थ सायन वर्ष से साढ़े ६ या ७ मिनट अधिक हैं। इसलिए

१. आक्ष्लेषाद्धीदासीद्यदा निवृत्तिः किलोज्णिकरणस्य। युक्तमयनं तदासीत् साम्प्रतमयनं पुनर्वसुतः॥२१॥

हैं वाराही संहिता आदित्य चार पृष्ठ १६, १७, विज्ञानभाष्य पृष्ठ ३३६।

# सौर बर्ष के मान---भिन्न-भिन्न मतों के अनुसार

	दिन	घंटा	मिनट	सभि	. (
वर्तेमान सर्थे सिद्धान्त	26 w m	w	92	₩ 24 W	यथार्थं से ३ मिनट २७ स० आधिक
आर्यभटीय	54 W M	υr	6°	78. W. 36.	
बाह्मम्प्रट सिद्धान्त	36 63°	us	<u>~</u>	વડ	
मध्यमनाक्षत्र वर्षे लॉकियर के अनुसार	18. 24.	υΣ	લા	m, W	ग्याण नाक्षत विष
101 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	े जर १८८ १८८ १८८	w	mr av	જ લા ભ	
	<b>36</b> U.S.	<del>34</del>	_ เก	8.048	i,
सायनवर्ष टालमी के अनुसार*	24 UT er	<b>5</b> 4	ર્ઝ <b>ર્ઝ</b>	G∕ ∾~	ययार्थ सायन वर्ष सं६ मि० ९६ स <b>े</b> अधिक
क्रोपर इनेपर निकस के अनमार ×	วศ เบา กา	<b>.</b>	ಶ ಶ	บ x	د ع
क्रम् कान्यात के अनमार्	. w . w	w	ស្ត	<b>9</b>	ग्याथं नाक्षत वर्षे से ६ ,, ४ द
क्षत्रप्त नटन है । । केबीलोनियन		w	<b>∞</b> (fr	ત્ય તા હ	0 t

\* Syntaxis, Karl Manitius's edition, Vol. I, p. 146.

X Heroes of Science, p. 63

§ Encyclopaedia Britannica, History of Astronomy.

सिद्ध है कि हमारे ज्योतिषियों के बेघ टालमी वा केपलर के बेघों की अपेक्षा अधिक शुद्ध हैं और इसलिए स्वतन्त्र भी हैं।

इसी प्रकार यदि मन्दोच्चों, पातों तथा अन्य ध्रुवांकों की तुलना की आय तो प्रगट हो जाता है कि हमारे आचार्यों के माने हुए ध्रुवांक अधिकांश में यथार्थ से अधिक निकट हैं। इसलिए यह सिद्ध हो जाता है कि हमारा ज्योतिष टालमी या किसी अन्य विदेशी ज्योतिष की छाया नहीं है वरन् स्वतन्त्र है। इन बातों का दिग्दर्शन विज्ञान-भाष्य में जगह-जगह कराया गया है।

सूर्य-सिद्धान्त का रचना काल-इस सम्बन्ध में विद्वानों में बड़ा मतभेद है। इस पुस्तक में जो रचना काल बतलाया गया है वह तर्क से तो समझ में आता नहीं क्योंकि यदि यह इतने प्राचीनकाल, इक्कीस लाख पैंसठ हजार वर्ष से इसी प्रकार चला आता तो आज से पाँच हजार वर्ष पूर्व महाभारत-काल में उस समय के महाराजाधिराज दुर्योधन के दरबार में जहाँ उस समय के बड़े-बड़े विद्वान मीजूद थे यह प्रश्न क्यों उठ खड़ा होता कि पाण्डवों के चौदह वर्ष का बनवास-काल कब पूरा होगा ? इस सम्बन्ध में भीष्म का जो उत्तर है उससे तो यह समझ में नहीं आता कि उस समय सूर्य-सिद्धान्त जैसे ग्रन्थ की ज्योतिष-गणना का उनको परिचय था। परन्तु इसमें संदेह नहीं कि इस ग्रन्थ का आदि रूप वराहमिहिर के बहुत पहले का है और संभव है कि पंचसिद्धान्तिका में जो रूप देख पड़ता है वह आदि रूप नहीं है वरन् उसमें वराहमिहिर ने कुछ संशोधन किया है। परन्तु आश्चर्य है कि आर्यभट्ट (४७६ ई०) ने अपने ग्रन्थ इसकी कहीं चर्चा नहीं की है, इससे यह अनुमान होता है कि आर्यभटीय के रचना काल के आसपास ही इसकी रचना भी हुई है। वराह-मिहिर ने सूर्य-सिद्धान्त का जो रूप दिथा है वह वर्तमान सूर्य-सिद्धान्त से भिन्न है जिसमें अयन-चलन की बातें पीछे से बढ़ायी गयी हैं क्योंकि यदि अयन-चलन की चर्चा सूर्य-सिद्धान्त में वराहमिहिर के पहले होती तो यह पश्वसिद्धान्तिका में कहीं न कहीं इसका समावेश जरूर करते और इतना ही लिखकर न संतोष करते कि प्राचीनकाल में अयन-विन्दु आश्लेषा नक्षत्र में था अब पुनर्वसु में है। ब्रह्मगुन्त (६२८-६६५ ई०) के समय में भी सूर्य-सिद्धान्त का जो रूप था उसमें अयन-चलन की बात नहीं थी क्यों कि ऐसी दशा में ब्रह्मगुष्त इसकी चर्चा अवश्य करते। यह बात तो भास्कराचार्य के कुछ पहले मिलायी गयी होगी परन्तु फिर भी उस रूप में नहीं जैसा कि अब देख पड़ती है क्योंकि भास्कराचार्य ने स्वयं इसकी शुद्धता पर शंका प्रकट की है। इसलिये यह सिद्ध है कि वर्तमान सूर्य-सिद्धान्त का आदि-रूप तो वही है जो पञ्च सिद्धान्तिका में दिया गया है और वराहमिहिर के पहले भी भौजूद था अथवा वाराही सूर्य-सिद्धान्त उसका संशोधित रूप है और बाद में भी उसमें ज्योतिषियों ने समय-समय पर संस्कार

ह स ज	<u>ई</u> स्वी	२ ४ ४	w. 42 42	र १ १ १	જ જ	3x 22	93088	## 45	ย ช
१ त स्वत १०५ में १०९ कि	ा कला विकला	~	> ~	น พ	» »	>=	φ.	m >	<b>~</b> m
की ल सब ४९०१ १०७१	अंश	~	+	+	+	~ 	0	° 1	+
to <sub>str</sub> s		<b>30</b>	<b>&gt;</b>	w.	<b>9</b> ≻	~	w.	W.	~
E W W	मि कला विकला	8	≫ ≫	B.	~	o ज	្ត	/B*	mr m
स स स स प	अंश	+	<u> </u>	+	~ 	~ +	o 1	> 	<del> </del>
व में य	विकला	U. M.	er er	17	or .	بر <b>عر</b>	w.	ು ಸ್	0/
निस् ००० १८	<u>।</u>	هر ا	<b>S</b>	វេ	9	o.^ <b>o.~</b>	6∕ ≥6	54	es.
te m°	अंभ	+=	ี้   	» +	» 	ਤਾਂ 1	0	<b>ब</b> र 	タ 十
वा मः च	त. विकला अंश	વા	U.	4	<b>6</b> 7	<b>9</b>	9 <b>~</b>	9 30	æ •✓
लिस्बित ००० में २६० प्र	M	× ×	w. ∞	<u>အ</u>	5	3	લા	9	W.
कति १००१ १००१		დ• ⇔. _L	~ W ~ I	<u>տ</u> 	វេ	° ¥	<u>بن</u> ا	ω· ~ Ι	₩ ₩ ₩
	<u> </u>	+	<u>~</u>	_ <del>\</del>	<u> </u>	+	<u>n</u>	w ·	+
व व च	्र विकला  अंश	್ ಶ್	m	m	o.,	B	>	w	or
्रमः जिस्	<u>,</u> हला	មរ	<b>™</b>	() ()*	<b>&gt;</b>	>> >>	र्ज	ধ্য	es es
काल <b>४००</b> २४०२	स्र	ች <b>ት</b> ተ	30	+ ev	ر ا ا	¥ +	m² I	ر ا س	• } +
			m, 1	7 7 20	ار س	No	~ ∞ ∞	ب عر	~ ~ m²
ब प्रमः भ सः मे		४५	m >	<b>~</b>	o~	લા	<b>≥</b> ₹	<b>~</b> <b>~</b>	න ස
कल्यियुग े आरंभ े०२ हे	कला			~	മ		<b>.</b>		
ife o	अंश	+	+ 30	~ +	໑ ~ 	\$ +	عر عر	, m	m' +
	he'	্ঞা শ্ৰে	<b>€</b>	मंगल	्रे च	श्रानि	<b>4</b>	चंद्रोच्च	चर्द्र-

मध्यम मान १०६१

करके इसको वर्तमान रूप में प्रकट किया है, जिसके लिये आर्यभट्ट, ब्रह्मगुष्त आदि के ग्रन्थों या बेधों से सहायता ली गयी होगी, जैसा कि सेनगुष्त महोदय अपनी खण्डखाद्यक की भूमिका में सिद्ध करते हैं।

पाश्चात्य विद्वानों का मत — इसके रचना काल के सम्बन्ध में पाश्चात्य विद्वानों ने बड़ा ऊहा-पोह किया है जिसके लिये उनको धन्यवाद देना हमारा परम कर्त्तव्य है। इस विषय में बेंटली महोदय ने बहुत परिश्रम किया है। इन्होंने सूर्य-चन्द्रमा आदि ग्रहों की गणना सूर्य-सिद्धान्त तथा नवीन वेधों के अनुसार भिन्न-भिन्न कालों के लिये करके उस समय को सूर्य-सिद्धान्त का रचनाकाल स्थिर किया है जब दोनों गणनाओं के अनुसार ग्रहों के भोगांश एक हो जाते हैं। यह बात पृष्ठ १४ के कोष्ठक से स्पष्ट होगी जिसमें ग्रहों की अशुद्धियाँ दिखलाई गयी हैं।

इससे बेंटली यह परिणाम निकालते हैं कि सूर्य-सिद्धान्त ११वीं सदी के अन्तिम चरण में लिखा गया। देखने में तो यह बहुत ही युक्ति-युक्त जान पड़ता है और इसमें संदेह नहीं कि लेखक महोदय ने इसमें बड़ी नवीनता दिखलाई है परन्तु यथार्थ में यह रीति बिना अच्छी तरह परीक्षा किये मानने योग्य नहीं है। यह बात मैं बर्जेस के अनुवाद की प्रकाशन समिति के शब्दों में ही बतला देना पर्याप्त समझता हूँ:—

"दूसरे ग्रहों के सम्बन्ध में बेंटली ने शून्य अशुद्धि के जो समय निकाले हैं वे हमारे निकाले हुए समयों से बहुत मिलते हैं जिनको हमने १८६० ई० की अशुद्धियों से पीछे की तरफ गणना कर के निकाले हैं और जो ६७वें श्लोक की टीका के साथ दिये गये हैं।"

"इन दोनों कोष्ठकों की तुलना करने पर यह तुरन्त देख पड़ेगा कि बेंटली ने अपना निर्णय ग्रहों के निरपेक्ष स्थानों की अगुद्धियों से नहीं निकाला है वरन् सूर्य के स्थान की तुलना में। परन्तु सूर्य के स्थान की अगुद्धि का उन्होंने विचार ही नहीं किया है। हिंदुओं का राशि-चक्र नाक्षितिक (Sidereal) है और सूर्य की गित पर किसी प्रकार निर्भर नहीं है। अन्य ग्रहों की तरह सूर्य भी ३१०२ ई० पूर्व उस स्थान पर नहीं था, जहाँ मान लिया गया है और इसलिये इस पद्धित के अनुसार सूर्य की जो गित मानी गयी है वह यथार्थ से भिन्न है क्योंकि नाक्षत्रवर्ष ३।। मिनट बड़ा माना गया है। इसलिये सूर्य की अगुद्धि का विचार क्यों न किया जाय और ग्रहों की नाक्षत्रिक गित का विचार इसी अगुद्ध का विचार क्यों न किया जाय और ग्रहों की नाक्षत्रिक गित का विचार इसी अगुद्ध गित की तुलना में क्यों किया जाय? यह प्रकट है कि बेंटली को सूर्य के स्थान का भी पूरी तरह विचार करना चाहिए था और यह विखलोना चाहिए था कि इससे भी वही परिणाम निकलता है जैसा कि अन्य ग्रहों की गणना से और यदि नहीं तो असंगति का कारण क्या था? ऐसा

पहली जनवरी सन् १८६० ई०. को वाशिगटन की मध्यराति में ग्रहों के मध्यम भोगांश

			सूयं-सिद्ध	सूर्य-सिद्धान्तानुसार			JE LG	चीन ब्योर्	<sub>जन्मीत</sub> ज्योतिषानसार
to tal		म्			बीज संस्कृत		5		9
•	ਲ ਲ ਜ਼ਿਲ੍ਹ	कला	विकला	फ खं. फ खं.	भ त	विकला २१	अंश १० <b>०</b>	म् अ	विकला इ
यं च श भा	ਲ ੜਾਂ ਪ ੜਾਂ ~	<u>π</u> «	Y O	ا ا ا	, s	·	ठ- ४ ७	៤	<b>6</b>
7 <b>16</b> 19 <b>5</b>	i eg	` >o >d	. <b>ಸ್</b> ಶ	er er	<u>ඉ</u> සේ	ប	est.	<b>6</b>	us. nz.
मं १	. જ . જ	W.	ಶ್	જ જ	UL. A.	ੜਾਂ	946	6	W.
ু ন	` <u>`</u>	9	8	900	น ×	₩ ਤਾਂ	40 B	ar mr	୭ <b>~</b>
त्र (	ر د د	ه ه	~ ~	<b>ይ.</b> ሙ ሙ	> •	ω >>	<b>૭</b> દે	9	<b>°</b> ,
वःद्रमा	W	>	લડ	W	>>	લ	8	<b>~</b>	er er
च दि । इस	er er	o *	» ~	m O	99	6-	ው' በ' ሎ	<b>୭</b> ≫	ನ್ ಗ
चन्द्रपात	67 67 67	ક્ર	۶. م	9	%	u m	२६६	น >>	°~

	सूर्य-सिद्धान्त	16	अनुसार ानकाल हुए	6 -	1 66 1		\$	
	मूल प्रत्य के अ	अनुसार अधुद्धियाँ	्रिया । -		बीज संस्कृत	ग्रन्थ के	अनुसार अधुष्ट्या	
	* निरपेक्ष	জ নি ক ক	सूर्य की अपेक्षा	क स सुद्	निरपेक्ष	년 등 등	सापेक्ष	स्य स्य स्य
AT AT	असंस कला विकला	o (10)	अंधा कला विकला	dia.	अंश कला विकला	dita.	अंश कला विकला	dia.
•	- 1	0 50	•	:	4% 3% E —	2४०	0	<u>:</u>
म	s )		አአ • ራ • 9	क १ १	% ~ ~	96 x b	* * * * +	००५५
ಸ್ತ (ಕ್	6 C	6666	เม	20 20 40	26 % 20 27	३ १ १ ६	कर वह रूम	१४०४
(전	, , , ,		, m	> > > > > > > > > > > > > > > > > > >	कारे का क्षेत्र 	ໝ ນ ນ	₹ ₹ ~	* 5 × b
मगल	o ( y o o o o o o o o o o o o o o o o o o	\$ 0 0 0	۲ لا م	์ เก	वंद ५%	४५०३	% · ~ +	*9%6
ઇ પ્ર નિ	× 44 × × × × × × × × × × × × × × × × × ×	, , , , ,	s w	์ พ พ	8 c x x E	9 र ५ ०	n m	<b>१</b> ८२४
	, b	7 6		م م م	≯ श्रे ह	४११	+ + -	9906
प्रत्या <b>च</b> न्द्रीच्च	· ~ +	य १ १ १	१६ ५४ १+	<b>१</b> १११	१८ ३६ ०	e क क	° .	थ्य ज । ज ।
		9 45 6	+3 25 26	११६२	ें हे <b>अ है</b> —	& S S S S S S S S S S S S S S S S S S S	σ− 	~
7 7 7	5		4	F-15-51-2	से बाता जाता है और	मापेक्ष	वह स्थान है जो सूर्य	सि नापा

\*ितरपेक्ष स्थान वह है जो राशि-चक्र के स्थिर आदि विन्दु से नापा जाता है और सापेक्ष वह स्थान है जो सूर्य से नापा जाता है जिसकी स्थिति सौर नाक्षत वर्ष के अनुसार निश्चय की जाती है जो यथार्थ से १ मिनट के लगभग बड़ा है, इसलिये स्थे का स्थान भी इसी के अनुसार बदल रहा है।

न करके हमारी समझ में सारी गणना का बहुत ही महत्त्वपूर्ण अंश छोड़ दिया गया है जिससे बहुत ही महत्वपूर्ण परिणाम निकलता है।" ......

''लेकिन हमारे सिद्धान्त के बारे में यथार्थ बात क्या है ? हमें यह मिलता है कि इसमें ग्रहों के ऐसे ध्रुवाङ्क दिये गये हैं जिनके स्थानों की भूलों की परीक्षा ऊपर बतलायी हुई रीति से करने पर जान पड़ता है कि इन ध्रुवाङ्कों का निश्चय इस विचार से नहीं किया गया है कि किसी निर्दिष्ट काल में इनकी यथार्थ नाक्षितक स्थित जानी जा सके। बल्क इसके प्रतिकूल ये ऐसी गवाही देते हैं कि ईसा की १० वीं या ११वीं सदी में इस बात का प्रयत्न किया गया है कि ग्रहों की स्थित सूर्य की स्थिति की तुलना में ठीक-ठीक जानी जा सके। इसका भी ठीक-ठीक समय संदेहात्मक है क्योंकि उन समयों में बड़ी भिन्नता है, जिनमें अशुद्धि शून्य समझी जाती है। संस्कृत साहित्य के इतिहास में यह बात उतनी ही ध्रुव है जितनी कोई बात हो सकती है कि उस समय से बहुत पहले सूर्य-सिद्धान्त का अस्तित्व था। अन्य ज्योतिष के ग्रन्थों के निर्देशों और उद्धरणों से इस बात का भी पता चलता है कि इस नाम के ग्रन्थ के कई पाठान्तर भी थे और हम ऊपर (श्लोक क्षेमें) यह देख भी चुके हैं जो बहुत अस्पष्ट सूचना नहीं है कि वर्तमान ग्रन्थ में ठीक-ठीक वही ध्रवाङ्क नहीं दिये गये हैं जो पहले सूर्य-सिद्धान्त के माने गये थे। इसलिए इस अनुमान के निकट और क्या हो सकता है कि १०वीं या ११वीं शताब्दी में संशोधन के लिये बीज की जो गणना की गयी थी यह मूल में केवल चार या पाँच श्लोकों को बदल कर खपा दी गयी। इसलिये जबिक दूसरे ग्रहों की तुलनात्मक अशुद्धियाँ उस समय का निर्देश करती हैं जब यह बीज संस्कार किया गया था, सूर्य की निरपेक्ष अशुद्धि मूल पुस्तक का प्राय: सच्चा समय प्रकट करती है।"

"हमारे कोष्ठक में सूर्य की शून्य अशुद्धि का समय २५० ई० है। इस तारीख की अशुद्धता के लिये बहुत जोर देने की आवश्यकता नहीं, क्योंकि यह उस बेध की शुद्धता पर निर्भर है जिससे सूर्य का स्थान पहले-पहल निश्चय किया गया और फिर उस विन्दु से निर्देश किया गया जिसको आकाश चक्र का आदि विन्दु कहते हैं। कोरी आँख से इसका वेध करना असंभव था कि सूर्य का केन्द्र मध्यम गित के अनुसार रेवती के योग तारा Zeta Piscium के दस कला पूर्व कब था और यह तो स्पष्ट है कि हिन्दुओं ने इस विन्दु से राशिचक्र के अन्य विन्दुओं का जो निश्चय किया है उनमें बड़ी-बड़ी भूलें हैं और यदि सूर्य के स्थान के निश्चय करने में एक अंश की भी भूल हो जाय तो इससे शून्य अशुद्धि के काल में ४२५ वर्ष का अन्तर पढ़ सकता है।

ब्रह्मगुष्त आदि के दिये हुए योग तारों के ध्रुवांकों (Polar longitude) की तुलना से भी सूर्य-सिद्धान्त का समय इसीके आस-पास आता है। इनमें कुछ ध्रुवांक परम्परा प्राप्त हैं। ये वह हैं जो तीनों ग्रन्थों में अभिन्न हैं, कुछ को ग्रन्थ-कर्ताओं ने स्वयं गुद्ध कर दिया है। इन के तुलनात्मक अध्ययन से हम सूर्य-सिद्धान्त काल की परा और अपरा सीमा (Superior and inferior limit) जान सकते हैं। वराह की पञ्चसिद्धान्तिका में भी (थीबों के अनुसार) सात योग तारों के ध्रुवांक दिये गये हैं जिनको हम उस प्राचीन सूर्य-सिद्धान्त के ध्रुवांक मानते हैं जो वराह के पहले मौजूद था (देखों पृष्ठ २०-२१)।\*

प्राचीन सूर्य-सिद्धान्त के समय निरूपण के लिये नीचे लिखे नक्षत्र चुने जाते हैं जिनके ब्रह्मगुप्त के ध्रुवांक सूर्य-सिद्धान्त के ध्रुवांक से जितने अधिक हैं वह सामने लिखे जाते हैं:—

	अंश	कला
कृत्तिका	*	४८
रोहिणी	<b>?</b> ,	रैद
पुनर्वसु	¥	₹
मघा	३	•
पू० फाल्गुनी	३	0
चित्रा	3	0
योग	२०	38
मध्यममान	ą	२३

इन छः तारों के ध्रुवांकों की अधिकता का मध्यमान ३ अंग २३ कला के समान है। यदि अयन चलन के कारण ध्रुवांकों की एक अंग की वृद्धि ७२ वर्ष में मानी जाय, तो यह वृद्धि लगभग २४४ वर्ष के समय में हुई होगी। परन्तु ब्रह्मगुप्त का समय हमें निश्चयपूर्वंक मालूम है कि ६२ ई० है। इसलिए सूर्य-सिद्धान्त का समय इससे २४४ वर्ष पूर्व अथवा ३८४ ईस्वी आता है। इसको स्थूल रूप से ४००ई० समझा जा सकता है। जो इस समय की परा सीमा (Upper limit) है। अपरा सीमा की खोज करने के लिए हमें नीचे लिखे तारों के ध्रुवकों को देखना चाहिए जिनके ध्रुवांक ब्रह्मगुप्त के ध्रुवकों से जितने अधिक हैं उनका मध्यममान १ अंग १४

<sup>\*</sup>बर्जेस के सूर्य-सिद्धान्त के अनुवाद के दूसरे संस्करण की पी॰ सी॰ सेनगुष्त की लिखी भूमिका पृष्ठ XXVI-XXIX

योग तारों के ध्रुवक ( Polar Longitude )

	_									वर्तमान सूर्य
तारा	<u>वं</u> च	पंच सिद्धान्तिका	<u></u>	ब्राह्मस्फुट	सद्धान्त	शिष्यधीवृद्धि	ুক	वर्तमान ।	वर्तमान सूर्य-सिद्धान्त	सिद्धान्त के ध्रुवक कहाँ से लिये गये
	अंध	<del> 6</del> 	कला	अंध	कला	अंश	कला	अंश	कला	
अधिवनी		:		ប	0	น	m-	វេ	ar	परम्पराप्राध्य
भरणी		:	,	ŝ	0	8	۰	જ	۰	
कृतिका	er er	<b>,</b> -	° >>	9	25	m. m.	0	9 er	o m	ब्रह्मगुप्त
रोहिणी	ง >>		0	જ	35	w ×	•	લક	m	is:
मुगक्षिरा	<del></del>	•		m-	0	Gr Gr	o	m·	•	33
भाद्रा		:	•	9	•	9	٥	es S	0 2	नया ?
पुनवैसु	น น		•	m ซ	m	લ	•	જ લડ	•	ब्रह्मगुप्त
युष्ट्य	์ ช	10	જ	300	•	<b>*</b> ∘ ∾	G.	w •	0	"
अश्लेपा	ງ ∘ ~	•		រ •	0	>0 >> >>	•	લા ૦ ~	0	न्तम
मबा	~ %		•	43 45 45 45	٠ م	រ *	•	લ ૧ ૧	0	ब्रह्मगुप्त संस्थान
पू॰ फास्मुनी		:		୭ <b>~</b>	0	ey mr ar	0	> > >	•	परम्पराप्राप्त
उ० फाल्गुनी		:		<b>≱</b> જ	•	38 36 5	9	が が &~	•	ब्रह्मगुप्त

		10:00	0	\$ 9 ×	0	o ୭ > _	0	- 10 - 10 - 10 - 10
	•	20		1	, 0	0 U	•	प्रम्प्राप्राप्त
2 %	。 デ	0- 15 No.	• ·	s s ~	•	0	•	ब्हाग्टत
	•	વા વા ~	0	9 45 ~	0	រ រ >		9 9
स्वाती			0	292	•	80 8	•	मात्रम
विशाखा		7 7 6	۰	225	•	४४४	•	व्रह्मगुप्त
बनु राषा		» «	•	<b>u</b>	•	२२६	•	"
भाका		2 × 4 c	•	ક્ર	•	** **	•	प्रम्पराष्ट्राप्त
	•	) ) ()	•	% ñ &	•	2.25	•	=
<b>पू</b> र्वाषाड़ा	•	, w	•	250	•	8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	•	ब्रह्मगुर्त
क्रम्य राषाङ्ग	•	, m,	÷	9 5 6	ô	(3.7 (R) (h)	o	नया
<b>अंग्रेगाय</b> त	•		0	er Er	°~	en o	•	
	•	ું જ	•	લ લ જ	8	इ.	•	ब्रह्मगृत्त
<b>EF</b> 1501	•	ه در د	o	mr av	8	320	o	:
अताभवा	•	. U. (s. m.	0	37.6	•	الله الله الله	•	:
daiwirdai Jaiwirdai	•	33 S	o	3 3 4	0	3 8 8	0	:
· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	• • • • • • • • • • • • • • • • • • • •	•	0	₩ ₩ ₩	0	त्रप्रह	°	

कला है जो ब्रह्मगुप्त से ६० वर्ष बाद हुआ होगा। इस प्रकार यह अपरा सीमा ६२८ + ६० = ७१८ ईस्वी होती है।

	अंश	कला
अश्लेषा	8	o
विशाखा	<b>१</b>	•
अभिजित	8	0
श्रवण	२	o
योग	ય	0
मध्यम	9	१५

इस प्रकार यह पिरणाम निकाला जा सकता है कि सूर्य-सिद्धान्त की रचना ४०० ई० से लेकर ७२५ ई० तक हुई। बेंटली और बर्जेस ने भी सूर्य-सिद्धान्त में दिये हुए नक्षत्रों के ध्रुवाङ्कों की तुलना अर्वाचीन ज्योतिर्गणित से सिद्ध ध्रुवांकों से करके सूर्य-सिद्धान्त का समय निरूपण इसी प्रकार किया है, परन्तु वह इतना ठीक नहीं जान पड़ता, क्योंकि वेधों के विषय में जिस प्रकार की भूल सूर्य-सिद्धान्तकार ने की होगी, वैसी ही ब्रह्मणुप्त आदि ने भी की होगी। इस प्रकार रचनाकाल की परा सीमा इससे अधिक बढ़ायी जा सकती। परन्तु अपरा सीमा ११०० ई० तक आ सकती है जैसा कि बेंटली ने सिद्ध किया है।

अयन-चलन की बात से भी बेंटली के मत का समर्थन होता है। भास्करा-चार्य के समय में सूर्य-सिद्धान्त में लिखित अयन गति उतनी नहीं थी जितनी वर्तमान सूर्य-सिद्धान्त में है। इसने जान पड़ता है कि अयन गति का संशोधन भास्कराचार्य के बाद किया गया है। परन्तु भास्कराचार्य का समय ११५० ई० है।

सूर्य-सिद्धान्त का लेखक—यह दिखलाया जा चुका है कि सूर्य-सिद्धान्त के ध्रुवाङ्क यूनानी ज्योतिषी हिपार्कस, टालमी या अन्य पाश्चात्य देशों के ज्योतिषियों के ध्रुवाङ्कों से नहीं मिलते। इसलिये यह ग्रन्थ उन लोगों के वेघों के आधार पर नहीं लिखा गया। इसकी परम्परा विवस्वान् अर्थात् सूर्य से बतलायी गयी है (देखों मध्यमाधिकार श्लोक ८-६) जिस प्रकार भगवद्गीता में बतलाये हुए योग मार्ग की परम्परा बतलायी गयी है (देखों भगवद्गीता अध्याय ४ श्लोक १-२)। मयासुर विदेशी नहीं है। उसने भारत का जिवासी होकर यह ज्ञान प्राप्त किया था और उसी से ऋषियों ने भी पीछे सीखा। यही सूर्य-सिद्धान्त में दी हुई कथा का रहस्य मालूम होता है। ब्रह्मशाप के कारण सूर्य भगवान् का रोमक नगर में उत्पन्न होने की कथा मनगढ़न्त है और केवल एक या दो हस्त-लिखित पुस्तकों में पायी जाती

है, इसलिए प्रक्षिप्त है जिसको किसी ने स्वीकार नहीं किया। यदि सूर्य-सिद्धान्त विदेशी के द्वारा प्राप्त हुआ होता तो ब्रह्मगुप्त अवश्य जिखते, क्योंकि रोमक सिद्धान्त के लिये, जो निस्सन्देह विदेशी है, उन्होंने साफ-साफ लिख दिया है। पंचितिद्धान्तिका प्रकाशिका टीका में म० म० पं० सुधाकर द्विवेदी का दिया हुआ सूर्यारुण-संवाद के मूल का पता नहीं है, इसलिए नहीं कहा जा सकता कि यह किसने लिखा और किस आधार पर लिखा। नित्यानान्द का यह लिखना कि यह कलियुग के ३६०० वर्ष बीतने पर अर्थात् शक ४२१ या ४६६ ई० में तिखा गया जब कि आर्थभट्ट ने अपना आर्यभटीय ग्रन्थ लिखा है, भ्रम है। शायद इसी भ्रम के कारण मुनीश्वर ने भी आर्यभट्ट को सूर्य-सिद्धान्त का रचयिता मान लिया था। अलबेरूनी का यह कहना कि इसको लाटाचार्य या लाटसिंह ने बनाया भ्रम है वयों कि वराहमिहिर और ब्रह्मगुप्त किसी ने भी लाटाचार्यं को सूर्य सिद्धान्त का रचयिता नहीं माना। वराहमिहिर के अनुसार लाटाचार्य रोमक और पौलिश सिद्धान्तों से व्याख्याता हैं। लाट के अहर्गण र यवनपुर के सूर्यास्त-काल के हैं। इस प्रकार मत प्रकट है कि सूर्य-सिद्धान्त के रचना काल तथा रचयिता के सम्बन्ध में जितने अनुमान हैं वे सिद्ध नहीं होते । अंतरंग प्रमाणों के आधार पर केवल इतना ही कहा जा सकता है कि इसकी वृद्धि ४०० ई० के आसपास से प्रारम्भ होकर १२०० ई० तक समाप्त हुई । पहले-पहल इसका विस्तार (संशोधन ) वराहमिहिर ने किया होगा। फिर अन्य संशोधकों ने आर्यभट्ट, ब्रह्मगुप्त, मंजुल आदि के वेघों से लाभ उठाकर इसको अप्-द्र-डेट (Up-to-date) बनाने की कोशिश की। यह संशोधन उस समय तक जारी था जब तक रंगनाथ जी ने इसकी टीका जिखकर इसके श्लोकों को बाँध नहीं दिया। माधव पुरोहित की टीका में कुछ श्लोक अधिक मिलते हैं, पता नहीं वे किसी पुराने ग्रन्थ के आधार पर लिखे गये या यों ही बढ़ा दिये गये ।

प्रयाग

भ्रातृ-द्वितीया; सं १६६७ वि•

महावीर प्रसाद श्रीवास्तव

<sup>ै</sup> सूर्य-सिद्धान्त रचनाकालस्तु नित्यादन्देन सिद्धान्तराजकृता कले: षट्विशच्छ-तिमते अब्दगणे व्यतीते निगद्यते—पंचसिद्धान्तिका प्रकाशिका पृष्ठ २

र लाटाचर्यें गोक्तो यवनपुरेऽद्धास्ति गे सूर्ये पंच सिद्धान्तिका अध्याय १ श्लोक ३. <sup>3</sup>वही अष्टयाय १५ श्लोक १८.

#### प्रथम अध्याय

# मध्यमाधिकार

### (संक्षिप्त वर्णन)

[ १ श्लोक-ईश्वर वंदना । २-७ श्लोक-ज्योति:शास्त्र जानने के लिए मयासुर का सूर्य भगवान की तपस्या करना, सूर्य भगवान का प्रसन्न होकर वर देना तथा अपने शरीर से एक पुरुष का उत्पन्न करना। ८-६ श्लोक --- सूर्यांश पुरुष का मायासुर से कहना कि जो शास्त्र पहले सूर्य भगवान ने महर्षियों से कहा था वही कुछ परिवर्तन के साथ कहा जा रहा है। १० श्लोक -- काल के दो भेद (१) अनादि और अनन्त, (२) कलनात्मक । ११-२० श्लोक --- निमेष से लेकर कल्प तक की काल की इकाइयाँ। २१-२३ व्लोक--ब्रह्मा की वर्तमान आयु। २४ व्लोक-कल्प के आरंभ से कितने समय में सृष्टि रची गयी। २४-२७ श्लोक—नक्षत्रों और ग्रहों की गति का कारण । २८ श्लोक —कोण नापने की इकाइयाँ। २६-३४ श्लोक —एक महायुग में ग्रहों, उनके शोघ्रोच्चों, चन्द्रमा के उच्च और पात तथा नक्षत्नों के कितने चक्कर होते हैं। ३४-३६ म्लोक-चान्द्र और सौर मासों का सम्बन्ध । ३७-३८ म्लोक-एक महायुग में कितने सावन दिन, अधिमास तथा तिथियाँ होती हैं। ४० श्लोक - एक कल्प में कितने सावन दिन तथा तिथियां होती हैं। ४१-४४ श्लोक--एक कल्प में ग्रहों के मन्दोच्चों तथा पातों के कितने चक्कर होते हैं। ४५-४७ श्लोक—कल्प के आरंभ से सत्ययुग के अंत तक का समय। ४८-५० श्लोक - मृष्टि के आरंभ से अब तक कितने दिन बीते, यह जानके की रीति । ५१-५२ श्लोक—दिनपति, वर्षपति और मासपति जानने की रीति । ५३-५४ श्लोक-प्रहों के मध्यम स्थान जानने की रीति । ५५ श्लोक-वृहस्पति का वर्ष (संवत्सर) जानने की रीति । ५६-५८ श्लोक - सत्ययुग के अंत में ग्रहों के स्थान क्या थे । ५६ श्लोक-व्यास और परिधि का सम्बन्ध तथा भूपरिधि का परिमाण । ६०-६१ श्लोक-किसी स्थान के अक्षांश-वृत्त का परिमाण जानना तथा उससे ग्रह का मध्यम स्थान निकालना । ६२ श्लोक -- भारतवर्ष की मध्यरेखा पर कौन-कौन प्रसिद्ध नगर हैं। ६३-६५ श्लोक - चंद्र-ग्रहण से यह जानना कि अमुक स्थान मध्य रेखा से कितना पूर्व या पश्चिम है। ६६ श्लोक-सौर-प्रवृत्ति कब होती है। ६७ श्लोक-किसी इष्टकाल में ग्रहों का स्थान क्या है। ६८-७० श्लोक-चन्द्रमा इत्यादि ग्रह कान्ति-वृत्ति से कितनें उत्तर या दक्षिण जा सकते हैं।

## अचिन्त्याव्यक्तरूपाय निर्गुणाय गुणात्मने । समस्तजगदाधारमूर्तये ब्रह्मणे नमः ॥१॥

अनुवाद— उस परब्रह्म को नमस्कार है जिसका रूप न तो ध्यान में आ सकता है और न प्रकट किया जा सकता है, जो निर्गुण है परन्तु जिससे सब गुण उत्पन्न हुए हैं और जो सम्पूर्ण विश्व का आधार है।। १।।

> अल्पावशिष्टे तु कृते मयो नाम महासुरः। रहस्यं परमं पुण्यं जिज्ञासुर्ज्ञानमुत्तमम्।। २।।. वेदाङ्गमग्र्यमिललं ज्योतिषां गतिकारणम्। आराधयन्विवस्वन्तं तपस्तेपे सुदुष्करम्।। ३।।

अनुवाद—सत्ययुग के कुछ शेष रहने पर मय नामक महा असुर ने सब वेदाङ्गों में श्रेष्ठ, सारे ज्योतिष्क पिण्डों की गतियों का कारण बतलाने वाले, परम पवित्र और रहस्यमय उत्तम ज्ञान को जानने की इच्छा से कठिन तप करके सूर्य भगवान की आराधना की ।। २-३।।

विज्ञान भाष्य — सत्ययुग, वेता, द्वापर और कलियुग की व्याख्या इसी अध्याय के १६वें क्लोक में की गयी है।

वेदाङ्ग ६ हैं — शिक्षा, छन्द, व्याकरण, निरुक्त, कल्प और ज्योतिष। इनसे वेदों के समझने-समझाने में सहायता मिलती है, इसलिए यह वेदाङ्ग कहलाते हैं। वेदाङ्गों में ज्योतिष की श्रेष्ठता भास्कराचार्य जी ने इस प्रकार दिखलाई है — शब्द-शास्त्र वेद भगवान का मुख है, ज्योति:शास्त्र आँख है, निरुक्त कान है, कल्प हाथ है, शिक्षा नासिका है, छन्द पाँव हैं, इसलिए जैसे सब अंगों में आँख श्रेष्ठ होती है वैसे ही सब वेदाङ्गों में ज्योति:शास्त्र श्रेष्ठ है।

तोषितस्तपसा तेन प्रीतस्तस्मै वराथिने। ग्रहाणां चरितं प्रादान्मयाय सविता स्वयम्।। ४।।

अनुवाद — उसकी तपस्या से संतुष्ट और प्रसन्न होकर सूर्य भगवान् ने स्वयम् वर चाहनेवाले मय को ग्रहों के चरित अर्थात् ज्योतिःशास्त्र का उपदेश दिया ॥ ४ ॥

विज्ञान भाष्य — पाश्चात्य ज्योतिषी ग्रह उन ज्योतिष्क पिंडों को कहते हैं जो सूर्य की परिक्रमा किया करते हैं। इस परिभाषा के अनुसार बुध, शुक्र, पृथ्वी, मंगल, गुरु, शिन, युरेनस और नेपचून यह आठ ग्रह हैं, जिनमें से पिछले दो ग्रहों का पता

पिछले दो सौ वर्ष के भीतर लगा है और यह कोरी आँख से नहीं दिखाई पड़ते। चन्द्रमा पृथ्वी की परिक्रमा करता है, इसलिए यह उपग्रह है। अन्य ग्रहों के भी उपग्रह दूरवीक्षण यंत्र से देखे गये हैं। परन्तु हमारे ज्योतिष ग्रन्थों में पृथ्वी को नहीं वरन् सूर्य को ग्रह माना है। चन्द्रमा भी ग्रहों की श्रेणी में रखा गया है। युरेनस और नेपचून की कहीं चर्चा नहीं है। इसलिए हमारे यहाँ सूर्य, चन्द्रमा, मंगल, बुध, गुरु अथवा वृहस्पति, शुक्र और श्रान सात स्थूल ग्रह तथा राहु और केतु दो सूक्ष्म ग्रह माने जाते हैं। दो सूक्ष्म ग्रहों का पूरा विवरण इसी अध्याय में चन्द्रमा के पातों का वर्णन करते समय लिखा जायगा। ज्योति:शास्त्र में इन ग्रहों की गतियों से जो घटनाएँ आकाश में होती हैं उनका वर्णन है, इसलिए इस श्लोक में ज्योति:शास्त्र का दूसरा नाम 'ग्रहों का चरित' बतलाया गया है।

विदितस्ते मया भावः तपसाऽऽराधितस्त्वहम् । दद्यां कालाश्रयं ज्ञानं ज्योतिषां २ चिरतं महत् ॥ ४ ॥ न मे तेजस्सहः कश्चिदास्यातुं नास्ति मे क्षणः । मदंशः पुरुषोऽयं ते निश्शेषं कथिष्यित् ॥ ६ ॥

अनुवाद—भगवान सूर्य ने कहा कि तेरा भाव मुझे विदित हो गया है और तेरे तप से मैं बहुत संतुष्ट हूँ, मैं तुझे ग्रहों के महान् चिरत का उपदेश करता हूँ, जिससे समय का ठीक-ठीक ज्ञान हो सकता है; परंतु मेरा तेज कोई सह नहीं सकता और उपदेश देने के लिए मुझे समय भी नहीं है इसलिए यह पुरुष, जो मेरा अंश है, तुभे भली भांति उपदेश देगा ।। ४-६।।

इत्युक्ताऽन्तर्दघे देवस्तमादिश्यांशमात्मनः । स पुमान्मयमाहेदं प्रणतं प्राञ्जलि स्थितम् ॥७॥\* श्रृणुष्वैकमनाः पूर्वं यदुक्तं ज्ञानमुक्तमम् । युगे युगे महर्षीणां स्वयमेव विवस्वता ॥६॥

तस्मात्वं स्वां पुरीं गच्छ तत्र ज्ञानम् ददामि ते । रोमके नगरे ब्रह्मशापान्म्लेच्छावतार धृक् ॥

परन्तु यह सूर्य सिद्धान्त की अन्य किसी प्रति में नहीं है। आगे पीछे के श्लोकों से इसका कोई सम्बन्ध भी नहीं देख पड़ता, इसलिए यह क्षेपक है।

<sup>\*</sup> इस श्लोक के पहले पूना के आनन्दाश्रम के सूर्य सिद्धान्त की एक टीका रहित प्रति में यह श्लोक भी पाया जाता है:—

### शास्त्रमाद्य तदेवेदं यत्पूर्व प्राप्त मास्कर: । युगाना परिवर्तन कालभेदोऽत्र केवलम् ॥६॥

अनुवाद—इतना कह कर सूर्य भगवान अन्तर्ध्यान हो गये और सूर्यांश पुरुष ने, आदेशानुसार, मय से जो विनीत भाव से झुके हुए और हाथ जोड़े हुए थे कहा— एकाग्र चित होकर यह उत्तम ज्ञान सुनो, जिसे भगवान सूर्य ने स्वयम् समय-समय पर महर्षियों से कहा था; भगवान सूर्य ने पहले जिस शास्त्र का उपदेश दिया था वहीं आदि शास्त्र यह है; युगों के परिवर्तन से केवल काल में कुछ भेद पड़ गया है।।७-६।।

विज्ञान भाष्य-नवें श्लोक के दूसरे पद का कुछ लोग यह अर्थ करते हैं कि सूर्य भगवान ने जिस शास्त्र का उपदेश महर्षियों को किया था वही शास्त्र बिना किसी परिवर्तन के यह है, केवल कहने के समय में भेद है। परन्तु यदि इसका यही अर्थ होता तो यह कहने की क्या आवश्यकता थी कि वेवल काल में भेद है, पहले पद में जो कुछ कहा गया है वही पर्याप्त था। इसलिए इस पद का अधिक युक्तियुक्त अर्थ यह है कि पहले के बतलाये हुए और इस समय बतलाये जाने वाले ज्योति:-शास्त्र में यदि कुछ भेद है तो वह काल के कारण हो गया है, तत्वतः कोई अन्तर नहीं है। काल के कारण भेद कैसे हो सकता है; इसका कारण यह है कि ज्योति:-शास्त्र प्रयोगात्मक विज्ञान है और प्रयोग में कुछ न कुछ सूक्ष्म भूल रह ही जाती है, जिसे प्रयोगात्मक भूल (Experimental error) कहते हैं। ज्योतिःशास्त्र में यह भूल प्रति वर्ष इकट्ठी होती रहती है और सैकड़ों वर्ष के बाद वह बहुत बड़ा रूप धारण कर लेती है; इसलिए समय-समय पर उसका संशोधन करना पड़ता है, जिसको बीज-संस्कार कहते हैं। इसी दृष्टि से यह वाक्य सूर्यांश पुरुष ने कहा है जिसके प्रमाण में सूर्य सिद्धान्त के अन्तिम अध्याय में 'बीजोपनयन' नाम के २१ श्लोक हैं, जिनकी टीका रंगनाथ जी ने तथा पं० इन्द्रनारायण द्विवेदी जी ने सपक मान कर नहीं की है और क्षेपक मानने का कारण यह बतलाया है कि सूर्य भगवान के कहे हुए शास्त्र में बीज-संस्कार स्वयम् सूर्य भगवान कैसे करते। परन्तु रंगनाथ जी अपनी गूढ़ार्थ-प्रकाशिका टीका में ६ वें श्लोक की व्याख्या करते हुए यह भी बतलाते हैं कि काल पाकर कुछ अन्तर हो जाया करता है। उनके वाक्य ज्यों के त्यों यह हैं:—

"तथा च कालवशेन ग्रहचारे कि चिद्व लक्ष्यण्यं भवतीति युगान्तरे तत्तदनन्तरं ग्रहचारेषु प्रसाध्य तत्कालस्थित लोकव्यवहारार्थं शास्त्रान्तरिमव कृपालुक्क्तवानिभिन्नानन्तर शास्त्राणां वैयर्थ्यम् । एवञ्च मया वर्तमान युगीय सूर्योक्त शास्त्र सिद्धग्रहचार-मंगीकृत्याद्य सूर्योक्त शास्त्रिसिद्धं ग्रहचारं च प्रयोजनाभावादुपेक्ष्य तदुक्तमेवत्वां प्रत्युपिदश्यत इति भावः । एवञ्च युग मध्येऽप्यवान्तर काले ग्रहचारेष्वन्तर दर्शने तत्तत्काले तदन्तरं

त्रसाध्यग्रं थास्तत्काल वर्तमानाभियुक्ताः कुर्वन्ति । तदिदमन्तरं पूर्वं ग्रंथे वीजिमत्याम-नन्ति । पूर्वग्रंथानां लुप्तत्वात्सूर्यीष संवादोऽपीदानीं न दृश्यत इति । तदप्रसिद्धिरागम प्रामाण्याच्य नाशंक्या ।।''ो

काल पाकर अन्तर पड़ने के उदाहरण अनेक हैं, जो इसी टीका में उचित स्थान पर बतलाये जायेंगे।

> लोकानामन्तकृत्कालः कालोन्यः कलनात्मकः। स द्विधा स्थूल सूक्ष्मत्वान्मूत्तंश्चामूर्त उच्यते॥१०॥

अनुवाद — एक प्रकार का कोल संसार को नाश करता है और दूसरे प्रकार का कलनात्मक है अर्थात् जाना जा सकता है। यह भी दो प्रकार का होता है—(१) स्थूल और (२) सूक्ष्म। स्थूल नापा जा सकता है, इसलिए मूर्त कहलाता है और सूक्ष्म नापा नहीं जा सकता इसलिए अमूर्त कहलाता है।।१०।।

विज्ञान भाष्य—पहले प्रकार के काल की कल्पना भी नहीं हो सकती, क्योंकि न तो यही मालूम है कि वह कब से आरंभ हुआ और न यही मालूम होगा कि उसका अन्त कब होगा। यह अखंड और व्यापक है; परन्तु इसके बीच में ही अथवा इसके उपस्थित रहते ही लोक का अन्त हो जाता है, ब्रह्मा उत्पन्न होते, सृष्टि रचते तथा लय करते हैं, परन्तु काल बना ही रहता है। इसलिए इसको लोकों का अन्त कर देनेवाला, नाश कर देनेवाला, कहते हैं। इसीलिए मृत्यु को भी काल कहते हैं।

काल का जो थोड़ा-सा मध्य भाग जाना जा सकता है; उसमें भी जो बहुत छोटा है वह नापा नहीं जा सकता है और अमूर्त कहलाता है। नापने में जितनी ही सूक्ष्मता होगी अमूर्त काल की परिभाषा भी नयी होती जायगी; जैसा कि अगले श्लोक की व्याख्या में दिखाया जायगा।

> कथितो मूर्तः त्रुट्याद्योऽमूर्तसंज्ञकः। प्राणादिः षड्भि:प्राणै: विनाड़ी स्यात्तत्षष्ट्या नाड़िका समृता ॥११॥ तु नाक्षत्रमहोरात्रं प्रकीतितम्। नाड़ी षष्ट्या सावनोऽर्कोदयैःस्मृतः ॥१२॥ तरित्रशता भवेन्मास: तद्वत्सङ्कान्त्या सौर उच्यते । ऐन्दवस्तिथिभिः मासैद्वीदशभिवैर्ष दिग्यं तदह उच्यते ॥१३॥

अनुवाद-प्राण से लेकर ऊपर की जितती समय की इकाइयाँ हैं वह मूर्त

विकटेश्वर प्रेस का १६५३ वि० का छपा सूर्य सिद्धान्त, पृष्ठ ७।

कहलाती हैं और तुटि से लेकर प्राण के नीचे की इकाइयों को असूर्त कहते हैं। ६ प्राणों की एक विनाड़ी (पल) तथा ६० विनाड़ियों की एक नाड़ी (घड़ी) होती है।। ११।। ६० नाड़ियों का एक नाक्षत्र अहोरात्र (दिन रात का एक जोड़ा) तथा ३० नाक्षत्र अहोरातों का एक नाक्षत्र मास होता है। इसी प्रकार ३० सावन दिनों का एक सावन मास होता है।। १२।। उसी प्रकार ३० चान्द्र तिथियों का एक चान्द्रमास तथा एक संक्रान्ति से दूसरी संक्रान्ति तक के समय को सौरमास कहते हैं। १२ मासों का एक वर्ष होता है; जिसको विव्यदिन अथवा देवताओं का दिन कहते हैं।

विज्ञान भाष्य—स्वस्य मनुष्य सुख से बैठा हुआ हो तो जितने समय में वह सहज ही हवा (प्राण वायु) भीतर खींचता और बाहर निकालता है उस समय को प्राण कहते हैं। यही सबसे छोटी इकाई है, जो उस समय नापी जा सकती थी। इससे कम समय के नापने का कोई साधन उस समय नहीं था; इसलिए उसको अमूर्त कहते थे। अब ऐसी घड़ियाँ बनायी जाती हैं जिनसे उस इकाई का भी नापना सहज है जो अमूर्त कही गयी हैं। एक नाक्षत्व दिन में ६० घड़ी —६०×६० पल = ६०×६०×६० प्राण अथवा २१६०० प्राण होते हैं। इसी तरह १ दिन में २४ घंटे —२४×६० मिनट —२४×६०×६० सेकंड अथवा ६६०० सेकंड होते हैं। इसलिए १ प्राण में ४ सेकंड होते हैं। जिस घड़ी में सेकंड जानने की सुई लगी रहती है उससे सेकंड का नापना कितना सहज है, यह सबको विदित है। ऐसी घड़ियाँ भी हैं जिनसे १ सेकंड का पांचवाँ अथवा दसवां भाग सहज ही जाना जा सकता है। परन्तु १ सेकंड का दसवां भाग १ प्राण के चालीसवें भाग के समान है। इसलिए आजकल प्राण के नीचे की कुछ इकाइयाँ भी मूर्त कही जा सकती हैं।

प्राण को असु भी कहते हैं। प्रसिद्ध ज्योतिषी भास्कराचार्य जी सिद्धान्त-शिरोमणि में प्राण की दूसरी परिभाषा छन्द-शास्त्र के शब्दों में यों देते हैं— एक गुरु अक्षर के उच्चारण करने में जितना समय लगता है उसके दस गुने समय को प्राण कहते हैं। सानुस्वार, विसर्गान्त, दीर्घ और जिस लघु अक्षर के पीछे कोई संयुक्ताक्षर हो उसको गुरु अक्षर कहते हैं।

पल तोलने की एक इकाई का भी नाम है, जो चार तोले के समान होता है।

<sup>\*</sup>इस शब्द से यह प्रकट होता है कि जिन १२ मासों का वर्ष होता है वह सौर-मास हैं। चांद्र, नाक्षत्र अथवा सावन मासों का वर्ष नहीं होता है।

जितने समय में १ पल अथवा ४ तोला जल एक विशेष नाप के छिद्र द्वारा घटिका विसे में चढ़ता है उस समय को पल कहते हैं।

तुटि की कल्पना भास्कराचार्य जी ने इस प्रकार की है। जितने समय में पलक गिरती है उसको निमेष कहते हैं। १ निमेष के तीसवें भाग को तत्पर तथा १ तत्पर के सौवें भाग को तृटि कहते हैं। निमेष के ऊपर की इकाइयों का सम्बन्ध यह है:—

१८ निमेष = १ काष्ठा

३० काष्ठा = १ कला

३० कला = १ घटिका

२ घटिका = १ मुहूर्त

३० मुहुर्त = १ दिन (नाक्षत्न)

इस प्रकार १ नाक्षत्र दिन = ३० $\times$ २ $\times$ ३० $\times$ १८ निमेष

= ६७२००० निमेष

पहले दिखलाया गया है कि १ दिन में २१६०० प्राण अथवा ६६४०० सेकंड होते हैं इसलिए १ प्राण में र्व १६०० निमेष अथवा ४५ निमेष और १ सेकंड में ११% निमेष होते हैं।

नाक्षत अहोरात — नक्षत का अर्थ है तारा, तारा-समूह तथा उस चक्र का २७वाँ भाग जिस पर सूर्य एक वर्ष में एक परिक्रमा करता हुआ दीख पड़ता है। पृथ्वी की दैनिक गित के कारण आकाश के सब तारे पूरब में उदय हो कर ऊपर उठते, पिश्चम की ओर बढ़ते, पिश्चम में अस्त होते और फिर पूरब में उदय होते हैं। किसी तारे के उदय का समय घड़ी में देखकर लिख लीजिये और देखिए कि वह तारा फिर कब उदय होता है। यदि घड़ी ठीक हो तो इन दोनों उदयों के बीच का समय २३ घंटा ५६ मिनट और ४ सेकंड के लगभग होता है। इसी को नाक्षत्र अहोरात्र या केवल नाक्षत्र दिन कहते हैं। यह सदा एक-सा होता है, घटता बढ़ता नहीं, यदि तारों के बहुत सूक्ष्म गित का विचार न किया जाय। इसलिए ज्योतिषी लोग इसीसे समय का हिसाब लगाते हैं।

सावन दिन — सूर्य के एक उदय से लेकर दूसरे उदय तक के समय को सावन दिन कहते हैं। यह नाक्षत्र दिन से कोई ४ मिनट बड़ा होता है। सावन दिन का

१. इसका विशेष विवरण ज्योतिषोपनिषत नामक १३वें अध्याय में किया जायगा।

२. सिद्धान्त शिरोमणि गणिताध्याय मध्यमाधिकार, काल मानाध्याय धलोक १६, १७।

मान समान नहीं होता । इसलिए मध्यम सावन दिन का जो मान होता है वही समय घड़ियों के द्वारा जाना जाता है ।

ऐन्दव तिथि या चान्द्र तिथि—चन्द्रम्। आकाश में चनकर लगाता हुआ जिस समय सूर्य के बहुत पास पहुँचता है उस समय अमावस्या होती है। एक अमावस्या से दूसरी अमावस्या तक के समय को चान्द्रमास कहते हैं। इसका मध्यम मान २६ ५३०५ ५७६४६ मध्यम सावन दिन का होता है। अमावास्या के बाद चन्द्रमा सूर्य से आगे पूर्व की ओर बढ़ता जाता है और जब १२ अंश आगे हो जाता है तब पहली तिथि (परिवा) बीतती है, १२ अंश से २४ अंश तक का जब अन्तर रहता है तब दूइज रहती है। २४ अंश से ३६ अंश तक जब चन्द्रमा सूर्य से आगे रहता है तब तीज रहती है। जब अन्तर १७६ से १८० अंश तक होता है तब पूर्णिमा होती है, १८० अंश से १६२ अंश तक जब चन्द्रमा आगे रहता है तब पूर्णिमा होती है, १८० अंश से १८२ अंश तक जब चन्द्रमा आगे रहता है तब १६वीं तिथि अथवा परिवा (प्रतिपदा) होती है, १६२° से २०४० तक दूइज होती है, इत्यादि। पूर्णिमा के बाद चन्द्रमा सूर्यास्त से प्रति दिन कोई २ घड़ी (४६ मिनट) पीछे निकलता है। पूर्णिमा से अमावस्या तक के १४, १५ दिन को कुष्णपक्ष कहते हैं। अमावस्या को ३०वीं तिथि भी कहते हैं, इसीलिए पंचांगों में अमावस्या के लिए ३० लिखते हैं।

सीरमास—सूर्य जिस मार्ग से चलता हुआ आकाश में परिक्रमा करता है उसको क्रांतिवृत्त कहते हैं। इसके बारहवें भाग को राशि कहते हैं। सूर्यमंडल का केन्द्र जिस समय एक राशि से दूसरी राशि में प्रवेश करता है उस समय दूसरी राशि की संक्रान्ति होती है। एक संक्रान्ति से दूसरी संक्रान्ति तक के समय को सौरमास कहते हैं। १२ सौर मास परिमाण में भिन्त-भिन्न होते हैं; इसका कारण यह है कि सूर्य की गित सर्वदा समान नहीं होती। जब सूर्य की गित तीव्र होती है तब वह एक राशि को जल्दी पूरा कर लेता है और वह सौरमास छोटा होता है। इसके प्रतिकूल जब सूर्य की गित मन्द होती है तब सौरमास बड़ा होता है।

वर्ष — जितने प्रकार के महीने होते हैं उतने ही प्रकार के वर्ष होते हैं, बारह चान्द्र मासों का एक चान्द्रवर्ष, १२ सावन मासों का एक सावनवर्ष तथा बारह सीरमासों का एक सीरवर्ष होता है। हमारे ज्योतिषी परम्परा से यही मानते आये हैं। परन्तु १३वें श्लोक में दूसरे पद का सीधा अर्थ यह है कि १२ मासों का वर्ष होता है, जिसको दिव्यदिन कहते हैं। इसलिए जिन बारह मासों का वर्ष कहा गया है वह अन्य मास नहीं हैं, केवल सौरमास हैं। इससे यह सिद्ध होता है कि सूर्य सिद्धान्त में केवल सौर वर्ष की चर्चा है और सौर वर्ष को ही वर्ष माना गया है, अन्य को नहीं।

दिव्यदिन—पृथ्वी के उत्तरी ध्रुव पर देवताओं के रहने का तथा दक्षिणी ध्रुव पर राक्षसों के रहने का स्थान बतलाया गया है। इसलिए उत्तरी ध्रुव को देव-लोक तथा दक्षिणी ध्रुव को असुरलोक कहते हैं। जिस समय सूर्य विषुववृत्त पर आता है उस समय दिन और रात समान होते हैं। यह घटना वर्ष से केवल दो बार होती है। ६ महीने तक सूर्य विषुववृत्त के उत्तर तथा ६ महोने तक दक्षिण रहता है। पहली छमाही में उत्तर गोल में दिन बड़ा और रात छोटी तथा दक्षिण गोल में दिन छोटा और रात बड़ी होती है। दूसरी छमाही में ठीक इसका उलटा होता है। परन्तु जब सूर्य विषुववृत्त के उत्तर रहता है तब वह उत्तरी ध्रुव पर (सुमेर पर्वत पर) ६ महीने तक सदा दिखाई देता है और दक्षिणी घ्रुव पर इस समय में नहीं दिखाई पड़ता। इसलिए इस छमाही को देवताओं का दिन तथा राक्षसों की रात कहते हैं। जब सूर्य ६ महीने तक विषुववृत्त के दिखान रहता है तब उत्तरी ध्रुव पर देवताओं को नहीं देख पड़ता और राक्षसों को ६ महीने तक दिक्षणी ध्रुव पर बराबर देख पड़ता है। इसलिए इस छमाही को देवताओं की रात और असुरों का दिन कहा गया है। इसलिए हमारे १२ महीने देवताओं अथवा राक्षसों के एक अहोरात के समान होते हैं।

सुरासुराणामन्योन्यमहोरात्रं विपर्ययात्। षट् षष्टिसङ्गुणं दिष्यं वर्षमासुरमेव च ॥१४॥

अनुवाद — जो देवताओं का दिन होता है वही असुरों की रात होती है और जो देवताओं की रात होती है वह असुरों का दिन कहलाता है। यही देवता या असुर के अहोरात का ६० × ६ गुना दिव्य या असुर वर्ष कहलाता है।

विज्ञान भाष्य — जैसे ३६० सावन दिन के एक सावन वर्ष की कल्पना की गयी है उसी प्रकार ३६० दिव्य दिन का एक दिव्य वर्ष माना गया है। इसका सीधा अर्थ यह हुआ कि हमारे ३६० वर्षों का देवताओं का एक वर्ष होता है।

तद्दादशसहस्राणि चतुर्युगमुदाहृतम् ।
सूर्याब्दसंख्यया द्वित्तिसागरैरयुताहृतः ।।१४।।
सन्ध्यासन्ध्यांशसहितं विज्ञेयं तच्चतुर्युगम् ।
कृतादीनां व्यवस्थेयं धर्मपादव्यवस्थया ।।१६॥
युगस्य दशनो भागः चतुस्त्रिद्वयेक सङ्गुणः ।
कृमात्कृतयुगादीनां षद्ठांऽशः सन्ध्ययोः स्वकः ।।१७॥

अनुवाद—इन बारह हजार दिव्य वर्षों का एक चतुर्युग होता है जिसकी संख्या सौर वर्षों में तैतालीस लाख बीस हजार (४३२००००) होती है। इसमें संध्या और संध्यांश के वर्ष भी मिले हुए हैं। एक चतुर्युग में सत्ययुग, नेता, द्वापर और किलयुग चार युग होते हैं; जिनके मान धर्म के चरणों के अनुसार होते हैं। चतुर्युग के दसवें भाग का चार गुना सत्ययुग, तीन गुना वेता, दो गुना द्वापर और एक गुना किलयुग होता है। प्रत्येक युग के छठें भाग के समान उसकी दोनों संध्याएँ होती हैं।। १४-१७।।

विज्ञान-भाष्य— १४वें श्लोक में बतलाया गया है कि सुरों या असुरों के ३६० दिन का एक दिव्य वर्ष होता है। तेरहवें श्लोक में बतलाया गया है कि देवताओं का एक दिन एक सौर वर्ष के समान होता है इसलिए यह स्पष्ट है कि देवताओं का एक वर्ष ३६० सौर वर्षों के समान हुआ। १४वें श्लोक के अनुसार १२००० दिव्य वर्षों का अथवा १२००० ×३६० (अर्थात् ४३२००००) सौर वर्षों का एक चतुर्युग होता है। चतुर्युग को महायुग भी कहते हैं। एक महायुग में चार युग सत्ययुग; तेता, द्वापर और कलियुग होते हैं इसीलिए इसको चतुर्युग भी कहते हैं। सत्ययुग में धर्म चार चरण होता है, तेता में तीन चरण, द्वापर में दो चरण और कलियुग में एक चरण। इसी तरह एक महायुग में सत्ययुग चार भाग, तेता तीन भाग, द्वापर दो भाग और कलियुग एक भाग होता है। इसलिए

			दिव्य वर्षों में	सौर वर्षों में
दोनों संध्याओं स	हित सत्ययुग का	मान हुआ	४८०० .	१७२८०००
<b>5</b> ,	त्रेता	<b>,,</b>	३६००	१२६६०००
"	द्वापर	11	२४००	<b>८५</b> ४०००
jj	कलियुग	17	9700	४३२०००
	महायुग		9200	8370000

प्रत्येक युग की दोनों सन्ध्याएँ उसके छठें भाग के समान होती हैं इसलिए एक संध्या (सन्धि-काल) बारहवें भाग के समान हुई। युग के आदि में जो संध्या होती है उसको आदि संध्या और अन्त में जो संध्या होती है उसको संध्यांश कहते हैं। इनके मान यह हुए:—

	दिव्य वर्षों में	सौर वर्षों में
सत्ययुग की आदि वा अन्त संध्या	800	988000
त्रेता की ,, ,,	₹00	905000
द्वापर की ,, ,,	२००	७२०००
कलियुगकी ,, ,,	900	<b>३६०००</b>

जैसे एक, अहोरात्र में प्रातः और सायं दो संध्याएँ होती हैं वैसे ही चतुर्युंग के प्रत्येक युग में दो संध्याएँ होती हैं, एक आरम्भ में और एक अन्त में।

युगानां सप्तितस्सैका मन्वन्तरिमहोच्यते। कृताब्दसङ्ख्या तस्यान्ते सन्धिः प्रोक्तो जलप्लवः ॥१८॥ ससन्धयस्ते मनवः कल्पे ज्ञेयाश्चतुर्दंश। कृतप्रमाणः कल्पावौ संधिः पश्चदश स्मृताः ॥१८॥

अनुवाद — ७१ महायुगों का एक मन्वन्तर होता है, जिसके अंत में सत्ययुगि के समान संध्या होती है। इसी संध्या में जलप्लव होता है। संधि सहित १४ मन्वन्तरों का एक कल्प होता है, जिसके आदि में भी सत्ययुग के समान एक संध्या होती है; इसलिए एक कल्प में १४ मन्वन्तर और १४ सत्ययुग के समान संध्याएँ हुई ॥१८-१६॥

विज्ञान भाष्य—चतुर्युग के प्रत्येक गुग में दो संध्याएँ मानी गयी हैं; परन्तु मन्वन्तर के केवल अंत में एक संध्या मानी गयी है जिसका मान सत्ययुग के समान होता है। १ मन्वन्तर ७१ महायुगों का अर्थात् ७१ 🗙 ४३२०००० = ३०६७२००० सौरवर्षों का होता है। प्रत्येक मन्वन्तर के अंत में १७२८००० सौर वर्षों की एक संध्या होती है तथा कल्प के आदि में भी इसीके समान एक संध्या होती है। इस प्रकार

१ कल्प ⇒ १४ मन्वन्तर + १४ सत्ययुग के समान संध्याएँ = १४ × ७१ महायुग + १४ सत्ययुग १४ × ४

$$=$$
  $\stackrel{4}{\times} \stackrel{4}{\times} \stackrel{8}{\times} \stackrel{9}{\times} \stackrel{1}{\times} \stackrel{1}{\times}$ 

= महायुग का कु<sup>४</sup>]

= ६६४ + ६ महायुग

= १००० महायुग

अथवा = १००० × १२००० = १२००००० दिव्य वर्ष

अथवा = १००० 🗙 ४३२०००० = ४३२०००००० सौर वर्ष

महायुग अथवा मन्वन्तर के यह मान मनुस्मृति इत्यादि धर्मशास्त्रों से मिलते हैं; परन्तु आर्यभट ने अपने आर्यभटीय में युगों के मान कुछ भिन्न दिये हैं। इनके अनुसार १ कल्प में १४ मनु और १ मनु में ७२ चतुर्युग के प्रत्येक युग सत्ययुग न्नेता, द्वापर और कलियुग समान होते हैं।

इस प्रकार स्पष्ट है कि आर्यभट के अनुसार एक कल्प में १४ × ७२ = १००८ चतुर्युग होते हैं।

१. देखिये २३वें श्लोक का विज्ञान भाष्य।

#### इत्थं युगसहस्रेण भूतसंहारकारकः। कल्पो ब्राह्ममहः प्रोक्तं शर्वरी तस्य तावर्तो ॥२०॥

अनुवाद—इस प्रकार एक हजार महायुग का एक कल्प होता है जो ब्रह्मा के एक दिन के समान है। इतने ही समय की ब्रह्मा की एक रात होती है, जिसमें सृष्टि का लय हो जाता है।। २०॥

विज्ञान भाष्य--ब्रह्मा के दिन और रात का बहुत ही अच्छा चित्र भगवान कृष्ण ने श्री मद्भगवत्गीता में आठवें अध्याय में यों किया है:--

"सहस्रयुगपर्यन्तमहर्यद् ब्रह्मणो विदुः। रात्नि युगसहस्रां तां तेऽहोरात्नविदो जनाः॥ १७॥ अव्यक्ताद् व्यक्तयः सर्वाः प्रभवन्त्यहरागमे। रात्न्यागमे प्रलीयन्ते तत्नैवाव्यक्त संज्ञके॥ १८॥ भूतग्रामः स एवायं भूत्वा भूत्वा प्रलीयते। रात्न्यागमेऽवशः पार्थ प्रभवत्यहरागमे॥ १६॥

अर्थात् "(१७) अहोरात्न को (तत्वतः) जाननेवाले पुरुष समझते हैं कि (कृत, द्वोता, द्वापर और किल इन चार युगों का महायुग होता है और ऐसे) हजार महा-युगों का समय ब्रह्मदेव का एक दिन होता है और ऐसे ही हजार युगों की (उसकी) एक रात्रि होती है।

(१८) 'ब्रह्मदेव के दिन का आरंभ होने पर अव्यक्त से सब व्यक्त (पदार्थ) निर्मित होते हैं और रान्नि होने पर उसी पूर्वोक्त अव्यक्त में लीन हो जाते हैं। (१६) हे पार्थ ! भूतों का यही समुदाय (इस प्रकार) बार-बार उत्पन्न होकर अवश होता हुआ, अर्थात् इच्छा हो या न हो रात होते ही लीन हो जाता है और दिन होने पर (फिर) जन्म लेता है।"\*

परमायुश्शतं तस्य तयाऽहोरात्रसङ्ख्यया।
आयुषोऽर्धिभतं तस्य शेषात्कल्पोऽयमादिमः।। २१ ॥
कल्पादस्माच्च मनवः षड् व्यतीतावस्ससंघयः।
वैवस्वतस्य च मनोः युगानां व्रिघनो गतः॥ २२ ॥
अष्टाविशाद्युगादस्माद्यातमेकं कृतं युगम् ।
अतः कालं प्रसंख्याय सङ्ख्यामेकत्र पिण्डयेत्॥ २३ ॥

अनुवाद—(२१) ब्रह्मा की आयु उन्हीं के दिन-मान से सौ वर्ष की होती है। इस समय ब्रह्मा की आधी आयु बीत चुकी है, शेष आधी आयु का यह पहला कल्प

<sup>\*</sup>गीता रहस्य पृष्ठ ७३४. ७३५

है। (२२) इस कल्प के संधियों सिहत ६ मनु बीत गये हैं और सातवें मनु वैवस्वत के २७ महायुग बीत गये हैं, तथा (२३) अठाईसवें महायुग का सत्ययुग बीत गया है; इसलिए काल गणना के लिए इतनी संख्याओं को एकत्न कर लेना चाहिये।। २१-२३॥

विज्ञान भाष्य—आयु का परिमाण सौ वर्ष का माना गया है। मनुष्य की परम आयु सौ सौर वर्षों की होती है, देवता की आयु सौ दिव्य वर्षों की होती है और एक दिव्य वर्षे ३६० सौर वर्षों का होता है। इसी तरह ब्रह्मा की आयु सौ ब्राह्म वर्षों की समझनी चाहिये। एक ब्राह्म वर्षे ३६० ब्राह्म दिनों का और एक ब्राह्म दिन (अहोरात) दो कल्प अथवा २००० महायुगों का होता है। इस गणना से ब्रह्मा के ५० वर्ष बीत गये हैं, इक्यावनवें वर्ष का पहला दिन (कल्प) आरंभ हो गया है जिसके संधियों सहित ६ मनु, २७ महायुग और २८वें महायुग का सत्ययुग बीत गया है। यहाँ यह स्मरण रखना चाहिये कि यह बात सत्ययुग के अंत में कही जा रही हैं; जैसा कि दूसरे श्लोक के 'अल्पावशिष्टेतु कृते' इत्यादि से प्रकट है। इस गणना से वर्तमान कल्प के आरम्भ से २८ वें महायुग के सत्ययुग के अन्त तक का समय यों निकलता है:—

-		सी वर्षों में
कल्प की आदि संध्या		१७,२८,०००
६ मन्वन्तर==६ × ३०,६७,२०,०००	==	१,८४,०३,२०,०००
६ मन्वन्तरों की ६ संध्याएँ		
==६×१७,२८,०००		१,०३,६८,०००
सातवें मन्वन्तर के २७ महायुग	=	
<b>==२७</b> × ४३,२०,०००	=	११,६६,४०,०००
२८वें महायुग का सत्ययुग	==	<b>१</b> ७,२८,०० <b>०</b>

सत्ययुग के अन्त तक का समय = 9,६७,०७,८४,०००

इस समय १६७६ वि॰ में किलयुग के १०२३ वर्ष बीते हैं; इसिलए यदि कल्प के आरम्भ से अब तक का समय जानना हो तो ऊपर सत्ययुग के अन्त तक के सौर वर्षों में तेता के १२,६६,००० सौर वर्ष, द्वापर के ८,६४,००० सौर वर्ष तथा किलयुग के ५०२३ वर्ष और जोड़ देने चाहिये। इस प्रकार कल्प के आरम्भ से अब तक का समय हुआ १, ६७, २६, ४६, ०२३ सौर वर्ष। संकल्प के मंत्र में समय की गणना इसी प्रकार की गई है जिसका समय संबन्धी भाग यह है:—

<sup>\*</sup>देखिये १६वें श्लोक का विज्ञान भाष्य

प्रवर्तमानस्याद्य ब्रह्मणो द्वितीये परार्धे श्री श्वेतवाराह कल्पे वैवस्वत मन्वन्तरे अष्टाविंशति तमे कलियुगे कलि प्रथम चरणे बौद्धावतारे वर्तमानेऽस्मिन् वर्तमान् संवत्सरेऽमुकनाम वत्सरेऽमुकायने अमुक ऋतौ अमुकमासे अमुकपक्षे अमुकतिथौ अमुक-वासरे अमुकनक्षत्रे संयुक्ते चन्द्रे तिथौ ।।

आर्यभट के मत से कल्प के आरम्भ से कलियुग के आरम्भ तक का समय

= ६ मनु + २७ चतुर्युग + है चतुर्युग †

=६ $\times$ ७२+२७+ $^{*}_{8}$  चतुर्युं ग

= ४३२ + २७ + है चतुर्युग

= ४५६ र्हे × ४३, २०,००० सौर वर्ष

 $= (850 - \frac{3}{8}) \times 83, 70,000 "$ 

= १,६६,७२,००,००० --- १०,८०,००० सीर वर्ष

== १,६८,६१,२०,००० सीर वर्ष।

इसमें यदि ५०२३ वर्ष और जोड़ दिये जायँ तो १६७६ वि० में कल्प के आरम्भ से जितने सौर वर्ष बीते हैं वह निकल आवेंगे। ब्रह्मगुप्त भास्कराचार्य इत्यादि ने आर्यभट के इस मत को नहीं माना है। उनके मत से कल्प के आरम्भ से अब तक की सौर वर्षों की संख्या वही आती है, जो सूर्य सिद्धान्त के अनुसार आती है।

बीते हुए ६ मन्वन्तरों के नाम हैं—(१) स्वायम्भुव, (२) स्वारोचिष, (३) स्वीत्तिम, (४) तामस, (५) रैवत और (६) चाक्षुष । वर्तमान मन्वन्तर का नाम वैवस्वत है । वर्तमान कल्प को श्वेत-वाराह-कल्प कहते हैं ।

ग्रहक्ष देवदैत्यादिसृजतोस्य चराचरम् । कृताद्रिवेदा दिव्याब्दा: शतव्ना वेधसो गता: ॥२४॥

अनुवाद — ग्रह, नक्षत्न, देव, दैत्य, मनुष्य, पशु, पक्षी, पर्वत, वृक्ष इत्यादि चराचर जगत के बनाने में ब्रह्मा को ४७,४०० दिव्य वर्ष अथवा ४७,४०० × ३६० = १,७०,६४,००० सौर वर्ष लग गये। (इसलिए कल्प के आदि से इतने समय के बाद सारी सृष्टि तैयार हुई)।। २४।।

विज्ञान भाष्य—सूर्य सिद्धान्त का यह मत है कि कल्प के आदि में सृष्टि की रचना नहीं थी। इसके लिए ब्रह्मा को १,७०,६४,००० सीर वर्ष लगाने पड़े थे।

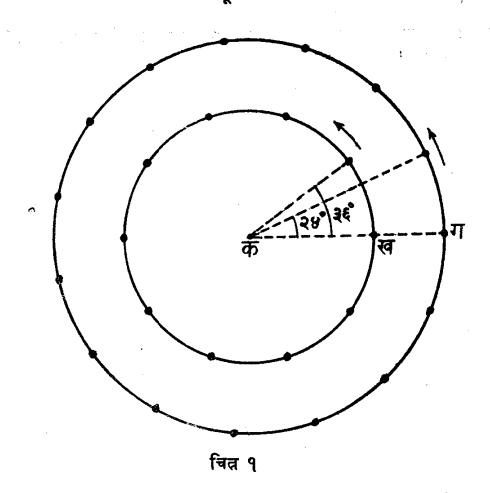
<sup>†</sup>काहो मनवोढ (१४) मनुयुग श्ख (७२) गतास्ते च (६) मनुयुग छ्ना (२७) च । कल्पादेर्युगपादा ग (३) च गुरु दिवसाच्च भारतात्पूर्वम् ॥ ३ ॥ आर्य-भटीय प्रथम पाद, बा० उदयनारायण सिंह द्वारा संपादित ।

दूसरे आर्यभट का भी यही मत है; परन्तु ब्रह्मगुप्त भास्कराचार्य इत्यादि के गणित से जान पड़ता है कि इनको यह मत मान्य नहीं था, क्योंकि इन्होंने ग्रहों का स्थान जानने के लिए कल्प के आदि से गणना की है; परन्तु सूर्य सिद्धान्त ने सृष्टि के तैयार होने में जितना समय लगा है उसको ग्रह गणित में छोड़ दिया है।

पश्चाद्वजन्तोऽतिजवान्नक्षत्रैस्सततं ग्रहा: ।
नीयमानाश्च लम्बन्ते तुल्यमेव स्वमार्गगाः ॥२५॥
प्रागातित्वमतस्तेषां भगणैः प्रत्यहं गतिः ।
परिणाहवशाद्भिन्नाः तद्वशाद्भानि भुक्षते ॥२६॥
शोध्रगस्स्वर्क्षमल्पेन कालेन महताऽल्पगः ।
तेषां तु परिवर्तेन पौष्णान्ते भगणास्स्मृतः ॥२७॥

अनुवाद—(२५) शीद्रगामी नक्षतों के साथ सदैव पश्चिम की ओर चलते हुए ग्रह अपनी-अपनी कक्षा में समान परिमाण में हारकर पीछे रह जाते हैं; (२६) इसलिए वह पूर्व की ओर चलते हुए देख पड़ते हैं और कक्षाओं की परिधि के अनुसार उनकी दैनिक गित भी भिन्न देख पड़ती है; इसलिए नक्षत्न चक्र को भी यह भिन्न समय में अर्थात् (२७) शीद्रा चलनेवाले थोड़े समय में और कम चलने वाले बहुत समय में पूरा करते हैं। रेवती के अंत में पूरे होनेवाले चक्र को भगण कहते हैं। १५-२७॥

विज्ञान भाष्य—इन तीन श्लोकों में ग्रहों की गित का सिद्धान्त बतलाया गया है; इसिलए यह बड़े महत्व के श्लोक हैं। इनसे संक्षेप में यह पता चलता है कि भारत के प्राचीन ज्योतिषी ग्रहों के बारे में क्या विचार रखते थे। २५वें श्लोक में बतलाया गया है कि आकाश में जितने तारे देख पड़ते हैं वह सब ग्रहों के साथ पिश्चम की ओर जा रहे हैं; परन्तु नक्षतों के बहुत शीघ्र चलने के कारण ग्रह पीछे रह जाते हैं और इसीसे पूर्व की ओर चलते हुए देख पड़ते हैं। इनकी पूरब की ओर बढ़ने की चाल तो समान है, परन्तु इनकी कक्षाओं का विस्तार भिन्न होने से इनकी गित भी भिन्न देख पड़ती है। इसका रहस्य आगे के चिन्न से प्रकट होगा—मान लीजिये कि दिये हुए चिन्न में भीतरी वृत्त १० इंच का और बाहरी १५ इंच का है और मान लीजिये कि ख और ग स्थानों से, जो क केन्द्र की सीध में हैं दो चींटियां १ इंच प्रति सेकंड की चाल से भीतरी और बाहरी वृत्त की परिक्रमा करने को चलती हैं; तो यह स्पष्ट है कि बाहरी वृत्त पर चलनेवाली चींटी एक परिक्रमा १५ सेकंड में कर डालेगी। इससे यह सिद्ध हुआ कि समान रेखात्मक गित से चलने पर भिन्न-भिन्न आकार की कक्षा का चक्कर भिन्न-भिन्न समय में होगा। परन्तु २७वें श्लोक में



कहा गया है कि शीघ्र चलनेवाले ग्रह थोड़े काल में तथा मंद चलने वाले ग्रह अधिक काल में चक्कर पूरा करते हैं। यहाँ कुछ विरोध जान पड़ता है, परन्तु यह विरोध नहीं है; क्योंकि पहले क्लोक में जो समान गित बतलायी गई है वह योजनात्मक गित है और इस क्लोक में गित का मान कोणात्मक (Angular velocity) है। एक चक्कर ३६० अंशों का होता है; इसलिए बाहरी वृत्त का एक इंच, केन्द्र पर क्षेप् का कोण बनाता है और भीतरी वृत्त का एक इंच केन्द्र पर कोण बनाता है। इसलिए यद्यपि चींटियों की रेखात्मक (rectilinear) गित १ इंच प्रति सेकंड होने से समान है यद्यपि इनकी कोणात्मक गित प्रति सेकंड भिन्न है। बाहरी चींटी प्रति सेकंड २४० तथा भीतरी ३६० चलती है। इसलिए यह स्पष्ट है कि शीघ्र चलनेवाली कम समय में तथा मंद चलनेवाली अधिक समय में चक्कर पूरा करेगी।

२७वें श्लोक में भगण की परिभाषा भी दी गयी है। रेवती नक्षत्र के अंत से आरम्भ करके पूरब की ओर बढ़ता हुआ जब ग्रह एक चक्कर लगाकर फिर वहीं रेवती के अंत में आ जाता है तब वह एक भगण (नक्षत्र गण जो २७ हैं) पूरा करता है। इसलिए भगण को चक्कर भी कहते हैं।

इस सिद्धान्त के अनुसार यह मानना पड़ेगा कि ग्रहों की दूरी और उनके भगण-काल में एक विशेष सम्बन्ध है। जो ग्रह जितना ही दूर है उसका भगण काल (चक्कर लगाने का समय) उतना ही अधिक है। यह सम्बन्ध यहाँ बहुत संक्षेप में बतला दिया जाता है। इसकी पूरी व्याख्या भारतीय तथा पाश्चात्य ज्योतिषियों के सिद्धान्तों की तुलना करते हुए भूगोलाध्याय नामक बारहवें अध्याय में की जायगी।

जब सभी ग्रहों की रेखात्मक गितयाँ समान मान ली जायं तब यह सहज ही सिद्ध हो सकता है कि ग्रहों की दूरियों का परस्पर सम्बन्ध क्या है; क्यों कि यह जानना तो कुछ किठन नहीं है कि कौन ग्रह कितने दिन में एक चक्कर लगा लेता है। जब यह मालूम हो गया कि शिन एक चक्कर स्थूल रीति से ३० वर्ष में लगाता है और सूर्य १ वर्ष में और दोनों की रेखात्मक गितयाँ समान हैं तब यह स्वयंसिद्ध है कि सूर्य की कक्षा की ३० गुनी शिन की कक्षा है; क्यों कि ३० वर्ष में सूर्य अपनी कक्षा का ३० गुना चलता है और शिन अपनी कक्षा को केवल एक ही बार पूरा कर पाता है। इसलिए शिन की कक्षा = ३० × सूर्य की कक्षा। अर्थात् पृथ्वी से शिन की दूरी, सूर्य की दूरी की ३० गुनी है। इसी प्रकार और ग्रहों की दूरी भी जानी जा सकती है।

आजकल की गवेषणाओं से जाना गया है कि ग्रहों की परस्पर दूरियों का सम्बन्ध इतना सरल नहीं है और न इनकी रेखात्मक गित ही समान है। अब तो यह सिद्ध होता है कि पृथ्वी से जितनी सूर्य की दूरी है उसका लगभग १० गुना शनि पृथ्वी से दूर है।

विकलानां कला षष्ट्या तत् षष्ट्या भाग उच्यते । तत्त्रिशता भवेद्राशिः भगणो द्वादशेव ते ॥ २८॥

अनुवाद—६० विकलाओं की एक कला, ६० कलाओं का एक भाग या अंश्रक्त ३० भागों या अंशों की एक राशि तथा १२ राशियों का एक भगण होता है ॥२८॥

विज्ञान भाष्य—यह कोण नापने की इकाइयां हैं। पूरे नक्षत्रचक्र को भगण कहते हैं। यदि इस चक्कर के 9२ समान भाग किये जायं तो प्रत्येक भाग को राश्चि कहते हैं। राशि के तीसवें भाग को अंश, अंश के साठवें भाग को कला तथा कला के साठवें भाग को विकला कहते हैं। इनमें से भगण और राशि का प्रयोग तो केवल उस आकाश-स्थित चक्र के लिए होता है जिसके तल (plane) में सूर्य पृथ्वी की परिक्रमा करता हुआ देख पड़ता है और अन्य ग्रह इधर उधर कुछ हटकर परिक्रमा करते हैं। परन्तु अंश, कला और विकला का प्रयोग अन्य कोणों के नापने में भी किया जाता है। आजकल अंश को संक्षेप में लिखने की रीति यह है कि अंश का परिमाण बतलाने वाले अंक के उपर तिनक-सा दाहिने हटकर एक छोटा-सा वृत्त

शिख देते हैं, कला लिखने के लिए अंक के ऊपर कुछ दाहिने हटकर बायें हाथ को स्नुकती हुई एक टेढ़ी रेखा छोटी-सी खींच देते हैं और विकला के लिए उसी प्रकार की दो तिरछी रेखाएं बींच देते हैं; जैसे ४ अंश १६ कला और ४० विकला लिखना हो तो ४°१६′४०″ यों लिखते हैं।

कोण और समय नापने की इकाइयों में घनिष्ट सम्बन्ध है। सूर्य जितने समय में एक भगण पूरा करता है वह एक वर्ष, जितने समय में एक राशि चलता है वह एक मास, जितने समय में एक अंश चलता है वह एक दिन, जितने समय में एक कला चलता है वह एक विकला चलता है वह एक विकला चलता है वह पक के प्रायः समान होता है।

युगे सूर्यज्ञशुक्राणां समणाः पूर्वयायिनाम् ॥ २६ ॥ इन्दो रसाग्नि त्रित्रोषुसप्तमूधरमार्गणाः । दस्रह्मप्टरसाङ्काक्षिलोचनानि कुजस्य तु ॥ ३० ॥ वृधशोद्धस्य शून्यर्तुलाद्विह्मयङ्कर्नगेन्दवः । बृहस्पतेः सदस्राक्षिवेदषड्वह्मयस्तथा ॥ ३९ ॥ सितशोद्धस्य षट्सप्तिव्यमाश्वित्वभूधराः । शनेर्मुजङ्गषट्पञ्चरसवेदनिशाकराः ॥३२ ॥ चन्द्रोच्चस्याग्निशृन्याश्विवसुसर्पाणंवा युगे । वामं पातस्य वस्वग्नियमाश्विशिखदस्रकाः ॥ ३३ ॥

अनुवाद—(२६) एक (महा) युग में पूर्वाभिमुख चलनेवाले सूर्य, बुध और शुक्र के ४३,२०,००० भगण, मंगल, शिन और वृहस्पति के शीझों के भी उतने ही भगण, (३०), चन्द्रमा के ४,७७,४३,३३६ भगण, मंगल के २२,६६,८३२ भगण (३१) बुधशीझ के १७६,३७,०६० भगण, वृहस्पति के ३,६४,२२० भगण. (३२) शुक्रशीझ के ७०,२२,३७६ भगण, शिन के १,४६,४६८ भगण और (३३) चन्द्रोच्च के ४, ८८,२०३ भगण तथा बायीं (पिच्छम की) ओर चलने वाले चन्द्रपात के २,३२,२३८ भगण होते हैं ॥२६-३३॥

विज्ञान भाष्य—इस जगह यह बतला देना अच्छा होगा कि हमारे यहाँ संख्या लिखने की पुरानी परिपाटी क्या है। एक, दो,तीन, चार इत्यादि अंकों को पद्म में लिखने के लिए कुछ शब्द नियत कर लिये गये हैं। वही या उनके पर्याय पद्म में 'अंकानां वामतो गितः' नियम के अनुसार क्रम से रख दिये जाते हैं अर्थात् इकाई के स्थान में लिखे जाने वाले अंक का सूचक शब्द पहले, फिर दहाई के स्थान में लिखे

जाने वाले अंक का सूचक शब्द, फिर सैंकड़े के स्थान में लिखे जाने वाले अंक का सूचक शब्द क्रम से रख दिये जाते हैं। जैसे ३२५ कहना हुआ तो पहले ५ का सूचक कोई शब्द पंच, इषु, मार्गण इत्यादि लिखकर उसके पीछे २ का सूचक कोई शब्द द्वि, अश्वि, यम इत्यादि लिखा जाता है, फिर ३ का सूचक वि, अग्वि, शिख इत्यादि लिखा जाता है। इस तरह ३२५ को हम पंचाश्विशिख या इषुयमाग्वि लिख सकते हैं। सूर्य सिद्धान्त, ब्राह्मस्फुट-सिद्धान्त तथा सिद्धान्त-शिरोमणि में संख्याओं के लिखने की यही परिपाटी है। प्रथम आर्यभट के आर्यभटीय तथा दूसरे आर्यभट के महा-सिद्धान्त में संख्या लिखने की रीतियां इससे भिन्न हैं।

एक महायुग में ग्रहों के जितने भगण होते हैं वह सूर्य सिद्धान्त के अनुसार ऊपर दिये गये हैं। आर्यभट तथा ब्रह्मगुप्त के सिद्धान्तों के अनुसार महायुगीय भगणों के मानों में कुछ अंतर है तथा आजकल सूक्ष्मयंत्रों की सहायता से भगणों के जो मान जाने गये हैं वह भी किसी सिद्धान्त के अनुसार नहीं मिलते वरन् थोड़ी सी भिन्नता रखते हैं। अगले पृष्ठ में हम सूर्य सिद्धान्त, ब्रह्मगुप्त-सिद्धान्त तथा आधुनिक भगण-कालों के मान तुलनात्मक दृष्टि से देते हैं, जिनसे यह प्रकट होगा कि हमारे प्राचीन ज्योतिषियों के निकाले हुए भगण काल में और आजकल के सूक्ष्मयंत्रों के द्वारा निकाले हुए भगण काल में कितना कम अंतर है। जितने समय में किसी ग्रह का एक भगण या चक्कर पूरा होता है उसको भगण काल कहते हैं। इसके निकालने की रीति सिद्धान्त के अनुसार यह है कि एक महायुग में जितने भगण उस ग्रह के होते हैं उससे महायुग के सौर वर्षों में भाग दे दीजिये तो १ भगण काल (सौर वर्षों में) निकल आवेगा। अब इसको चाहे आप दशमलव भिन्न में लिखिये और चाहे सावन दिनों में । सावन दिनों में भगणकाल निकालने के लिए सबसे सुगम रीति यह है कि महायुग में जितने सावन दिन हों उनमें महायुगीय भगण का भाग दे दीजिये, जितनी लब्धि आवे वह सावन दिन है। शेष की घड़ी, पल, विपल इत्यादि बना लीजिये। जैसे १ घड़ी में ६० पल होते हैं वैसे ही १ पल में ६० विपल की तथा १ विपल में ६० प्रतिविपल की भी कल्पना की जा सकती है।

इन श्लोकों में जिन नये शब्दों का प्रयोग हुआ है वह हैं ग्रह-शीघ्र, चन्द्रोच्च और पात । इन शब्दों को समझने के लिए पहले हमको अपने ऋषियों की उन कल्पनाओं का ज्ञान होना चाहिये जिन्हें उन्होंने ग्रहों की चाल के सम्बन्ध में मान रखी थीं । उन्होंने पृथ्वी को अचल समझा था और सूर्य, चन्द्रमा, ग्रहों और नक्षत्रों को पृथ्वी की परिक्रमा करते हुए समझा था । परन्तु इतने से ही ग्रहों की गितयों का हिसाब ठीक-ठीक नहीं निकलता था; इसलिए उन्होंने ग्रहशीघ्रों की कल्पना की थी । वह यह सो देखते ही थे कि दो ग्रह बुध और शुक्र सूर्य के आसपास ही रहते हैं; इसलिए

सूर्यं	सिद्धान्त
--------	-----------

				सहों	के भगणकाल	क	कोष्टक	<del> 6</del>				
मह	सूर्याः	सूर्यसिद्धान्त	<b>1</b> €	अनुसार	ब्रह्मगुप्त	सिद्धान्त	<b>1</b> €	अनुसार	आधुनिक	ाक खोज	46	बनुसार
	विन	m (ii)	पंज	विपल	दिन	घड़ी	पंख	विपल	दिन	घड़ी.	त्य	विपल
रवि	ast us m	ج م	er er	₩. ૐ	ሁ. ጥ. ጋዲ	34 6"	m	×. 5.	בל שי מי	왕 / 중	8	र्क्षः यक्ष
<i>र्यः</i> पो	9	লু	ក	o-	98	ಸ	ក	جر در د	ඉ ද	យ	9	10 mm
मं द्रोज्य	85 85 85	<b>5</b> {	9	. e. e.	र सर रहर	30 30	r	≫' ≫	6. 6. 6.	W. 30	<del>س</del>	o. o. n
चन्द्रपात या राहु	જ જ જ	G. W.	લ	ار الله الله	بر م م	* *	<u>≫</u>	න <b>.</b>	<b>ແ</b> ຜ ອ	<u>ር</u> ስአ	30 30	°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°
ा हिं	<b>9</b>	جر 10	9	9 お お	<u>ອ</u> ຫ	جر آر	44	3. 9.	ກ ອ	جر n	લા	જ જ
स्र	8 8 8	≫ ~	30 54	ر د م	४४४	~ ~	8	න න ~	855	≫ (3.	r	86.8 8
मंगल	ur Lr ur	ઝ	۶. ه	જ. મ	w u	34	24	ه ه د	ሙ ያ ሙ	r s	30 20	र्भिष
गुरु	رد سہ سہ	<b>લ</b>	<u>%</u>	ભ ભ	30 Ex Ex	20	30	ન જ	30 W. W.	عد س	<b>5</b> {	98.9P
श्रानि	51 y 9	30 M.	ري س	ۍ. ش	মুগুত্ব	ຜູ	30 54	४१.२	র ১০০৮	93	90	¥6.88
						TH-	—मराठी के	भारतीय	भारतीय ज्योतिःशास्त	40 com	AD .	उद्त ।

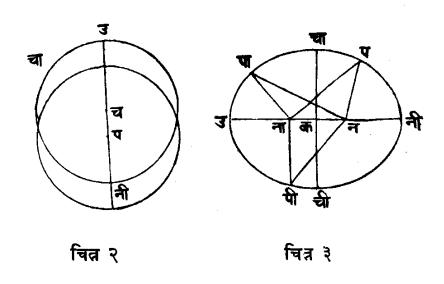
इनका स्थान जानने के लिए सबसे पहले यह जानना चाहिये कि सूर्य कहाँ है। सूर्य का स्थान जान लेने पर यह निश्चय हो जाता है कि बुध सूर्य से या तो २८ अंश के लगभग आगे होगा या पीछे और शुक्र सूर्य से या तो ४७२ अंश के लगभग आगे होगा या पीछे। इसीलिए २६वें श्लोक में सूर्य, बुध और शुक्र का महायुगीय भगण समान बतलाया गया है। परन्तु यह जानने के लिए कि बुध या शुक्र सूर्य से कितना आगे या पीछे है बिना इनके शीघ्रों या शीघ्रोच्चों के स्थानों के जाने काम नहीं चल सकता। इनके शीघ्रोच्चों के भगण काल उस समय के समान हैं जितने समय में आजकल के मतानुसार बुध या शुक्र सूर्य की परिक्रमा करते हैं। इसलिए बुध या शुक्र के शीघ्रोच्च के भगण काल से उस समय को समझना चाहिये जितने समय में यह नक्षत्र चक्र की परिक्रमा नहीं, वरन सूर्य की परिक्रमा करते हैं। मंगल, गुरु भीर शनि के शीघ्रोच्चों की बात उपर्युक्त दो ग्रहों के शीघ्रोच्चों से न्यारी है। इनके शीघ्रों का भगण काल वही माना गया है जो सूर्य का है। इसका अर्थ यह हुआ कि मंगल, गुरु और शनि के शीघ्रोच्च वह बिन्दु हैं जो १ वर्ष में पूरे नक्षत चक्र की परिक्रमा कर आते हैं। किन्तु सूर्य भी १ वर्ष में नक्षत्न चक्र की एक परिक्रमा कर लेता है; इसलिए मंगल, गुरु और शनि के शीझोच्च सूर्य के पास ही रहते हैं। इन शीघ्रोच्चों के संबंध में दूसरे अध्याय में विशेष चर्चा की जायगी।

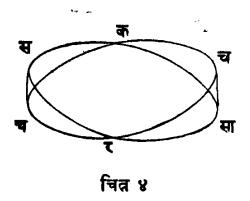
मन्दोच्च अथवा उच्च — ऊपर बतलाया गया है कि चन्द्रमा का उच्च एक महायुग में ४,८८,२०३ भगण करता है, इसलिए एक भगणकाल सूर्य सिद्धान्त के मत से ३२३२ सावन दिन, ४ घड़ी, ३७ पल और १३.६ विपल होता है। चन्द्रमा का उच्च चन्द्रकक्षा का वह बिन्दु है जो पृथ्वी से चन्द्र-कक्षा के अन्य विन्दुओं की अपेक्षा सबसे अधिक दूरी पर है। जब चन्द्रमा इस विन्दु पर रहता है तब बहुत दूर होने के कारण आकार से अत्यन्त छोटा देख पड़ता है और गित भी बहुत मंद होती है। चन्द्र-कक्षा में चन्द्रोच्च से १८०० पर एक विन्दु ऐसा भी है जो पृथ्वी के बहुत पास है। जब चन्द्रमा इस विन्दु पर आता है तब उसकी गित सबसे तीव्र हो जाती है और बहुत पास होने के कारण आकार भी बहुत बड़ा देख पड़ता है। चन्द्रमा की इस विषम गित के कारण यह सहज ही नहीं बतलाया जा सकता कि किसी समय उसका स्थान क्या होगा। ऊपर यह भी

१. बुध का सूर्य से महत्तम अन्तर १६<sup>०</sup> १२' और २८° ४८' के बीच होता है।

२. शुक्र का सूर्य से महत्तम अन्तर ४७° से अधिक नहीं होता। (Outlines of Astronomy by Herschel pp. 281 and 291)

बतलाया गया है कि चन्द्रमा का भगण काल २७.३२१६७ मध्यम सावन दिन का होता है। इससे चन्द्रमा का जो स्थान निकलता है वह मध्यम स्थान कहलाता है। इस मध्यम-स्थान से चन्द्रमा कभी कुछ आगे और कभी कुछ पीछे देख पड़ता है। चन्द्रमा प्रत्यक्ष जिस स्थान पर देखा जाता है उसको स्पष्ट स्थान कहते हैं। मध्यम स्थान से स्पष्ट स्थान का सबसे अधिक अन्तर ५०१ ३० होता है। इतने कोण की जो ज्या (sine) होती है उसी के समान अन्तर पर पृथ्वी से चन्द्र-कक्षा का केन्द्र माना गया है और चन्द्रमा इसी केन्द्र की परिक्रमा करता हुआ पृथ्वी के चारों ओर घूमता हुआ देख पड़ता है। चित्र २ में प पृथ्वी का केन्द्र है, च चन्द्र-कक्षा का केन्द्र है और पच





५०२ ३० की ज्या है। चन्द्रमा उचा नी वृत्त पर घूमता हुआ पृथ्वी की परिक्रमा करता है। यह स्पष्ट है कि जब चन्द्रमा उपर होता है तब वह पसे अत्यन्त अधिक दूरी पर रहता है और जब नी पर रहता है तब अत्यन्त निकट रहता है। उको चन्द्रोच्च (apogee) तथा नी को नीच (perigee) कहते हैं। यह उबिन्दु

आकाश में एक ही जगह स्थिर नहीं रहता वरन मन्दमित से पूरब की ओर बढ़ता रहता है। चन्द्रमा का उच्च १ चक्कर प्रायः ३२३२ सावन दिनों में कर लेता है। अन्य ग्रहों के उच्च या मन्दोच्च और भी मंदगति से पूरव की ओर बढ़ते हैं। आज-कल इस कल्पना से काम नहीं लिया जाता। गणित से यह सिद्ध किया गया है कि चन्द्रमा पृथ्वी की और पृथ्वी तथा अन्य ग्रह सूर्य की परिक्रमा करते हैं और परिक्रमा करने का मार्ग वृत्ताकार नहीं वरन् दीर्घ-वृत्ताकार है। इस सम्बन्ध में कुछ कहने के पहिले दीर्घ-वृत्त के कुछ गुणों का बतला देना आवश्यक है। उचा नी एक दीर्घ-वृत्त का चित्र है (चित्र ३)। उनी को दीर्घ अक्ष तथाचाची को लघु अक्ष कहते हैं और इन दोनों अक्षों के मिलने के विन्दु क को दीर्घ वृत्त का केन्द्र कहते हैं । केन्द्र पर लघु अक्ष तथा दीर्घ अक्ष के दो समान भाग हो जाते हैं। दीर्घ अक्ष पर केन्द्र से समान दूरी पर न ना दो ऐसे बिन्दु होते हैं जिनको यदि दीर्घ-वृत्त के किसी बिन्दु प, पा या पी से मिला दिया जाय तो प न + पना = पान + पाना = पीन + पीना । न, ना बिन्दुओं को दीर्घवृत्त की नाभि कहते हैं। यदि उचा नी चन्द्र-कक्षा मान लिया जाय तो पृथ्वी का स्थान न होगा। न से चन्द्र कक्षा की दूरी उ बिन्दु पर सबसे अधिक तथा नी बिन्दु पर सबसे कम है, इसलिए उ विन्दु चन्द्रमा का उच्च या मन्दोच्च कहलायेगा और नी बिन्दु चन्द्रमा का नीच। यदि मन्दोच्च का स्थान ज्ञात हो तो नीच का स्थान सहज ही जाना जा सकता है, क्योंकि यह सदैव उच्च से १८०° पर रहता है।

इसी प्रकार पृथ्वी, मङ्गल, बुध, शुक्र इत्यादि भी दीर्घवृत्त में सूर्य की परिक्रमा करते हैं और सूर्य इन कक्षा-वृत्तों की नाभि पर रहता है। उच्च स्थान पर गित बहुत मंद और नीच स्थान पर बहुत तीव्र क्यों होती है, इसका कारण आकर्षण शित्त की घटती-बढ़ती है। जब ग्रह उच्च पर रहता है तब उसका अंतर अत्यन्त अधिक होने के कारण आकर्षण शित्त अत्यन्त कम होती है, जिससे ग्रह की गित मंद पड़ जाती है और जब वह नीच पर होता है तब अंतर अत्यन्त कम होने से आकर्षण शिवत अत्यन्त अधिक होने के कारण वि वह नीच पर होता है तब अंतर अत्यन्त कम होने से आकर्षण शिवत अत्यन्त अधिक होती है, जिससे ग्रह की गित बहुत तीव्र हो जाती है। इसके सम्बन्ध में कई नियम जाने गये हैं, जो केपलर के सिद्धान्त के नाम से प्रसिद्ध हैं, जिनकी चर्चा स्पष्टाधिकार नामक दूसरे अध्याय में उचित स्थान पर की जायगी।

पात—सूर्य जिस मार्ग पर चलता हुआ १ वर्ष में आकाश का चक्कर लगाता हुआ जान पड़ता है, उसको क्रान्ति-वृत्त कहते हैं। इसी तरह चन्द्रमा, जिस मार्ग पर चलता हुआ पृथ्वी की परिक्रमा लगाता है उसको चन्द्र-कक्षा कहते हैं। क्रान्ति-वृत्त और चन्द्र-कक्षा एक ही तल पर नहीं हैं और समानान्तर भी नहीं हैं; इसलिए यह दोनों कक्षाएँ एक दूसरे से दो विन्दुओं पर मिलती हुई जान पड़ती हैं; जैसे दो उड़ती हुई पतंगों की डोरियाँ एक दूसरी से बहुत दूर रहती हुई भी एक विन्दु पर मिलती

हुई जान पड़ती हैं और उन पतंगों की यितयों में भिन्नता होने से यह विन्दु एक ही विद्या में नहीं देख पड़ता। इन्हों विन्दुओं को चन्द्रमा के पात कहते हैं। चन्द्रमा अपनी कक्षा में चलता हुआ आधे भ्रमण काल तक क्रान्तिवृत्त के उत्तर और आधे भ्रमण काल तक क्रान्तिवृत्त के दिनखन रहता है। जब वह अपने पात पर पहुँचता है तब या तो वह क्रान्तिवृत्त से उत्तर की ओर बढ़ता है और/या दिनखन की ओर। जिस पात पर पहुँच कर वह उत्तर की ओर जाता है उसे उत्तर पात (Ascending node) और जिस पात पर पहुँच कर वह दिनखन की ओर जाता है उसे दिनखन पात (Descending node) कहते हैं। उत्तर पात को राहु तथा दिनखन पात को केतु भी कहते हैं। जब चन्द्रमा पूर्णमासी या अमावस्या के समय इन्हीं पातों के पास होता है तब चन्द्र-ग्रहण या सूर्य-ग्रहण लगता है; इसीलिए यह कल्पना हो गयी कि राहु और केतु राक्षस हैं, जो ग्रहण के कारण होते हैं। कुछ लोग पृथ्वी की छाया की नोक को राहु और चन्द्रमा की छाया की नोक को राहु और चन्द्रमा की छाया की नोक को केतु मानते हैं; परन्तु यह भ्रम है।

इन पातों के स्थान भी स्थिर नहीं हैं वरन् पश्चिम की ओर खिसकते हुए जान पड़ते हैं। जितने समय में यह पश्चिम की ओर खिसकते हुए एक परिक्रमा कर लेते हैं उतने समय को इनका भगण-काल कहते हैं। इसी तरह बन्य ग्रहों के पातों के बारे में समझ लेना चाहिये। यह पश्चिम की ओर क्यों खिसकते हैं, इसका कारण भौतिक ज्योतिर्विज्ञान (Physical Astronomy) में बहुत ही सूक्ष्मगणित के द्वारा समझाया गया है, जो उचित स्थान पर इस विज्ञान भाष्य में भी समझाया जायगा। चित्र ४ में यदि स र सा क को सूर्य का मार्ग अर्थात् क्रान्तिवृत्त समझा जाय और च र चा क को चन्द्रकक्षा तो र और क विन्दु चन्द्रमा के पात कहलाते हैं। चन्द्रमा तीर की दिशा में भ्रमण करता हुआ जब र पात से आगे बढ़ता है तब क्रान्तिवृत्त से उत्तर हो जाता है और र चा क भाग तक उत्तर रहता है, इसलिए र पात को उत्तर पात कहते हैं। क विन्दु पर पहुँच कर चन्द्रमा क्रान्तिवृत्त से दिख्खन जाता है, इसलिए क दिखन पात कहा जाता है। भारतीय ज्योतिषी चन्द्रमा के उत्तर पात को राहु तथा दिक्षण पात को केतु कहते हैं। चा र सा कोण क्रान्तिवृत्त और चन्द्रकक्षा के तलों के बीच का कोण है, जिसका मान ५० के लगभग है। इसी कोण को चंद्रमा का विक्षेप कहते हैं, जिसकी चर्चा इसी अध्याय के ६ द्वें श्लोक में की गयी है।

यहाँ यह प्रश्न किया जा सकता है कि ऊपर जो भगण काल दिये हुए हैं वह कैसे जाने गये और भिन्न-भिन्न मतों में अन्तर क्यों है। इसका उत्तर भास्कराचार्य जी के मतानुसार यों है:—

सातु तत्तद्भाषाकुशलेन तत्तत् क्षेत्रसंस्थानज्ञेन श्रुत गोलेनैव श्रोतुं शक्यते, नान्येन । ग्रह मन्द शीघ्रोच्च पाताः स्व स्वमार्गेषु गच्छन्तः एतावतः पर्य्ययान् कल्पे

कुर्वन्तीत्यस्नागम एव प्रमाणम् । स चागमो महता कालेन लेखकाध्यापकाध्येतृ दोषैबंहुधा जातः; तदा कतमस्य प्रामाण्यम् ? अथ यद्येवमुच्यते गणितस्कन्ध उपपत्तिमानेवागमः प्रमाणम् । उपपत्या ये सिध्यन्ति भगणास्ते ग्राह्याः । तदिप न । यतोऽतिप्राज्ञेन पुरुषे-णोपपत्तिर्ज्ञातुमेव शक्यते । न तया तेषां भगणानामियत्ता कर्त्तुं शक्यते; पुरुषायुषो-ऽल्पत्वात् । उपपत्तौ तु ग्रहः प्रत्यहं यन्त्रेण वेध्यः, भगणान्तं यावत् । एव शनैश्चरस्य तावद्वर्षाणां सिशता भगणः पूर्यते । मन्दोच्चानान्तु वर्षशतैरनेकैः । अतो नायमर्थः पुरुषसाध्य इति । अत एवातिप्राज्ञा गणकाः साम्प्रतोपलब्ध्यनुसारिणं प्रौढ्गणकस्वीकृतं कमप्यागममङ्गीकृत्य ग्रहगणित आत्मनो गणितगोलयोनिरतिशयं कौशलं दर्शयितुं तथाऽन्यैर्भ्रान्ति ज्ञानेनान्यथोदितानर्थांश्च निराकर्त्तुमन्यान् ग्रन्थान् रचयन्ति । ग्रह गणित इति कर्त्वव्यतायामस्माभिः कौशलं दर्शनायं भवत्वागमो योऽिको ऽप्ययमाशयस्तेषाम् ।\*

अर्थ - किन्तु यह रीति केवल वही जान सकता है जिसने (ज्योति:शास्त्र की) विशेष भाषा में कुशलता प्राप्त की हो, नक्षत्रादि के स्थानों को जानता हो और जिसने भूगोल खगोल के बारे में अच्छी तरह सुना हो। अपने अपने मार्गों में जाते हुए ग्रह, मन्दोच्च, शीझोच्च तथा पात एक कल्प में इतने भगण करते हैं, इसका प्रमाण आगम अर्थात् परम्परागत ज्ञान ही है । किन्तु अधिक समय बीतने के कारण लेखकों, अध्यापकों तथा पढ़ने वालों की भूल से आगम अनेक हो गये हैं! इसलिए प्रक्त होता है कि कौन-सा आगम प्रमाण माना जाय। यदि ऐसा कहा जाय कि जो आगम गणित के अनुसार खरा सिद्ध हो उसी को प्रमाण मानकर जो भगण निकले वहीं माने जायें तो यह भी ठीक नहीं है। क्योंकि अत्यन्त ज्ञानी पुरुष भी केवल रीति के ही जानने में समर्थ हो सकता है; परन्तु रीति से ग्रहों के भगण की संख्या नहीं निकाल सकता। कारण यह है कि मनुष्य की आयु बहुत थोड़ी होती है और उपपत्ति जानने के लिए ग्रह को प्रतिदिन बेध करना होता है, जब तक कि भगण पूरा न हो। इस तरह शनिश्चर का एक भगण ३० वर्षों में पूरा होता है। मन्दोच्चों के भगण तो अनेक शताब्दियों में पूरे होते हैं। इसलिए यह कार्य पुरुषसाध्य नहीं है। इसलिए बुद्धिमान गणक किसी ऐसे आगम को मानकर जो उस समय ठीक समझा जाता हो और जिसको प्रतिष्ठाप्राप्त गणक ने स्वीकार कर लिया हो, अपनी गणित तथा गोल सम्बन्धी ग्रहों की गणना की कुशलता दिखाने के लिए तथा भ्रमवश जो कुछ अनर्थ-कारी दोष आ गये हैं उनके दूर करने के लिए, दूसरे ग्रंथ बनाते हैं। उनका यह अभिप्राय है कि हमको ग्रहों की ठीक गणना करने में कुशलता दिखानी चाहिये, आगम चाहे जो हो।

<sup>\*</sup>सिद्धान्त शिरोमणि गणिताध्याय पृ० १६-१७ (कलकत्ते का छपा। द्वितीय संस्करण)

सूर्य, बुध और शुक्र के भगण के सम्बन्ध में भास्कराचार्य जी कहते हैं कि कल्प में जितने वर्ष होते हैं उतने ही सूर्य के भगण होते हैं। इसलिए सूर्य का भगण काल ही वर्ष है। बुध और शुक्र रिव के पास कभी कुछ आगे और कभी कुछ पीछे सदा अनुचर की तरह रहते हैं। इसलिए इनके भगण भी रिव भगण के समान हुए।

सूर्य का भगण काल जानने के लिए यह युक्ति बतलायी गयी है---

समतल भूमि में एक वृत्त खीं नकर उसमें दिशाओं के चिह्न लगा लो। जब सूर्य उत्तरायण हो तब जिस दिन वह पूर्व दिशा से कुछ ही दिशाण होकर उदय हो उस दिन वृत्त के मध्य में गड़ी हुई कील के द्वारा उदय होते हुए सूर्य को बेध लो। इसके बाद एक वर्ष तक सूर्य के उदय की गणना करनी चाहिये। एक वर्ष में ३६% बार उदय होगा। अन्तिम उदय पहले दिन के उदय-स्थान के कुछ दक्षिण होगा। इन दोनों में अन्तर हो वह लिख लो। दूसरे दिन फिर उदय होते हुए सूर्य को बेध करो। इस दिन यह पूर्व दिशा से कुछ उत्तर हो कर उदय होगा। पिछले दिन के उदय स्थान से कितना उत्तर होकर उदय होता है इसको भी जान लो। फिर अनुपात के द्वारा यह जान लो कि जब ६० घड़ी में इतना उत्तर बढ़ता है तब पहला अन्तर कितने समय में हुआ होगा। इस प्रकार १४ घड़ी ३० पल २२ विपल ३० प्रति-विपल और ३६% सावन दिनों में सूर्य का उदय उसी स्थान पर होता है जिस स्थान पर वर्ष के आरम्भ में हुआ था। इसलिए यही समय सूर्य का भगण काल हुआ। फिर अनुपात के द्वारा यह जान लो कि जब १ वर्ष में उतने सावन दिन होते हैं तब १ कल्प वर्षों में कितने सावन दिन होते हैं, इत्यादि।

आजकल वसन्त-सम्पात जानने के लिए जो रीति काम में लायी जाती है उससे भास्कराचार्य जी की बतलायी हुई रीति बहुत कुछ मिलती है। अन्तर यह है कि भास्कराचार्य जी ने क्षितिजवृत्त पर बेध करने को कहा है और आजकल यामोत्तर-वृत्त पर बेध किया जाता है, जिससे लम्बन और प्रकाश वक्रीभवन के कारण कोई भूल नहीं हो सकती; दूसरा अंतर यह पड़ता है कि आजकल के यन्त्र बहुत सूक्ष्म हैं पर भास्कराचार्य की बतलायी हुई रीति में कोरी आँख से ही काम लिया गया है।

चन्द्र भगण की उपपत्ति भी गोल यन्त्र के द्वारा जिसमें नक्षत्र-चक्र, क्रान्तिवृत्त, विषुवद्वृत्त, चंद्रकक्षा, ग्रहकक्षा इत्यादि बने रहते हैं, बेध करके जानना चाहिये। इसका वर्णन बहुत विस्तार के साथ करने की आवश्यकता नहीं जान पड़ती। यह केवल इसलिए लिखा गया है कि प्राचीन ज्योतिषी भी बेध के द्वारा ग्रन्थ में दी हुई बातों की परीक्षा करते थे और जो ठीक निकलता था उसी को मानते थे।

## चन्द्रोच्च का भगणकाल जानने की रीति

प्रतिदिन गोल यंत्र के द्वारा चंद्रमा का बेध करके स्पष्ट गित निकालनी चाहिये। जिस दिन गित सबसे कम हो उस दिन मध्यम और स्पष्ट चन्द्रमा के स्थानों में अंतर नहीं होता। यही चंद्रमा के उच्च का स्थान है। इसी प्रकार प्रतिदिन वेध करते-करते जब चन्द्रमा की गित फिर परम अल्प हो तब उसी स्थान को उच्च समझना चाहिये। यह स्थान पहले स्थान से कुछ आगे रहता है। कितना आगे हो जाता है यह जानकर अनुपात के द्वारा यह गणित कर लेना चाहिये कि उच्च की दैनिक गित कितनी होती है तथा एक भगण काल कितने दिन में पूरा होता है।

चन्द्रपात का भगण काल जानने की रीति—प्रति दिन चन्द्रमा का बेध करते हुए यह देखना चाहिये कि किस दिन चन्द्रमा का दक्षिण विक्षेप कम होते-होते शून्य हो जाता है। जिस समय विक्षेप शून्य हो उस समय चन्द्रमापात स्थान पर होता है। इसी प्रकार जब दूसरे चक्कर में चंद्रमा का दक्षिण विक्षेप कम होते-होते शून्य हो जाय तब समझना चाहिये कि वह अपने पात पर पहुँच गया। दूसरी बार पात का स्थान पहले स्थान से कुछ पश्चिम होता है, इसीलिए यह कहा जाता है कि पात की गति विलोम होती है अर्थात् पश्चिम की ओर होती है। फिर अनुपात के द्वारा जानना चाहिये कि जब इतने दिन में पात इतना चलता है तो एक दिन में कितना चलेगा। यही पात की दैनिक गति समझनी चाहिये। इसी प्रकार यह भी जानना चाहिये कि एक कल्प में कितने भगण होते हैं।

मंगल, गुरु और शनि के शिद्योच्चों के सम्बन्ध में—जब सूर्य, शनि, गुरु या मंगल से आगे रहता है तब ग्रह मध्यम स्थान से कुछ आगे रहते हैं और जब सूर्य पीछे रहता है तब ग्रह मध्यम स्थान से पीछे रहते हैं; इसलिए विद्वानों ने यह कल्पना की कि इन तीनों के शीद्योच्च सूर्य के साथ ही रहते हैं और ग्रहों को अपनी ओर अर्थात् सूर्य की ओर आकर्षित करते हैं; इसलिए इनके शीद्योच्चों के भगण सूर्य के समान होते हैं।

## भानामष्टाक्षिवस्वद्रिविद्विद्वचष्ट्शरेन्दवः ।

भोदया भगणैः स्वैः स्वैरूनाः स्वस्वोदया युगे ॥३४॥

अनुवाद—१ महायुग में नक्षत्नों के १,४८,२२,३७,८२८ भगण होते हैं। किसी ग्रह के महायुगीय भगण को नक्षत्र के महायुगीय भगण में से घटा देने से जो बचता है उतने ही बार एक महायुग में वह ग्रह पूर्व क्षितिज में उदय होता है।।३४।।

विज्ञान भाष्य—१२वें श्लोक के विज्ञान भाष्य में नाक्षत्र-अहोरात्र की परिभाषा दी गयी है। एक नाक्षत्र-अहोरात्र में तारे पश्चिम की ओर चलते हुए एक

परिक्रमा कर लेते हैं। इसी परिक्रमा को नाक्षत्र भगण कहते हैं। इसलिए एक महायुग में जितने नाक्षत्र भगण होते हैं उतने ही नाक्षत्र-अहोरात्र होते हैं।

ऊपर के क्लोक के पिछले भाग में यह जानने की रीति बतलायी गयी है कि एक महायुग में कौन ग्रह कितने बार पूर्विक्षितिज में उदय होता है। एक महायुग में ग्रह के जितने भगण होते हों उसको एक महायुग के नाक्षत्र भगण की संख्या से घटा दो; शेष जो संख्या होगी उतने ही बार वह ग्रह एक महायुग में पूर्व-िक्षितिज में उदय होगा। मान लो कि यह जानना है कि सूर्य पूर्व-िक्षितिज में एक महायुग में कितनी बार उदय होता है। २६वें क्लोक में बतलाया गया है कि सूर्य एक महायुग में ४३,२०,००० भगण करता है। इसको यदि महायुगीय नाक्षत्र भगण १,४६,२२,३७,६२६ में से घटा दिया जाय तो शेष १,४७,७६,१७,६२६ होता है। इतने ही बार सूर्य पूर्व क्षितिज में एक महायुग में उदय होता है। परन्तु १२वें क्लोक के विज्ञान-भाष्य में यह बतलाया गया है कि सूर्य के एक उदय से दूसरे उदय तक के समय को सावन दिन कहते हैं। इसलिए ३४वें क्लोक के अनुसार १ महायुग में १,४७,७६,१७,६२,१७,६२६ सावन दिन होते हैं।

इसी तरह और ग्रहों के उदय की संख्या भी जानी जा सकती है। इसकी उपपत्ति यह है:—यदि किसी दिन सूर्य किसी तारे के साथ उदय हो तो दूसरे दिन वह तारा सूर्य से कोई ३ मिनट १६ सेकंड पहले उदय होता है। क्योंकि इतने समय में सूर्य कोई एक अंग्र पूर्व की ओर चला जाता है। तीसरे दिन वह तारा सूर्य से ३ मिनट १६ सेकंड के दूने समय अर्थात् ७ मिनट १२ सेकंड पहले उदय होगा, चौथे दिन उसके तिगुने समय पहले और १६वें दिन उसके ११गुने समय पहले अर्थात् १६ मिनट वा १ मिनट कम १ घंटा पहले वह तारा उदय होगा। इस तरह पिछड़ते पिछड़ते ३६१वें दिन अर्थात् ३६० नाक्षत्न दिन बाद वह तारा सूर्य से २४ मिनट कम २४ घंटे पहले और ३६६ नाक्षत्न दिन बाद पूरे २४ घंटे अर्थात् १ दिन पहले उदय होगा जब कि सूर्य और वह तारा फिर साथ हो जावेंगे। इस्लिए जितने समय में नक्षत्न ३६६ भगण करता है उतने समय में सूर्य १ बार कम उदय होता है और एक भगण पूरा करता है। इसिलए सूर्य एक भगण काल में (१ सौर वर्ष में) ३६६—१ बार उदय होता है। इसी प्रकार अन्य ग्रहों के उदय के बारे में समझना चाहिये।

भवन्ति शशिनो मासा: सूर्येन्दुभगणान्तरम् । रविमासोनितास्ते तु शेषाः स्युरिधमासकाः ॥३५॥

अनुवाद-सूर्य और चन्द्रमा के महायुगीय भगणों का जो अंतर होता है

उतने ही चान्द्र मास एक महायुग में होते हैं। एक महायुग में जितने सौर मास होते हैं उनकी संख्या को महायुगीय चान्द्र मासों की संख्या से घटा देने पर शेष अधिमासों की संख्या होती है।।३४॥

विज्ञान भाष्य-जिस समय सूर्य और चन्द्रमा की युति होती है उस समय को अमावस्या कहते हैं। इस समय चन्द्रमा और सूर्य बहुत पास होते हैं। एक अमा-वस्या से दूसरी अमावस्या तक के समय को चान्द्र-मास कहते हैं। इसलिए यदि यह जानना हो कि एक महायुग में कितने चान्द्र मास होते हैं तो पहले यह जानना चाहिये कि एक महायुग में सूर्य और चन्द्रमा की युति कितने बार होती है। इसके लिए सूर्य और चन्द्रमा के महायुगीय भगणों का अंतर निकाल लेना पर्याप्त है। क्योंकि यह बात सहज ही जानी जा सकती है कि यदि दो लड़के किसी गोल मैदान का चक्कर लगाने लगें और यदि एक लड़का घन्टे से ५ चक्कर लगाता हो और दूसरा ३ तो दोनों यदि एक ही स्थान से एक ही समय दौड़ना आरंभ करें तो घन्टे. भर में दोनों लड़के ५-३= २ बार एक दूसरे से मिलेंगे। इसके लिए घड़ी की घण्टा और मिनट बतलाने वाली सुइयों की चाल का उदाहरण बहुत उपयुक्त है। बारह बजे दोनों सुइयाँ एक दूसरे से मिली रहती हैं अर्थात् दोनों की युति रहती है। इसके बाद दोनों चक्कर लगाना आरम्भ करती हैं और १ बज कर ५ वृष्ट मिनट पर पहले पहल मिलती हैं। दूसरी बार वे २ बज कर १० वै व मिनट पर, तीसरी बार ३ बज कर १६ वृष् मिनट पर, चौथी बार ४ बज कर २१ वृष् मिनट पर, पांचवीं बार ५ बज कर २७ वृष् मिनट पर, छठी बार ६ बज कर ३२ वृष् मिनट पर, सतवीं बार ७ बज कर ३८ वर्षे मिनट घर, आठवीं बार ८ बज कर ४३ वर्षे मिनट पर, दे वीं बार दे बज कर ४६ १ मिनट पर दसवीं बार १० बज कर ५४ ६ ६ मिनट पर और ११ वीं बार ठीक बारह बजे मिलेंगी। इन ग्यारह युतियों के लिए मिनट वाली सुई को १२ चक्कर और घण्टे वाली सुई को १ चक्कर लगाना पड़ा। इसलिए युतियों की संख्या दोनों के चक्करों का अंतर (१२--१) हुई। इसी प्रकार महायुगीय चांद्र-मासों को संख्या

== x,00,x3,335-83,70,000

= 4, 38, 33, 336

अधिमास—मासों की गणना चान्द्र मास से और वर्षों की गणना सौर वर्षे से होती है। एक सौर वर्षे में १२ सौर मास तथा ३६५ २५ ८७५ मध्यम सावन दिन होते हैं परन्तु १२ चांद्रमास ३५४ ३६७०५ मध्यम सावन दिन का होता है; इसलिए

१२ चान्द्रमासों का वर्ष सौर वर्ष से १० दि १७० मध्यम सावन दिन छोटा होता है; इसलिए कोई तैंतीस महीने में यह अन्तर एक चान्द्रमास के समान हो जाता है। जिस सौर वर्ष में यह अंतर १ चांद्रमास के समान हो जाता है उस सौर वर्ष में १३ चांद्रमास होते हैं। तब एक चान्द्रमास अधिमास या मलमास के नाम से छोड़ दिया जाता है। यदि ऐसा न किया जाय तो चांद्र मास के अनुसार मनाये जानेवाले त्योहार, पर्व इत्यादि भिन्न-भिन्न ऋतुओं में मुसलमानी त्यौहारों की तरह पड़ने लगें। ऊपर के ख्लोक में यह बतलाया गया है कि एक महायुग में जितने सौरमास होते हैं उनसे चांद्रमासों की संख्या जितनी अधिक हो उतने ही चांद्रमास अधिमास के नाम से छोड़ दिये जायेंगे। इसलिए एक महायुग में अधिमासों की संख्या।

= महायुगीय चांद्रमास--महायुगीय सौरमास

 $=(x, 38, 33, 335 - 83, 70,000) \times 97$ 

=94,83,338

सावनाहानि चान्द्रेभ्यो द्युष्यः प्रोज्झ्य तिथिक्षयाः। उदयादुदयं भानोर्भूमिसावनवासराः॥ ३६॥

अनुवाद — एक महायुग में जितनी चान्द्र तिथियाँ होती हैं उस संख्या में से महायुग के सावन दिनों की संख्या घटाने से उन तिथियों की संख्या निकल आती है जो क्षय होती है अर्थात् जिनकी गणना नहीं की जाती। सूर्य के एक उदय से दूसरे उदय के बीच के समय को भूमिसावन दिन कहते हैं ॥३६॥

विज्ञान भाष्य—एक चांद्रमास में ३० तिथियाँ होती हैं इसलिए यदि महायुगीय चांद्रमासों की संख्या को ३० से गुणा कर दिया जाय तो एक महायुग में कितनी तिथियाँ होती हैं यह मालूम हो जाय। यह पहले ही बतलाया गया है कि एक महायुग में कितने सावन दिन होते हैं और एक सावन दिन में एक ही तिथि की गणना होती है, इसलिए सावन दिनों की संख्या से तिथियों की संख्या जितनी अधिक होती हैं उतनी तिथियों की गणना नहीं की जाती; इसलिए यह क्षय या अवम तिथियाँ कहलाती हैं।

इस श्लोक के उत्तरार्द्ध की व्याख्या कई बार की जा चुकी है। यहाँ केवल यह अधिक बतलाया गया है कि सावन दिन को भूमिसावन दिन भी कहते हैं।

> वसुद्वचष्टारिद्ररूपाङ् कसप्ताद्रितिथयो युगे। चान्द्राः खाष्टखखव्योमखान्तिखर्तुनिशाकराः।।३७॥ षड्विह्नित्रहुताशाङ्कतिथयश्चाधिमासकाः। तिथिक्षया यमार्थाश्विद्व्यष्टव्योमशराश्विनः।।३८॥

खचतुस्कसमुद्राष्टकुपश्च रविमासकाः । भवन्ति भोदया भानुभगणैरूनिताः कहाः ॥३८॥

अनुवाद—(३७) एक महायुग में १,४७,७६,१७,५२८ सावन दिन; १,६०,३०,००,०८० चान्द्र दिन अर्थात् तिथियाँ; (३८) १४,६३,३३६ अधिमास; २,४०,८२,२४२ क्षय तिथियाँ तथा (३६) ४,१८,४०,०८० सौर मास होते हैं। नक्षत्र के उदय में से सूर्य के भगण की संख्या घटाने से भूमिसावन दिन होते हैं।।३७-३६।।

विज्ञान भाष्य — इन श्लोकों में जो संख्याएँ दी गयी हैं वह इनसे पहले के तीन श्लोकों के उदाहरण हैं।

क्यर जो महायुगीय अंक दिये गये हैं वह सब सिद्धान्तों में एक से नहीं हैं। थोड़ा बहुत अन्तर पाया जाता है। एक महायुग में सावन दिनों की संख्या भिन्न-भिन्न सिद्धान्तों में जैसी मिलती है वह नीचे की सारिणी से सहज ही जानी जा सकती है:—

प्रचित सूर्य सिद्धान्त के मत से १,५७,७६,१७,५२६ पंचितिद्धान्ति के सूर्य सिद्धान्ति मत से १,५७,७६,१७,५०० आर्यभटीय के मत से १,५७,७६,१७,५०० ब्रह्मस्फुट सिद्धान्त, सिद्धान्त शिरोमणि के मत से १,५७,७६,१६,४५० महासिद्धान्त के मत से १,५७,७६,१७,५४२

> अधिमासोनरात्र्यर्क्षचान्द्रसावनवासराः । एते सहस्रगुणिताः कल्पे स्युर्भगणादयः ॥४०॥

अनुवाद—अधिमासों, अवम तिथियों, नाक्षत्न, चान्द्र और सावन दिनों तथा ग्रहों के भगणों की जो संख्याएँ (बतलायी गयी) हैं उनका एक हजार गुना कर देने से कल्प की संख्याएँ निकल आती हैं ।। ४० ।।

विज्ञान भाष्य-—१००० महायुगों का एक कल्प होता है इसलिए महायुगीय भगण इत्यादि की संख्याओं को १००० से गुणा कर देने पर कल्प की संख्याएँ जानी जा सकती हैं।

प्राग्गतेस्सूर्यमन्दस्य कल्पे सप्ताष्टबह्नयः । कौजस्य वेदलयमा बुधस्याष्टर्तुबह्नयः ॥४९॥ खलरन्ध्राणि जैवस्य शौक्रस्यार्थगुणासवः । गोऽन्यरशनिमंदस्य पातानामथ वामतः ॥४२॥ मनुदस्रास्तु कौजस्य बौघस्याष्टाष्टसागराः । कृताद्विचन्द्रा जैवस्य त्रिलाङ्काश्च भृगोस्तथा ॥४३॥ शनिपातस्य भगणाः कल्पे यमरसर्तवः । भगणाः पूर्वमेवाऽत्र प्रोक्ताः चन्द्रोच्चपातयोः ॥४४॥

अनुवाद—(४१) पूर्व की ओर चलते हुए एक कल्प में सूर्य का मन्दोच्च ३६७ भगण, मङ्गल का मन्दोच्च २०४ भगण, बुध का मन्दोच्च ३६८ भगण, (४२) वृहस्पित का मन्दोच्च ६०० भगण, शुक्र का मन्दोच्च ५३५ भगण और शिन का मन्दोच्च ३६ भगण करता है। पातों की गित पिश्चम की ओर को होती है। एक कल्प में मङ्गल का पात २१४ भगण, बुध का पात ४८८ भगण, वृहस्पित का पात १७४ भगण, शुक्र का पात ६०३ मगण और (४४) शिन का पात ६६२ भगण करता है। चन्द्रमा के उच्च और पात के भगणों की संख्या पहले (३३वें श्लोक में) बतलायी जा चुकी है।

विज्ञान भाष्य—ग्रहों के मन्दोच्चों और पातों की गति बहुत सूक्ष्म होतीं है। इनमें से कोई भी १ महायुग में १ पूरा चनकर नहीं कर पाते, इसलिए इनकी संख्या कल्प के अनुसार दी गयी है।

मन्दोच्च और पात किसे कहते हैं इसका विवेचन चन्द्रमा के उच्च और पात के साथ किया गया है। यह संस्थाएँ कैसे जानी गयीं, इसका स्पष्ट प्रमाण कहीं नहीं मिलता; परंतु इसमें संदेह नहीं कि इसकी जानकारी बहुत काल के पर्यवेक्षण से की गयी होगी। कुछ पाश्चात्य विद्वान कहते हैं कि इसका ज्ञान भारतीय ज्योतिषियों को यूनानियों से हुआ होगा; परंतु यह उनका भ्रम है जैसा कि नीचे की सारिणी से जान पड़ेगा। यहाँ यह बतला देना आवश्यक है कि इन भगणों की संख्या आजकल के सूक्ष्मयंत्रों से जाने गये अंकों से बहुत भिन्न है।

आधुनिक ग्रन्थों में इन मन्दोच्चों और पातों की वार्षिक गित दी हुई है; इसलिए सूर्य सिद्धान्त के कल्पीय भगणों से वार्षिक गित का मान निकाल कर तुलना की जा सकती है। वार्षिक गित इस प्रकार निकाली गयी:—कल्प में जितने भगण होते हैं उसको कल्प के सौर-वर्ष से भाग दे दिया गया तो भगण की एक भिन्न संख्या प्राप्त हुई। इसको ३६० से गुणा करने पर अंश, अंश को ६० से गुणा करने पर कला और कला को ६० से गुणा करने पर विकला में वार्षिक गित निकल आयी। जैसे सूर्य-मन्दोच्च एक कल्प में ३८७ भगण करता है तो एक वर्ष में वह

 $\frac{3 \pm 9 \times 35 \times 50 \times 50}{837000000}$  विकला अर्थात् '११६१ विकला चलेगा ।

इसी प्रकार अन्य ग्रहों के मन्दोच्चों तया पातों की वार्षिक गति विकला में जानी जा सकती है।

इस सारिणी के जिन अंकों के पहले धन का चिह्न (+) है उससे यह प्रकट होता है कि गित पूर्व की ओर है और जिन अङ्कों के पहले ऋण का चिह्न (-) है उससे प्रकट होता है कि गित पिश्चम की ओर है।

दूसरे स्तम्भ में जो अंक दिये गये हैं वह सायन-मेष के विचार से दिये गये हैं अर्थात् उनसे यह प्रकट होता है कि सायन-मेष से (वसंत सम्पात से) ग्रहों के मन्दोच्चों और पातों का अन्तर प्रति वर्ष कितना होता जाता है।

परन्तु सायन-मेष चल है। यह प्रति वर्ष ४० २६ विकला पिच्छम की ओर हटता जाता है; इसलिए यदि निरयन-मेष से जो स्थिर है मन्दोच्चों और पातों का वार्षिक अन्तर जानना हो तो दूसरे स्तम्भ के अंकों से ४०.२६ विकला घटा देना चाहिये। ऐसा करने से जो अन्तर आवेंगे वह निरयन-मेष से मन्दोच्चों और पातों के वार्षिक अन्तर होंगे। ऐसा करने से देखा जाता है कि शुक्र के मन्दोच्च की गति पिचम की ओर है अर्थात् शुक्र का मन्दोच्च तारों के मध्य पूर्व न जाकर पिचम की ओर खिसक रहा है। हमारे व्यावहारिक ज्योतिष ग्रन्थों में अयन चलन ६० विकला माना गया है। क्योंकि हमारा वर्षमान वास्तविक नाक्षत्न-वर्ष से दा। विकला अधिक है; इसलिए यदि वसंत सम्पात की वार्षिक गति ६० विकला मानी जाय और दूसरे स्तम्भ में जो अंक दिये गये हैं उनमें से ६० विकला घटायी जाय तो जो अन्तर आता है वही चौथे स्तम्भ में लिखा गया है। इस स्तम्भ में जो अंक आये हैं उनकी तुलना सूर्य सिद्धान्तीय अङ्कों से करनी चाहिये।

मन्दोच्चों और पातों की वार्षिक गति

ग्रह	आधुनि	आधुनिक सूक्ष्म* बेधों के अनुसार						
	सायन-मेष या वसंत	वास्तविक निरयन-	हमारे सिद्धा- न्तों के	सूर्य सिद्धान्त के अनुसार				
<u> </u>	संपात से २	मेष से ३	निरयन-मेष से ४	ሂ				
मन्दोच्च	विकला	विकला	विकला	विकला				
रवि	+ ६१.५	<del>+</del> ११.२४	<del>+</del> 9.4	+0.9989				
मंगल	<b>— ६५</b> .७	┼१५.४६_	<b>+4</b> .9	+0.0892				

<sup>\*</sup>Loomis की Practical Astronomy से लिया गया

भारतीय ज्योतिः शास्त्र पृष्ठ २०७

9	२	ą	8	X
बुध	+ 44.9	+4.=9	<del>- 3.6 :</del>	+.9908
गुरु	<b>+</b> ५६.६	<del>+</del> ૬. <b>૬</b> પ્	<del></del> ३.१	+.२७
शु <b>क्र</b>	+89.0	<del></del> ३.२४	<del>-</del> १३.०	<del>+</del>
शनि	<del>-}-</del> ६ <u>६</u> .६	<del>+</del> 98.३9	+4.4	4.0990
मंगल का पात	+24.0	<del>- १</del> ५.२२	<b>−</b> ₹4.0	<b>-</b> ०.०६४२
बुध ,,	480.7	<del></del> १०.०७	<b>39</b>	<del></del> .१४६४
गुरु ,,	+₹8.₹	- 94.50	<del>- २</del> ४.७	<b>-</b> .०५२२
शुक्र ,,	4.2ヶ十	o X. o 9 —	<b>−</b> ३०.३	2009
शनि ,,	<b>+</b> ₹0.७	<del></del>	<del> २</del> ६.३	<del>-</del> .१ <u>६</u> ८६

इस सारिणी के ४थे और ५वें स्तम्भों में बहुत अन्तर है। परन्तु यहाँ यह हयान रखना चाहिये कि ५वें स्तम्भ में जो कुछ लिखा गया है वह कोरी आँख से और स्थूल यंत्रों से जाना गया है।

यदि इन सिद्धान्तों के मानों की तुलना यूनानियों के मानों से की जाय तो जान पड़ेगा कि हमारे सिद्धान्तकार कितनी सूक्ष्म परीक्षा करते थे (देखिए ३५वें पृष्ठ की सारिणी)।

४थे और ७वें स्तम्भों के अंकों को मिलाने से जान पड़ेगा कि हमारे सिद्धान्त-कार वास्तिवक स्थिति से कितना निकट थे और टालमी कितनी दूर। केरोपन्त ने जो गणना की है वह अधिनिक मानों के अनुसार है, इसलिए इनकी गणना से मन्दोच्चों और पातों की वास्तिवक स्थिति का पता लगता है। इस तुलना से यह भी प्रकट है कि हमारे सिद्धान्तकारों ने स्वतंत्र अनुभव से इन सब भगण-मानों को जाना था न कि यूनानियों या अन्य देशवालों से लिया था जैसा कि कुछ पाश्चात्य विद्वानों का मत है।

षण्मतूनां च संपिण्ड्य कालं तत्सिन्धिमस्सह । कल्पादिसिन्धिन सार्धं वैवस्वतमनोस्तथा ॥४४॥ युगानां त्रिधनं यातं तथा कृतयुगं त्विदम् । प्रोज्भ्य सृष्टेस्ततः कालं पूर्वोक्तं दिव्यसंख्यया ॥४६॥ सूर्याब्दसंख्यया ज्ञेयाः कृतस्याऽन्ते गता अमी । खचतुष्कयमाद्रधग्निशरनन्दिनशाकराः ॥४७॥

अनुवाद — (४५) छः मनुओं, उनकी छः सिन्धयों और कल्प की आदि संधि के काल को जोड़कर योगफल में वैवस्वत मनु के (४६) २७ युगों को तथा इस (अट्ठाईसवें) सत्ययुग को जोड़ दो और उसमें से सृष्टि के रचने में (२४वें क्लोक में) पहले कहे के अनुसार जितना समय लगा है उसको घटा दो। (४७) जो शेष बचे

				` `							· <del></del>	
<u> </u>	तिर अं.क.	5 m	ঝ	w.	9	P n	ン つ つ	ور عر	34	6	w er	u C
9	अन्तर	5 5	w	m N	20	w.	ર્જ	લ	<del>من</del> م	m <sup>*</sup>	34	S N
		1	1		1	P	l	ļ	ı	I	!	4
₹ / =	स स	9 0	o m	0	0	•	•	 o	0	0	0	
- w	टालमी गणना रेट्ट अंट		34 13*	90	44	34	ው ሙ	એ હ	٠	6	ਤ <b>ਂ</b> ਨਿ′	w
, ,	टाल	2 8	m	ńλ	Ħ	۔	9	•	0		<b></b>	Ų
م براداد الاامارية دعاية	ति स		લા	er Gr	<u> </u>	r r	ಶ್ ೦೦	ج ج م	کر	<del>-</del>	es m	ม
<b>'</b>	10	Į.	ج	ក	<u>ئر</u> م	o~	น	ಶ್	es. Os.	25	•	9
ची र	केरोपंत गणना गः थंड		>>	g	' ਤਾਂ	લ	9	6-	0	ß.	r	m
		រ	۰ ۲	<b>ज</b> र्र	 Մ	<u>%</u>	ಶ್ (r	DK (D)	30 ***	س- س	೦೦ ಶ್	Cr Gr
2 20	अन्तर अं		ۍ	<u>م</u> س	•	२११	ប	<del>-</del>	લડ	ಶ್	m	0
		+	+	l	+	_1	1	+	1_	1_	1	+
J.	√ક <b>કિ</b> ૦	<b>3</b> 6	<del>د</del>	or or	o- o-	જ	9	<b>3</b> {	>> >>	<u>چ</u> م	≫ ~	رن در
ภษ	सिद्धान्त अनुसार अं <b>॰</b>	9	٥ <u>-</u>	<del>၀</del>	ક ક	क्	Or Or	96	30	ಕ್ಕ	લ	9
·	सूय,	. ~	<b>ົ</b> ≫	9	೫	~	9	ص	•	r	6-	m
	गणना र कला	و ع	6-6	<u>-</u>	m. N	ar	4	વડ	ក្	or ·	٥٠ ٥	m G
6	त की अनुसा अंग्र	<u>9</u>	น	39	8	89	ಶ್	ព	•	がん	<b>33</b> 4	9
		r	≫	9	<del>بر</del>	લડ	្រ	6	<del>-</del>	œ	~	m
		3 व्य	. 2			12		पात		:2	£	
[-6		रवि का उच्च	<del> </del>					मंगल का				
		रवि	मंगल	ণ	ભુ	<u>स</u> ुक्र	श्वनि	गंगल	ত্র ভ	ر <u>م</u> رعا	<del>ह</del> ें स्व	यानि

भारतीय ज्योति:शास्त्र पु० २०५, २०६

वही (वर्तमान) सत्ययुग के अन्त तक सीर वर्षों में संख्या हुई जो १,६४,३७,२०,००० है ।।४४-४७।।

विज्ञान भाष्य—पिछले २२वें और २३वें घलोकों में जो कुछ कहा गया है यही यहाँ फिर दुहराया गया है। इन घलोकों के विज्ञान-भाष्य में कल्प के आरम्भ से वर्तमान महायुग के सत्ययुग के अन्त तक के सीर वर्षों की संख्या जानने की रीति बतलायी गयी है जो १,६७,०७,६४,००० होती है। इसमें से सृष्टि के रचने के १,७०,६४,००० सीर वर्ष घटा दिये जाँय तो शेष १,६४,३७,२०,००० होता है। इतने ही सीर वर्ष सृष्टि के आदि से सत्ययुग के अन्त तक बीते हैं।

अत ऊर्घ्वममी युक्ता गतकालाब्दसङ्ख्यया।
मासीकृता युता मासे।मधु युक्तादिभिगंतैः ॥४८॥
पृथक्स्थास्तेऽधिमासघ्नाः सूर्यमासविभाजिताः।
लब्धाधिमासकैर्युक्ता दिनीकृत्य दिनान्विताः ॥४८॥
द्विष्ठास्तिथिक्षयाभ्यस्तारचान्द्रवासरभाजिताः।
लब्धोनरात्रिरहिता लङ्कायामार्धराह्निकः ॥५०॥

अनुवाद-(४८) ऊपर बतलाये गये (सृष्टि के आदि से सत्ययुग के अंत तक के) सौर वर्षों में सत्ययुग के उपरान्त जितने सौर वर्ष बीते हों उनको जोड़ लो। योगफल इष्टकाल तक के सौर वर्षों की संख्या होगी। इसके मास बना लो अर्थात् १२ से गुणा कर दो । मासों की संख्या में चैत्र शुक्ल प्रतिपदा से इष्टकाल तक जितने मास बीते हों उनको भी जोड़ दो। (४६) इस संख्या को दो स्थानों पर रखो, एक को महायुग के अधिमासों की संख्या से गुणा कर महायुग के सौर मासों की संख्या से भाग दे दो, जो लब्धि आवे वही सृष्टि के आदि से इष्टकाल तक के अधिमासों की संख्या होगी। इस लब्धि को दूसरे स्थान में रखे हुए मासों में जोड़ दो। योगफल सृष्टि के आदि से इष्टकाल तक के चांद्र-मासों की संख्या है। इसको ३० से गुणा कर (चान्द्र) दिन अर्थात् तिथियां बना लो और इष्टकाल तक वर्तमान मास की जितनी तिथियाँ बीती हों उनको जोड़ लो तो सृष्टि के आदि से इष्टकाल तक जितनी तिथियाँ बीती हैं वह मालूम हो जायँगी। (५०) इन तिथियों की संख्या को भी दो स्थानों पर रखो। एक को महायुगीय क्षय-तिथियों की संख्या से गुण दो और गुणनफल को महायुगीय तिथियों की संख्या से भाग दे दो, जो लब्धि आवे वही सृष्टि के आदि से इष्टकाल तक की क्षय-तिथियों की संख्या हुई। इसको दूसरे स्थान में रखी हुई तिथियों की संख्या में से घटा दो, जो शेष हो उससे एक कम लङ्का की अर्द्ध-रात्रि तक सावन-दिनों की संख्या हुई ।।४८-५०।।

विज्ञान भाष्य — जब यह जानना होता है कि किसी इष्ट समय ग्रहों के स्थान क्या हैं तब सबसे पहले यह जानना चाहिये कि सृष्टि के आदि से उस इष्ट समय तक कितने साबन दिन बीते। जब सावन दिनों की संख्या मालूम हो गयी तब हैराशिक के द्वारा ग्रहों का स्थान जान लेना सुगम होता है। क्योंकि सृष्टि के आदि में सब ग्रह एक साथ थे और एक महायुग में वह कितने भगण करते हैं तथा कितने सावन दिन होते हैं, यह भी बतला दिया गया है; इसलिए जब महायुगीय सावन दिनों में अमुक भगण होते हैं तब इष्टकाल तक के सावन दिनों में कितने भगण होंगे, यह जान लेने से ही ग्रह का स्थान निकल आता है। इष्टकाल तक के सावन दिनों की संख्या जिसे अहर्गण कहते हैं जानने की रीति ऊपर के तीन श्लोकों में बतलायी गई है।

उदाहरण-१६७६ विक्रमीय की वसंत पंचमी (माघ सुदी ५) तक सृष्टि से कितने दिन बीते ?

सृष्टि के आदि से सत्ययुग के अंत तक = 9,54,30,20,000 सौर वर्ष

न्नेता ,, ;; = १२,६६,००० सौर वर्ष

द्वापर ,, ,, = 5,६४,००० ,,

१९७६ वि० की चैत्र शुक्ल १ के आर्म्भ तक === ५,०२३\* ;; इसलिए सृष्टि के आदि से १९७६ वि० के

चैत शुक्ल १ के आरम्भ तक = १,६४,४६,६५,०२३ वर्ष

==२३,४७,०६,२०,२७६ सौरमास<sup>\*</sup>

चै॰ शु॰ १ से माघ शु॰ १ के आरंभ तक = १० चांद्रमास इसलिए सृष्टि के आदि से

१६७६ के मा० गु० १ तक = २३,४७,०६,२०,२८६ मध्यम मास जब एक महायुग में ४,१८,४०,००० सीर मास होते हैं तब १४,६३,३३६ अधिमास होते हैं; इसलिए २३,४७,०६,२०,२८६ मध्यम मासों में अधिमासों की संख्या हुई

 $\frac{23,89,05,70,755 \times 94,53,335}{4,95,80,000}$  अधिमास

इसलिए सृष्टि के आदि से

१६७६ वि० की माघ शु० १ तक हुए २४,१६,२०,०४,०१२ चांद्रमास ७,२४,७६,०१,४०,३६० तिथियाँ
ं. माघ सुदी ४ तक हुई ७,२४,७६,०१,४०,३६४ तिथियाँ

<sup>\*</sup> १८७६ वि० में जिस समय मेष-संक्रान्ति लगेगी उस समय पूरे होंगे। इसलिए इन्हें मध्यम सौर वर्ष या मास कहना चाहिये।

परन्तु एक महायुग में ५३४३३३६ चान्द्रमास तथा २,५०,६२,२५२ क्षय तिथियाँ होती हैं, इसलिए २४,१६,२०,०५,०१२ चान्द्र\*मासों में क्षय तिथियों की संख्या =  $\frac{28,96,70,04,097 \times 2,40,52,247}{48833336}$  = 99,३५,६०,95,७६१

...माघ सुदी ४, तक सृष्टि के आदि से

सावन दिनों की संख्या = ७,१४,४०,४१,३१,६०४ माघ सुदी ५ के पहले की अर्द्धरान्नि

तक के अहर्गण

= **७,१**४,४०,४१,३१,६०३

किसी समय तक के सावन दिनों की संख्या जानने का यह नियम बहुत कष्टप्रद है और तिनक सी भी भूल हो जाने से घंटों का परिश्रम व्यर्थ जाता है। इसलिए व्यवहार में इतने बड़े समय की गणना नहीं की जाती वरन करण ग्रन्थ और सारणियाँ बनी हुई हैं जिनके द्वारा यह गणना सहज ही हो जाती है। आगे चलकर इस पुस्तक में भी सत्ययुग के अन्त से अहर्गण बनाने का उपदेश दिया गया है। यदि स्वतन्त्र गणना सुगम रीति से करना हो तो नीचे लिखी रीति काम दे सकती है:—

यह बतलाया जा चुका है कि एक महायुग में ४३,२०,००० सौर वर्ष तथा, १,४७,७६,१७,८२८ सावन दिन होते हैं।

इसलिए एक सौर वर्ष में  $\frac{9,64,62,90,62}{83,70,000}$  सावन-दिन अर्थात् ३६४.२५८७५६४८१५ सावन-दिन होते हैं। जिस समय तक के अहर्गण की संख्या जाननी हो वह जिस सम्वत् में हो उसकी मेष संक्रान्ति के दिन का अहर्गण निकाल लो। ऐसा करने के लिए एक वर्ष के सावन दिनों की संख्या को सृष्टि के आदि से इष्ट सम्वत् तक के सौर वर्षों से गुणा कर दो। उपर्युक्त उदाहरण में १८७६ वि० की मेष संक्रान्ति के दिन सृष्टि के आदि से १,६४,५८,८५,०२३ सौर वर्ष बीते हैं; इसलिए इस सम्वत् के मध्यम मेष-संक्रान्ति के समय तक ३६४.२५८७५६४८१५ ४,६४,५८,८५,०२३ सावन दिन अर्थात् ७,१४,४०,४१,३१,३२१. ७७००२६०७४५ सावन दिन बीते। परन्तु स्पष्ट मेष-संक्रान्ति मध्यम संक्रान्ति से २.१७०६६४४ सावन दिन पहले ही हो जाती है। इसलिए यदि मध्यम मेष संक्रान्ति तक के अहर्गण में से २.१७०६६४४ सावन दिन घटा दिये जांय तो स्पष्ट मेष-संक्रान्ति के समय तक ७,१४,४०,४१,३१,३१६.५६६३-

<sup>\*</sup>पुस्तक में चन्द्र मासों की जगह तिथियां कही गयी हैं जिससे गणना शुद्ध होती है; परन्तु गुणा भाग अधिक करना होता है इसलिए चान्द्र मास लिये गये हैं। इससे सम्भव है कि एक दिन की भूल पड़े, जो वार निकालने से शुद्ध हो सकती है।

३१६७४५ सावन दिन बीते। इसका सीधा अर्थ यह हुआ कि सृष्टि के आदि से इतने मध्यम सावन दिन बीतने पर १६७६ वि० की मेष संक्रान्ति लंका में हुई।

इसलिए जिस दिन मेष संक्रान्ति थी उस दिन की आधी रात तक के अहर्गण हुए ७,९४,४०,४९,३९,३२०। अब देखना चाहिये कि मेष की संक्रान्ति से कितने दिन पर बसंत पंचमी पड़ी।

इसके लिए पहले यह जानना चाहिये कि मेष संक्रान्ति के दिन कौन तिथि थी। प्रचन्द्रमास २६ ५३०५८७६४६०७ सावन दिनों का होता है। इसलिए यदि मेष संक्रान्ति के अहर्गण को इतने सावन दिनों से भाग दे दिया जाय तो जो लब्धि आवेगी वह सृष्टि के आदि से मेष संक्रान्ति तक के बीते हुए चान्द्रमासों की संख्या होगी और जो शेष बचा है वह चालू चान्द्रमास के सावन दिन होंगे। इस शेष को यदि ३० से गुणा करके गुणनफल को चान्द्रमास के सावन दिनों से फिर भाग दिया जाय तो जो लब्धि आवेगी वह तिथियों की संख्या होगी।

ऐसा करने से मेष संक्रान्ति के समय तिथि की संख्या १६५२५७६ आती है, जो पूर्णिमान्त गणना से वैशाख बदी २ और अमान्त गणना से चैत बदी २ होती है।

अब यह जानना चाहिये कि वैशाख बदी २ से माघ सुदी ५ तक कितने सावन दिन बीते। इसलिए पहले यह देखना चाहिये कि इस समय में कितनी तिथियाँ बीतीं। वैशाख बदी ३ से माघ बदी २ तक ६ चान्द्रमास होते हैं, क्योंकि इस वर्ष कोई मलमास नहीं पड़ा, तथा माघ बदी ३ से माघ सुदी ५ के आरम्भ तक अर्थात् चौथ के अन्त तक १७ तिथियाँ होती हैं। इसलिए मेष संक्रान्ति से माघ सुदी ४ के अन्त तक ६×३० + १७ तिथियाँ अर्थात् २५७ तिथियाँ बीतीं।

परन्तु ३० तिथियाँ = २६ ५३०५८७६४६०७ मध्यम सावन दिन; इसलिए २८७ तिथियाँ

=  $750 \times 75.73072058600 \times \frac{3}{6}$ 

== 757.408789340638

= २८२.५१ सावन दिन स्थूल रूप से

परन्तु मेष संक्रान्ति की अर्द्धरावि के अहर्गण=७,9४,४०,४१,३१,३२० इसलिए सृष्टि से माघ सुदी ५ तक के अहर्गण=

७,१४,४०,४१,३१,६०२.५१

अर्थात् माघ सुदी ५ की पहली अर्द्ध-रान्नि तक ७,१४,४०,४१,३१,६०३ सावन दिन बीते; जो पहली रीति से निकाले गये अहर्गण से मिलता है। इस गणना के लिए दशमलव के ग्यारहवें स्थान तक के अंकों को लेना पड़ता है क्योंकि गुणक (सृष्टि से अस तक के सौर वर्षों की संख्या) अरबों में है। यदि त्रेता या कलियुग के आदि से अहर्गण निकालना हो जिसके लिए आगे आदेश है, तो चान्द्रमास और सौर वर्ष के सावन दिनों की संख्या सात दशमलव स्थानों तक लेना पर्याप्त होगा।

अब यह परीक्षा करना रह गया कि यह संख्या शुद्ध है या नहीं। इसके लिए केवल यह जाँचना पर्याप्त होगा कि सृष्टि से इतने दिनों के बाद कीन वार आरम्भ होगा। यदि वार ठीक निकल आवे या १ दिन का अन्तर पड़े तो समझना चाहिए कि अहर्गण ठीक है, नहीं तो अशुद्ध है। इसकी रीति आगे के श्लोक में दी हुई है।

सावनो द्युगणस्यूर्याद्दिनमासाब्दपास्ततः । सप्तभिः क्षयितश्शेषः सूर्याद्यो वासरेश्वरः ॥५१॥ मासाब्ददिनसंख्याप्तौ द्वित्रिष्टनौ रूपसंयुतौ । सप्तोद्वयृतावशेषौ तु विज्ञेयौ मासवर्षपौ ॥५२॥

अनुवाद—(५१) सावन दिनों की जो संख्या हो उससे दिनपित, मास-पित और वर्षपित सूर्य से गिनकर जानना चाहिये। इस संख्या को ७ से भाग दे दे जो शेष बचे वही सूर्य से वारों के क्रम से आरंभ होकर दिनपित है। (५२) यदि इस (सावन दिनों की) संख्या को क्रम से मास और वर्ष के दिनों की संख्याओं से भाग दे दें और भागफलों को क्रम से दो और तीन से गुणा करके, प्रत्येक गुणनफल में एक जोड़ दे और योगफलों को ७ से भाग दे दें तो जो शेष बचे वही सूर्य से वारों के क्रम से आरंभ हो कर क्रमानुसार मासपित और वर्षपित है।।५१-५२।।

विज्ञान-भाष्य—वार (दिन) का नाम उस ग्रह के नाम पर रखा गया है जो वार के आरंभ में पहले घंटे (होरा) का स्वामी समझा गया है। जो ग्रह पहले घंटे का स्वामी होता है वही उस वार का भी स्वामी समझा जाता है। इसी तरह सावन मास के आरंभ में जो वार पड़ता है उसी का स्वामी उस सावन मास का स्वामी समझा जाता है और सावन वर्ष के आरम्भ में जो वार पड़ता है उसी का स्वामी उस सावन वर्ष का स्वामी समझा जाता है। जैसे रविवार के पहले घंटे का स्वामी रिव, उस दिन का स्वामी रिव, जो सावन मास रिववार से आरंभ होता है उस मास का स्वामी रिव और जो सावन वर्ष रिववार से आरंभ होता है उस वर्ष का स्वामी भी रिव ही है।

<sup>\*</sup>सावन को श्रावण न समझना चाहिये। ३० सावन दिनों का जो मास होता है बह सावन मास और १२ सावन महीनों का जो वर्ष होता है वह सावन वर्ष कहलाता है।

किस घंटे (होरा) का स्वामी कौन ग्रह है यह जानने के लिए वह क्रम समझ लेना चाहिये जिस क्रम से घंटे के स्वामी बदलते हैं। शनि ग्रह पृथ्वी से सब ग्रहों से अधिक दूर है, उससे निकट बृहस्पति है, बृहस्पति से निकट मंगल, मंगल से निकट सूर्य, सूर्य से निकट शुक्र, शुक्र से निकट बुध भी और बुध से निकट चन्द्रमा है। इसी क्रम से होरा के स्वामी बदलते हैं। यदि पहले घंटे का स्वामी शनि है तो दूसरे घंटे का स्वामी वृहस्पति, तीसरे का स्वामी मंगल, चौथे का सूर्य, पांचवें का शुक्र, छठें का बुध, सातवें का चन्द्रमा, आठवें का फिर शनि, इत्यादि क्रमानुसार हैं। परन्तु जिस दिन पहले घंटे का स्वामी शनि होता है उस दिन का नाम शनिवार होना चाहिये। इसलिए शनिवार के दूसरे घंटे का स्वामी बृहस्पति, तीसरे घंटे का स्वामी मंगल इत्यादि हैं। इस प्रकार सात-सात घंटे के बाद स्वामियों का वहीं क्रम फिर आरंभ होता है। इसलिए शनिवार के २२वें घण्टे का स्वामी शनि, २३वें का वृहस्पति, २४वें का मंगल, और २४वें के बाद वाले घंटे का स्वामी सूर्य होना चाहिये। परन्तु यह २५वां घंटा अगले दिन का पहला घंटा है जिसका स्वामी सूर्य है इसलिए शनिवार के बाद रिववार होता है। रिववार के दूसरे घंटे का स्वामी शुक्र, तीसरे का बुध, चौथे का चन्द्रमा, इत्यादि क्रमानुसार चलते हुए ११वें, १८वें २५वें घंटों का स्वामी भी चन्द्रमा होता है। परन्तु २५वां घंटा अगले दिन का पहला घंटा है इसलिए इसी घंटे के स्वामी के नाम से अगला दिन चन्द्रवार पड़ा। इसी प्रकार और वारों का नामकरण<sup>२</sup> हुआ है।

अब यह स्पष्ट हो गया कि शनिवार के बाद रिववार और रिववार के बाद सोमवार और सोमवार के बाद मंगलवार क्यों होता है। ग्रहों के क्रम में शिन से रिव चौथा ग्रह है, रिव से चंद्रमा चौथा ग्रह है, चन्द्रमा से मंगल चौथा ग्रह है। इसलिए यह नियम हो गया है कि ग्रहों के क्रम को शिन से गिनते हुए प्रत्येक चौथा ग्रह अगले वार का स्वामी होता है।

१. पृथ्वी से बुध शुक्र की अपेक्षा अधिक दूर है परन्तु हमारे ज्योतिष ग्रन्थों में शुक्र ही अधिक दूर माना गया है। कारण इसका यह है कि जो ग्रह जितनी ही दूर है उतनी ही देर में वह भगण पूरा करता है। ऐसा विश्वास हमारे ज्योतिषियों का भी है परन्तु इन्होंने पृथ्वी से यह दूरी ली है और आधुनिक ज्योतिषियों ने सूर्य से।

२. वारों का यह क्रम प्रायः सभी देशों में पाया जाता है। परन्तु इनके नामकरण की उपपत्ति जैसी यहाँ की गयी है वैसी कहीं और भी है या नहीं यह खोजने के योग्य है।

मासपित—यदि किसी सावन मास का पहला दिन रविवार हो तो अगले सावन मास का पहला दिन रविवार से ३१वाँ दिन होगा क्योंकिं सावन मास ३० दिन का होता है। परन्तु रिववार से ३ १ वां दिन पांचवें सप्ताह का तीसरा दिन मंगलवार होता है। इसलिए दूसरे सावन मास का स्वामी मंगल ग्रह हुआ। तीसरे सावन मास का पहला दिन मंगलवार से ३१वां हुआ अर्थात् मंगलवार से आरम्भ करके पांचवें सप्ताह का तीसरा दिन, वृहस्पितवार हुआ। इसलिए तीसरे सावन मास का स्वामी वृहस्पति हुआ। इसी प्रकार चौथे सावन मास का स्वामी, वृहस्पति-वार से तीसरे दिन शनिवार का स्वामी शनि और पांचवें सावन मास का स्वामी शनिवार से तीसरे दिन सोमवार का स्वामी सोम तथा छठें सावन मास का स्वामी बुध और सातवें सावन मास का स्वामी शुक्र हुआ। आठवें सावन मास से फिर यह क्रम चलेगा। इसलिए वारों के क्रम से तीसरा वार आने वाले सावन मास का पहला दिन तथा उसका स्वामी उस सावन मास का स्वामी होता है। अब यदि ध्यान से देखा जाय तो जान पड़ेगा कि मासपितयों का क्रम ग्रहों के क्रम के अनुसार इस प्रकार है—रिव, मंगल, वृहस्पति, शनि, सोम, बुध और शुक्र; फिर रिव, मंगल, वृहस्पति शनि इत्यादि। यदि चन्द्रमा से यह चक्र आरंभ हो तो इनका क्रम वही रहेगा जिस क्रम से ये पृथ्वी से क्रमानुसार दूर समझे गये हैं।

वर्षपित — सावन वर्ष का आरम्भ जिस दिन से होता है उसी दिन का स्वामी उस वर्ष का स्वामी समझा जाता है। यदि पहले सावन वर्ष का आरम्भ रिववार को हो तो दूसरे सावन वर्ष का आरम्भ रिववार से ३६१वें दिन होगा जो ५१ सप्ताह के बाद वाले सप्ताह का चौथा दिन अर्थात् बुधवार है इसिलए दूसरे सावन वर्ष का स्वामी बुध होगा। तीसरे सावन वर्ष का आरम्भ दूसरे सावन वर्ष से ३६१वें दिन होगा इसिलए यह बुधवार से चौथा दिन शनिवार होगा जिसका स्वामी शिन है इसिलए तीसरे सावन वर्ष का स्वामी शिन होगा। इसी प्रकार चौथे सावन वर्ष का स्वामी शिनवार से चौथे दिन मंगलवार का स्वामी मंगल है। पाँचवें सावन वर्ष का स्वामी, मंगलवार से चौथे दिन शुक्रवार का स्वामी शीम, सातवें सावन वर्ष का स्वामी शुक्रवार से चौथे दिन सोमवार का स्वामी सोम, सातवें सावन वर्ष का स्वामी सोमवार से चौथे दिन वृहस्पतिवार का स्वामी वृहस्पति तथा आठवें सावन वर्ष का स्वामी वृहस्पतिवार से चौथे दिन रिववार का स्वामी रिव किर होगा। इस तरह आठवें सावन वर्ष से फिर वही क्रम आरम्भ होगा। इन स्वामियों का क्रम इस प्रकार हुआ रिव, बुध, शिन, मंगल, शुक्र, सोम, वृहस्पित; फिर रिव, बुध, शिन इत्यादि। इसिलिए यिव वारों के अनुसार कम मिलाया जाय तो आने वाले सावन वर्ष का

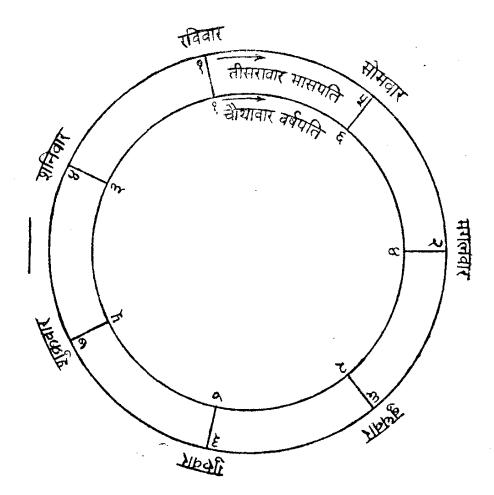
पहला दिन गत सावन वर्ष के पहले दिन से चौथा होगा। और यदि ग्रहों का क्रम मिलाया जाय तो शनि से आरम्भ करके प्रति तीसरा ग्रह वर्ष का स्वामी होता है। इन बातों को सूत्र रूप में भूगोलाध्याय के ७६वें और ७६वें श्लोकों में यों लिखा गया है:—

मन्दादधःक्रमेण स्युश्चतुर्था दिवसाधिपाः । वर्षाधिपतयस्तद्वत्तृतीयाश्च प्रकीर्तिताः ॥ ७८ ॥ ऊर्ध्वक्रमेण शशिनो मासानामधिधपाः स्मृताः । होरेशाः सूर्पतनयादधोऽधः क्रमशस्तथा ॥ ७६ ॥

सूर्य सिद्धान्त, भूगोलाध्याय

वर्षपित, मासपित, दिनपित और होरापित जानने की दोनों रीतियाँ दो चित्रों (चित्र ५ तथा ६) के द्वारा दिखलायी जाती हैं।

## वारों के अनुसार क्रम



चित्र ५

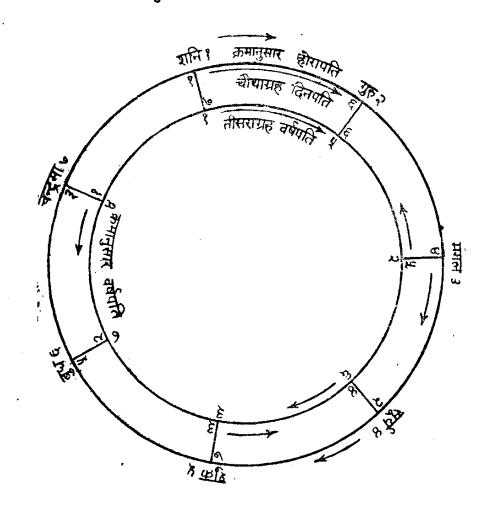
वारों के नामों तथा वर्षपितयों और मासपितयों के सम्बन्ध का यह नियम जान लेने पर अब ५१वें और ५२वें ग्लोकों की उपपत्ति सहज ही समझी जा सकती है।

इष्टकाल तक जो अहर्गण (सावन दिन) आया हो उसको सात से भाग देने पर जो शेष बचे उतने ही दिन सप्ताह के बीत चुके हैं। सृष्टि का आरम्भ रिववार से हुआ इसिलए रिववार सप्ताह का पहला दिन है और शनिवार पिछला दिन अर्थात् सातवाँ दिन। इसिलए यदि शेष ५ बचे तो समझना चाहिए कि वृहस्पित का दिन है जिसकी मध्य राित को वह अहर्गण पूरा होता है क्यों कि वृहस्पित सप्ताह का पाँचवाँ दिन है। जैसे पिछले उदाहरण में अहर्गण की जो संख्या ७,१४,४०,४१,३१,६०३ आयी है उसको सात से भाग देने पर शेष १ बचता है। इसिलए जिस दिन का अहर्गण निकाला गया है वह सप्ताह का पहला दिन रिववार है। परन्तु यह अहर्गण बसंत-पंचमी से पहले की अर्द्धराित तक का है इसिलए बसंत-पंचमी को सोमवार होगा।

मासपित जानने के लिए इष्ट अहर्गण को ३० से भाग देना चाहिए जो लिब्ध आवे वही सृष्टि के आदि से सावन मासों की संख्या हुई। इन सावन मासों को दो से गुणा करके १ जोड़ दो और सात से भाग दे दो, वयों कि मासपितयों का कम वार के अनुसार तीसरे दिन बदलता है और सात मास बीतने पर फिर वहीं क्रम आरम्भ होता है। जो शेष बचे, सप्ताह के उसी दिन का स्वामी उस मास का स्वामी होता है जो चल रहा है। जैसे ऊपर के अहर्गण को ३० से भाग देने पर २३, ६१,३४,७१,०५३ सावन मास और १३ सावन दिन होते हैं। इन सावन मासों की संख्या को २ से गुणा करके १ जोड़ने पर ४७,६२,६६,४२,१०७ होता है। इसको ७ से भाग देने पर शेष ३ बचता है। इसलिए चलते सावन मास का पहला दिन मंगलवार था। इसलिए इस मास का स्वामी मंगल है।

वर्षपित जानने के लिए इष्ट अहर्गण को ३६० से अथवा ऊपर निकाले हुए सावन मासों को १२ से भाग दे दो, जो लिब्ध आवे उतने ही सावन वर्ष बीते हैं। इनको तीन से गुणा करके १ जोड़ दो और सात से भाग दे दो क्योंकि वर्षपितयों का क्रम वार के अनुसार चौथे दिन बदलता है और सात वर्ष के बाद फिर वही क्रम आरम्भ होता है। जो शेष बचे (सप्ताह के) उसी दिन का स्वामी चलते सावन वर्ष का स्वामी होता है क्योंकि सप्ताह का आरम्भ रिववार से होता है।

जैसे ऊपर के उदाहरण में अहर्गण को ३६० से भाग देने पर अथवा सावन मासों को १२ से भाग देने पर गत सावन वर्षों की संख्या १,६८,४४,५१,६२१ हुई। इसको तीन से गुणा कर १ जोड़ने से ५,६५,३३,६७,७३४ हुआ। इसको ७ से भाग देने पर शेष १ बचता है। इसलिए चलते सावन वर्ष का आरंभ रविवार को हुआ। और इस वर्ष का स्वामी रवि हुआ।



चित्र ६- पृथ्वी से ग्रहों की दूरी के अनुसार क्रम

यह तो हुई सूर्यं सिद्धान्त के अनुसार वर्षपित निकालने की रीति। आज-कल के सभी पंचांगों में वर्षपित (वर्षेश) उस दिन का स्वामी माना जाता है जिस दिन चैत्र शुक्ल प्रतिपदा होती है और वर्ष का मंत्री उस दिन का स्वामी समझा जाता है जिस दिन मेष संक्रान्ति होती है। मेघेश उस दिन का स्वामी होता है जिस दिन आर्द्रा नक्षत्र लगता है, इत्यादि इसी विचार से वर्ष भर का फल निकाला जाता है। मकरंद सारिणी में सूर्य सिद्धान्त से भिन्न नियम यह है:—

चैत्र शुक्ल प्रतिपिद्दिवसे यो वारः स राजा । मेष संक्रान्ति दिवसे यो वारः स मंत्री । कर्क संक्रान्ति दिवसे यो वारः स सत्याधिपः । तुला संक्रान्ति दिवसे (यो) वारः स रसाधिपः । मृग संक्रान्ति दिवसे यो वारो (स) नीरसाधिपः । आर्द्राप्रवेश

दिवसे यो वारः स मेघाधिपः । धनुः संक्रान्ति दिवसे यो वारः स पश्चिमधान्याधिपः ॥

सावन वर्ष तथा सावन मास का व्यवहार आजकल कहीं नहीं है। इसलिए वर्षाधिप और मासाधिप निकालने का जो नियम सूर्य सिद्धान्त में दिया गया है वह किस काम आता है यह मैं नहीं जानता। यदि कोई सज्जन जानते हों तो कृपया सूचित करें। तेरहवें श्लोक से, जैसा कि मैंने उसकी टिप्पणी में लिखा है, यह ध्वनि निकलती है कि यथार्थ वर्ष सौर वर्ष ही है। फिर सावन वर्ष और सावन मास के अनुसार वर्षपति और मासपति निकालने की क्या आवश्यकता है?

यथा स्वभगणाभ्यस्तो दिनराशिः कुवासरैः।
विभाजितो मध्यगतो भगणादिग्रंहो भवेत्।।५३॥
एवं स्वशोद्यमन्दोच्चा ये प्रोक्ताः पूर्वयायिनः।
विलोमगतयः पातास्तद्वच्चक्राद्विशोधिताः।।५४॥

अनुवाद—(५३) जितने अहर्गण आवें उनसे किसी ग्रह के महायुगीय भगण को गुणा कर दो और गुणनफल को महायुगीय सावन दिनों से भाग दे दो। जो लिब्ध आवेगी उतने ही भगण उस ग्रह के (मृष्टि के आदि से) मध्यम गित के अनुसार पूरे हुए हैं। जो शेष बचे उसको १२ से गुणा करके फिर (महायुगीय सावन दिनों से) भाग देने से उस राशि की संख्या आवेगी जितनी राशियां वह ग्रह वर्तमान भगण में पूरा कर चुका है। अब जो शेष बचे उसको ३० से गुणा करके महायुगीय सावन दिनों की संख्या से भाग देने पर उन अंशों की संख्या निकल आवेगी जितने अंश वह ग्रह वर्तमान राशि में पूरा कर चुका है इत्यादि। (५४) इसी प्रकार पहले कहे हुए पूर्व की ओर चलने वाले शीझों और मन्दोच्चों के स्थान भी जाने जा सकते हैं। पातों की गित उलटी (पच्छिम की ओर) होती है, इसलिए पातों की जो राशि अंश कला विकला आवें उनको पूरे चक्र में से अर्थात् १२ राशि में से घटा देने पर, जो शेष बचे वही पातों के स्थान हैं।। ५३-५४।।

विज्ञान भाष्य—इन श्लोकों में वह रीति बतलायी गयी है जिससे किसी इष्ट समय में ग्रहों के मध्यम स्थान जाने जाते हैं। इसका संक्षेप में अर्थ यह है कि जब एक महायुग में (महायुगीय सावन दिनों में) ग्रह ऊपर कहे हुए भगण करता है तब इष्ट समय तक के सावन दिनों में कितने भगण करेगा। इसलिए तैराशिक की रीति से इस नियम को यों प्रकट कर सकते हैं:—

महायुगीय सावन दिन: इष्ट अहर्गण:: महायुगीय भगण: इच्छित भगण

<sup>\*</sup> वेंकटेश्वर प्रेस की १६६० वि० की छपी मकरंद सारिणी पृष्ठ ४७६

यदि 'स' को महायुगीय सावन दिन, 'अ' को इष्ट अहर्गण, 'भ' को महायुगीय भगण तथा 'भा' को अभीष्ट भगण माना जाय तो संक्षेप में इसको यों लिखेंगे :—

यह एक भिन्न है, जिसको सरल किया जाय तो जो पूर्णाङ्क आवेगा वह ग्रह के उन भगणों की संख्या है जो उस समय तक पूरे हो चुके हैं और शेष भिन्न को १२ से गुणा करके सरल करने पर जो पूर्णाङ्क आवेगा वह गत राशि तथा फिर जो भिन्न होगी उसको ३० से गुणा करके सरल करने पर वर्तमान राशि के अंश निकलेंगे। यदि कला विकला भी जानना हो तो ६० से गुणा करके सरल करते जाना होगा।

यह नियम सभी पूर्व चलने वाले ग्रहों, शीझोच्चों और मन्दोच्चों के लिए लागू है। यदि किसी ग्रह के पातों का स्थान जानना हो तो ऊपर लिखी रीति से जो राशि, अंश, कला, विकला आवे उसे १२ राशियों में से घटा देना चाहिये क्योंकि पात की चाल उलटी होती है इसलिए वह उलटे क्रम से राशि चक्र पर चलेगा। यदि गणित से निकले कि अमुक पात 'भा' भगण पूरे करके र राशि ३ अंश ४ कला पर है, तो इसे मेष के आदि विन्दु से उलटा गिनना चाहिये अर्थात् मीन, कुंभ, और मकर के अंतिम विंदु से ३ अंश ४ कला अर्थात् मकर के २६ अंश ४४ कला पर। इसलिए यदि १२ राशियों में २ राशि ३ अंश ४ कला घटाया जाय तो ६ राशि २६ अंश ४४ कला आवेगा जिसका अर्थ यह हुआ कि वह पात राशि चक्र की ६ राशियों के उपरान्त दसवीं राशि के २६ अंश ४४ कला पर है।

## द्वादशघ्ना गुरोर्याता भगणा वर्तमानकैः। राशिभिस्सहिताश्युद्धाष्ट्रष्या स्युविजयादयः॥५५॥

अनुवाद — वृहस्पित के गत भगणों को १२ से गुणा करके गुणनफल में वर्तमान भगण की जिस राशि में वृहस्पित हो उसकी क्रम संख्या को जोड़ दे, योगफल को ६० से भाग देने पर जो शेष बचे उसी क्रम संख्या का सम्वत्सर विजय से आरंभ होकर चल रहा है, ऐसा समझना चाहिये ॥ ४४॥

विज्ञान भाष्य—वृहस्पति मध्यम गति से जितने समय में एक राशि चलता है उसको सम्बत्सर कहते हैं। इसलिए वृहस्पति के एक भगण काल में (४३३२-३२०६ सावन दिनों में) बारह सम्बत्सर होते हैं और एक सम्बत्सर में ३६१ ०२६७२ सावन दिन होते हैं। इसलिए यह स्पष्ट है कि सौर वर्ष की अपेक्षा संवत्सर ४-२३२०३ सावन दिन छोटा और सावन वर्ष से १०२६७२ सावन दिन बड़ा होता है।

एक चक्र में ६० स	म्वत्सर होते हैं जिनके नाम	क्रम सं यृह है:—
१ विजय	२९ प्रमादी	४१ श्रीमुख
२ जय	२२ आनन्द	४२ भाव
३ मन्मथ	२३ राक्षस	४३ युवा
४ दुर्मुख	२४ अनल (नल)	४४ घाता
५ हेमलम्ब	२५ पिंगल	४५ ईश्वर
६ विलम्ब	२६ कालयुक्त	४६ बहुधान्य
७ विकारी	२७ सिद्धार्थी	४७ प्रमाथी
८ शार्वरी	२८ रौद्र	४८ विक्रम
६ प्लव	२६ दुर्मति	४६ वृष
१० शुभकृत	३० दुंदुभी	५० चित्रभानु
११ शोभन	३१ रुधिरोद्गारी	५१ सुभा <b>नु</b>
१२ क्रोधी <sup>.</sup>	३२ रक्ताक्ष	५२ तारण
१३ विश्वावसु	३३ क्रोधन	५३ पार्थिव
१४ पराभव	३४ क्षय	५४ ब्यय
१५ प्लवंग	३५ प्रभव	५५ सर्वजित
१६ कीलक	३६ विभव	५६ सर्वधारी
१७ सौम्य	३७ शुक्ल	५७ विरोधी
१८ साधारण	३८ प्रमोद	५८ विकृति
१ <u>६</u> विरोधकृत	३६ प्रजापति	५६ खर
२० परिधावी	४० अंगिरा	६० नन्दन

वराहमिहिर ने वृहत्संहिता में ' संवत्सर चक्रका आरंभ विजय से न मानकर ३५वें सम्वत्सर प्रभव से माना है। यही प्रथा आजकल भी प्रचलित है। यह प्रथा कब से आरंभ हुई इसकी खोज करना आवश्यक है। ६० संवत्सरों के चक्र में कई छोटे-छोटे विभाग हैं जिनका आरंभ भी प्रभव से ही होता है। इनकी चर्चा मानाध्याय नामक अंतिम अध्याय में की जायगी।

१. नवलिकशोर प्रेस से १८८४ ई० में प्रकाशित और पं० दुर्गाप्रसाद जी द्वारा अनुवादित पृष्ठ ६०—

आद्यं धनिष्ठांशमिषप्रपन्नो माघे यदायात्युदयं सुरेज्यः । षष्ठचब्द पूर्वः प्रभवः सनान्ना प्रवर्तते भूतहितास्तदाब्दः ।।

जब यह जानना हो कि किसी इष्ट समय में कौन संवत्सर चल रहा है तब सबसे पहले ५३वें क्लोक के अनुसार यह जानना चाहिये कि उस समय वृहस्पति का मध्यम स्थान क्या है। सृष्टि के आदि से अहर्गण निकाल कर मध्यम ग्रह जानने की किया बहुत कठिन है, इसलिए यदि कलियुग के आदि से अहर्गण साधा जाय तो अधिक सुभीता होगा; क्यों कि इस समय से भी विजय सम्वत्सर का आरंभ हुआ है। जो लोग दशमलव भिन्न की रीति जानते हों उनको अहर्गण की जगह सौर वर्षों से काम लेने में और भी सुभीता होगा। इस प्रकार मेष-संक्रान्ति के समय वृहस्पति का जो मध्यम स्थान होगा वह निकल आवेगा। जैसे मान लीजिये कि यह जानना है कि सम्वत् १६६१ विक्रमीय मेष संक्रान्ति के समय कौन सम्वत्सर वर्तमान होगा और वह कितने दिन तक रहेगा?

कलियुग के आरंभ से १६८१ वि० की मेष संक्रान्ति तक ४०२४ सौर वर्षं बीत चुकेंगे। उस समय तक वृहस्पति कितने भगण पूरा करके किस राशि पर रहेगा, यह जान लेने से सम्बत्सर का पता चल जायगा। एक महायुग अर्थात् ४३,२०,००० सौर वर्षों में वृहस्पति के ३,६४,२२० भगण होते हैं; इसलिए ४०२४ सौर वर्षों में

$$= \frac{3,58,720,000}{83,70,000} भगण$$
$$= \frac{3,58,720,000}{83,70,000} \times 97$$
 संबत्सर

= ५० द ३ ६०४ १६६६ संवत्सर होते हैं।

जिसका अर्थ यह हुआ कि १६८१ वि० की मेष संक्रान्ति के समय ५०८४वाँ सम्वत्सर चल रहा है, उसका ६०४१६६६६ भाग बीत गया है और, '०६५८३३३४ भाग रह गया है।

द्र संवत्सरों का एक चक्र होता है इसलिए ५०८४ को ६० से भाग देने पर ८४ लिब्ध आती है और ४४ शेष होता है जिसका अर्थ यह हुआ कि कलियुग से ६० सम्वत्सरों का चक्र ८४ बार हो चुका है ८५वें चक्र का ४४वां सम्वत्सर धाता चल रहा है और मेष संक्रान्ति के समय उसका '०६५८३३''भाग बीतने को शेष है।

यदि यह जानना हो कि धाता सम्वत्सर १६८१ विक्रमीय में कितने दिन तक रहेगा तो इस शेष को एक सम्वत्सर के सावन दिनों से अर्थात् ३६१ ०२६७२ से गुणा कर देना चाहिये। ऐसा करने से गुणनफल ३४ ४६८४ सावन दिन आता है, इसलिए १६८१ को मध्यम मेष संक्रान्ति के समय से ३४ ४६८४ सावन दिन बीतने

पर धाता का अंत और ईश्वर नामक सम्वत्सर का आरम्भ होगा। यह पहले बतलाया गया है कि स्पष्ट मेष संक्रान्ति मध्यम मेष संक्रान्ति से २.१७०७ सावन दिन पहले ही होती है; इसलिए स्पष्ट मेष संक्रान्ति से ३६.७६६१ सावन दिन पर अथवा ३६ दिन ४६ घड़ी ८ पल ४० विपल पर ईश्वर का प्रवेश होगा।

विस्तरेणैतदुदितं संक्षेपादुव्यावहारिकम् ।

मध्यमानयनं कार्यं ग्रहाणामिष्टतो युगात् ॥५६॥

अस्मिन् कृतयुगस्यान्ते सर्वे मध्यगता ग्रहाः ।

विना तु पातमन्दोच्चान्मेषादौ तुल्यतामिताः ॥५७॥

मकरादौ शताङ्कोच्चं तत्पातस्तु तुलादिगः ।

निरंशत्वं पतारचान्येनोक्तास्ते मन्द चारिणः ॥५८॥

अनुवाद—(५६) पहों के मध्यम स्थान जानने की रीति अब तक विस्तार के साथ कही गयी है; परन्तु व्यवहार के लिए इष्ट युग से ही यह काम संक्षेप में करना चाहिये। (५७) इस सत्ययुग के अंत में पातों और मन्दोच्चों को छोड़कर सब महों के मध्यम स्थान मेष के आदि में समान थे अर्थात् सातों ग्रह मेष के आरम्भ स्थान पर पहुँचे हुए थे। (५) चन्द्रमा का उच्च मकर राशि के आदि में तथा उसका पात (राहु) तुला के आदि में थे। अन्य ग्रहों के पात और मन्दोच्च मन्दगित के कारण किसी पूरे अंश पर नहीं थे; इसलिए इनके बारे में कुछ नहीं कहा जाता है। (५६—५८)।

विज्ञान भाष्य—इस अध्याय के ४४-५० क्लोकों में ग्रहों के मध्यम स्थान
निकालने की जो रीति बतलायी गयी है वह गणित विस्तार के कारण व्यवहारोपयोगी
नहीं है जैसा कि दिये हुए उदाहरणों से स्पष्ट है। इसलिए सृष्टि के आदि से सत्ययुग के अंत तक के वर्षों का अहर्गण निकालने की कोई आवश्यकता नहीं है। वर्तमान
युग का आरम्भ जबसे हुआ है तभी से इष्टकाल तक का अहर्गण ४६वें क्लोक के उत्तरार्द्ध और ४६-५० क्लोकों के अनुसार जानकर ग्रहों के मध्यम स्थान जान लेने

जिस समय सूर्यांश पुरुष ने मय को सूर्य सिद्धान्त का उपदेश दिया है वह इसी अध्याय के दूसरे श्लोक के अनुसार सत्ययुग के अंत का समय है, इसलिए ५७वें श्लोक में तेता के आदि से अहर्गण बनाने का संकेत है और यह भी दिखलाया गया है कि इस समय सब ग्रहों के मध्यम स्थान मेष राशि के आदि में समान थे। इस नियम के अनुसार कलियुग में कलियुग के आदि से ही अहर्गण निकालने की रीति सुविधाजनक है जो आजकल प्रचलित भी है। जैसे तेता के आदि में सब ग्रहों के मध्यम स्थान मेष के आदि में समान थे वैसे ही कलियुग के आदि में भी मेष राशि के आदि में

हमान थे; क्योंकि त्रेता के आदि से किलयुग के आदि तक आधा महायुग होता है जितने समय में सब ग्रह पूरे-पूरे भगण करते हैं। हाँ चन्द्रमा का उच्च एक महायुग में विषम भगण करने के कारण मकर के आदि में न होकर कर्क के आदि में था, परन्तु पात तुला के ही आदि में था। यह मत सूर्यसिद्धान्त का है। भास्कराचार्य के अनुसार किलयुग के आदि में सूर्य चन्द्रमा के सिवा अन्य ग्रहों के मध्यम स्थान यह थे:—

	मंगल	बुध	गुरु	शुक्र	शनि	चंद्रोच् <b>च</b>	राहु*
					99		પૂ
अंश	२६	२७	२८	२८	२८	x	₹
कला	ą	२४	२७	४२	४६	२६	92
विकल	<b>१ ५</b> ०	२८	३ <b>६</b>	<b>{ 8</b>	३४	४६	५५-

यहाँ तक तो वह रीति बतलायी गयी है, जिससे ग्रहों का मध्यस्थान लंका या उज्जैन की आधी रात के समय का निकलता है। आगे के श्लोकों में लंका के पूरब पिच्छम के देशों में आधी रात के समय ग्रहों का मध्य स्थान जानने की रीति बतलायी जायगी।

## योजनानि शतान्यष्टौ भूकर्णो द्विगुणानि तु । तद्वर्गतो दशगुणात्पदं भूपरिधिभंवेत् ।। ५६ ।।

अनुवाद — पृथ्वी का व्यास ८०० के दूने १६०० योजन है; इसके वर्ग का १० गुना करके गुणनफल का वर्गमूल निकालने से जो आता है वह पृथ्वी की परिधि है।। ५६।।

विज्ञान भाष्य—यदि पृथ्वी का व्यास 'व' मान लिया जाय तो इसकी परिधि =  $\sqrt{a^2 \times 8^\circ} = a \times \sqrt{8^\circ} = a \times 3.8883$ , जिससे सिद्ध होता है कि परिधि व्यास का 3.8839 पुना होती है। आजकल यह सम्बन्ध 3.888 दशमलव के चार स्थान तक शुद्ध समझा जाता है जो 3.9839 से बहुत भिन्न है। परन्तु इससे यह न समझ लेना चाहिये कि सूर्यसिद्धान्तकार को व्यास और परिधि का ठीक-

१. सिद्धान्त शिरोमणि गणिताध्याय पृष्ठ ३२-३३; कलकत्ते की १६१५ ई॰ की छ्पी।

<sup>\*</sup> राहु की यह स्थिति कलकत्ते की छिपी सिद्धान्त शिरोमणि में तथा म. म. पं॰ बापूदेव शास्त्री की संपादित सिद्धान्त शिरोमणि में लिखी है; परन्तु मेरी गणना से इसको ६ राशि २६ अंश ४७ कला २ ४ वि० पर कलियुग के आरम्भ में होना चाहिये जो १२ राशियों में से ऊपर दी हुई स्थिति को घटाने से आती है।

ठीक सम्बन्ध मालूम नहीं था; क्योंकि दूसरे अध्याय में अर्द्धव्यास और परिधि का अनुपात ३४३६: २१६०० माना गया है, जिससे परिधि व्यास का ३.१४१३६ गुना ठहरती है। इसलिए इस क्लोक में परिधि को व्यास का √ १०, सुविधा के लिए, गणित की क्रिया संक्षेप करने के लिए, माना गया है; जैसे आजकल जब स्थूल रीति से काम लेना होता है तब कोई इसको ३० और कोई ३.१४ मानते हैं और जहाँ बहुत सूक्ष्म गणना करने की आवश्यकता पड़ती है वहाँ दशमलव के पांच-पांच सात-सात स्थानों तक इसको शुद्ध लेना पड़ता है।

भिन्न-भिन्न सिद्धान्तों में इस सम्बन्ध का मान क्या लिया गया है यह नीचे के अवतरण से जान पड़ेगा।

स्यंसिद्धान्त ब्रह्मगुप्त <sup>व</sup> द्वितीय आयंभट <sup>२</sup>	व्यास : परिधि प : √ प०	अर्थात् -	व्यास: परिधि १:३.१६२३
प्रथम आर्यभट <sup>3</sup>	२०००० : ६२८३	٦ ,,	१ : ३.१४१६
द्वितीय बार्यंभट <sup>२</sup> } भास्कराचार्यं <sup>४</sup>	२२ : ७	अर्थात्	१ : ३.१४२८
भास्कराचार्य <sup>४</sup>	१२५० : ३६२७	ii	१ : ३ १४१६
पाया जाता है।	>६८७६ : २१६००	***	१ : ३.५४५३६
आजकल के सूक्ष्म गणि	त से		१ : ३.१४१४६२७

भास्कराचार्य और द्वितीय आर्यभट ने दो प्रकार से व्यास और परिधि का संबंध बतलाया है, एक सूक्ष्म तथा दूसरा स्थूल और व्यवहारोपयोगी। आगे व्यास और परिधि के सम्बन्ध को  $\pi$  चिह्न से सूचित किया जायगा जैसी कि आज कल प्रथा है अर्थात् यदि व्यास १ है तो परिधि  $\pi$  है, जब कि  $\pi$  का मान व्यवहार के

१. ब्राह्मस्फुटसिद्धान्त गोलाध्याय श्लोक १५।

२. महासिद्धान्त पाटीगणिताध्याय श्लोक ६६, ६२।

३. आर्यभटीय पृष्ठ २६ श्लोक १०, (ब्रह्मप्रेस इटावा का छपा)।

४. लीलावती पृष्ठ ५४ क्षेत्रव्यवहाराध्याय श्लोक ४०।

अनुसार 👼, ३.१४, ३.१४२, ३.१४१६ इत्यादि जैसा आवश्यक हो लिया जा सकता है।

इस क्लोक में दूसरा शब्द 'योजन' बड़े महत्व का है। आजकल लोग योजन को साधारणतः चार कोस का समझते हैं परन्तु कोस का मान स्वयम् स्थिर नहीं है। किसी-किसी प्रान्त में कोस बहुत छोटा होता है और किसी प्रान्त में बहुत बड़ा। इसी प्रकार योजन का भी परिमाण स्थिर नहीं है। यही कारण है कि भिन्न-भिन्न सिद्धान्तों में भूपरिधि या भूव्यास के मान भिन्न-भिन्न अंकों में दिये हुए हैं। नीचे लिखे अवतरणों से प्रकट होगा कि सिद्धान्तों में भूव्यास के मान क्या दिये हुए हैं:—

पंचिसिद्धान्तिका के भागत से भूव्यास १०१८ विक योजन आर्यभट अरेर लल्ल ,, ,, १०५० ,, वर्तमान सूर्यसिद्धान्त ,, ,, १६०० ,, सिद्धान्त शिरोमणि 3 ,, ,, १५८९ विक ,, हितीय आर्यसिद्धान्त (महासिद्धान्त) २१०६ ,, आधुनिक यूरोपीय मत से भ

विषुवद्वृत्तीय ७६२७ मील ध्रुवीय ७६०० ,,

उत्तर के अंकों से प्रकट है कि वराहमिहिर, आर्यभट तथा लल्ल के योजन प्रायः समान हैं और सूर्य सिद्धान्त तथा सिद्धान्तिशरोमणि के भी योजन प्रायः समान हैं; परन्तु पहने के तीन आचार्यों का योजन इन दोनों के योजन का प्रायः डेढ़ गुना है। इसलिए इन्हीं दो प्रकार के योजनों की तुलना वर्तमान मील से की जायगी। हमारे सिद्धान्तों में पृथ्वी को बिलकुल गोल माना गया है जिससे यह भेद नहीं रखा

<sup>9.</sup> डाक्टर थीबो और पं० सुधाकर द्विवेदी संपादित पंचिसद्धान्तिका पृष्ठ रेथ म्लोक १८ में भूपरिधि का मान ३२०० योजन दिया है जिसको ३ १४१६ से भाग देने पर १०१८ द योजन पृथ्वी का व्यास हुआ।

२. आर्यभटीय पृष्ठ १०, प्रथम पाद का ५वाँ ग्लोक।

३. गोलाध्याय पृष्ठ २०, भुवनकोश श्लोक ५२।

४. महासिद्धान्त पृष्ठ १६१, भूवनकोश श्लोक ३५ ।

<sup>4.</sup> Sir Robert Ball's Spherical Astronomy pp, 44.

गया कि विषुवद्वृत्तीय भूपरिधि ध्रुवीय भूपरिधि से भिन्न है। इसलिए तुलना के लिए ध्रुवीय भूपरिधि ही लेना उचित होगा क्योंकि आचार्यों ने इसी की नाप से भूपरिधि का परिमाण स्थिर किया था। इसलिए,

आयंभट के मत से

9०४० योजन = ७६०० मील

• 9 योजन = १०४० मील

= १०४० मील

= १०४२ मील

यदि 9 योजन में चार कोस हों तो

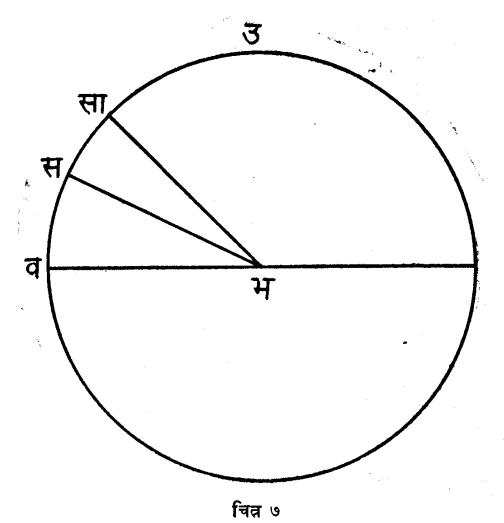
9 कोस = ७.४२ मील = 9.55 मील

आजकल १ कोस २ मील के समान समझा जाता है इसलिए आजकल का योजन आर्यभट के योजन से बहुत मिलता है। सिद्धान्तिशरोमणि वाला कोस आज-कल के 'गऊ-कोस' (गो-कोस) के कदाचित् समान हो, जो किसी-किसी प्रान्त में अब तक प्रचलित है।

अब प्रश्न यह रह गया कि भूपरिधि नापी कैसे गयी। सूर्य सिद्धान्त में इस विषय पर कुछ नहीं लिखा गया है। भास्कराचार्य कहते हैं कि उत्तर-दक्षिण-रेखा पण स्थित दो स्थानों की दूरी योजनों में नाप लो। उन दो स्थानों के अक्षांशों का भी अन्तर निकालो। फिर तैराशिक द्वारा यह जान लेना चाहिये कि जब इतने अक्षांशों में अन्तर होने से दो स्थानों की दूरी इतने योजन होती है तब ३६०० पर क्या होगी। इसकी उपपत्ति यह है:

चित्र ७ में एक ही उत्तर-दक्षिण-रेखा पर स्थित दो स्थानों (स, सा) का योजनात्मक अन्तर स सा नापना चाहिये। फिर दोनों के अक्षांशांतर स भ सा कोण को जानना चाहिये।

१. गोलाघ्याय भुवनकोश, पृष्ठ १३ श्लोक १४—
पुरान्तरं चेदिदमुत्तरं स्यात् तदक्ष विश्लेष लवैस्तदािकम् ।
चक्रांशकैरित्यनुपातयुक्त्या युक्तं निरुक्तं परिधैः प्रमाणम् ॥
अथवा गणिताघ्याय, पृष्ठ ५६ श्लोक १—
याम्योदक पुरयोः पलान्तर हतं भूवेष्ठनं भांश हृत् ।
तद्भक्तस्य पुरान्तराघ्वन इह ज्ञेयं समं योजनम् ॥



भ = पृथ्वी का केन्द्र । वभ = विषुवद्वृत्तीय विज्या ।

उ=उत्तरी ध्रुव या सुमेरु । स, सा एक ही उत्तर-दक्षिण रेखा (meridian) के दो स्थान ।

स का अक्षांश = <व भ स।

सा ,, = <वभसा।

दोनों के अक्षांशों का अन्तर = <स भ सा।

फिर यह अनुपात करना चाहिए

<स भ सा : ३६० $^{\circ}$  : : स सा : भूपरिधि

ं. भूपरिध = 
$$\frac{3 \, \xi \, \circ \, \times \, H}{< H}$$
 सा

अक्षांश निकालने की रीति त्रिप्रश्नाष्ट्याय नामक तीसरे अध्याय में कई प्रकार से बतलाई जायगी।

भूपरिधि इसी रीति से आजकल भी नापी जाती है; केवल सूक्ष्मयंत्रों के कारण अब अधिक शुद्धतापूर्वक यह काम किया जाता है।

लम्बज्याध्नस्त्रिजीवाप्तस्स्पुटो भूपरिधिः स्वकः । तेन देशान्तराभ्यस्ता ग्रहभुविर्तीवभाजिता ॥६०॥ कलादि तत्फलं प्राच्यां ग्रहेभ्यः प्रविशोधयेत् । रेलाप्रतीची संस्थानां प्रक्षिपेत्तु स्वदेशजम् ॥६९॥

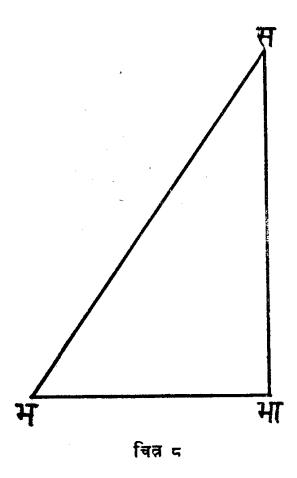
अनुवाद—(६०) भूपरिधि को (अपने स्थान की) लम्बज्या से गुणा करके तिज्या से भाग देने पर अपने स्थान की स्फुट परिधि निकलती है। अपने स्थान के देशान्तर योजना को ग्रह की दैनिक गित से गुणा करके गुणनफल को इसी स्फुट परिधि से भाग देना चाहिये। (६१) (यदि दैनिक गित कला में ली गयी है तो) फल कला में आवेगा। यदि अपना स्थान लंका से पूरब में हो तो लंका की अर्द्धरादि के समय के मध्यमग्रह में से इस फल को घटाना चाहिये और यदि अपना स्थान लंका से पिच्छम में हो तो जोड़ना चाहिये। ऐसा करने से अपने स्थान की अर्द्धरादि के समय के मध्यम ग्रह (ग्रहों के मध्यम स्थान) निकल आते हैं।।६०-६१।।

विज्ञान भाष्य—बीज-गणित के अनुसार इन श्लोकों को इस प्रकार प्रकट कर सकते हैं:—

यदि स्थान लंका से पूरव हो तो ऋणात्मक चिह्न और पिष्ठिम हो तो धनात्मक चिह्न लेना चाहिये।

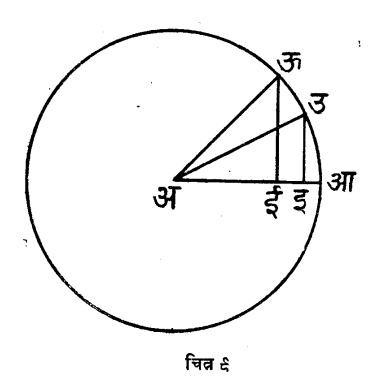
इसकी उपपत्ति समझने के लिए पहले यह जानना चाहिये कि लम्बज्या, स्फुट परिधि, देशान्तर इत्यादि क्या हैं ?

ज्या—यदि किसी समकोण तिभुज के किसी भुज की लम्बाई को उसके कर्ण की लम्बाई से भाग दे दिया जाय तो लब्धि उस भुज के सामने के कोण की ज्या कहलाती है। चित्र द में स भा भ एक समकोण तिभुज है; इसलिए इसके स भ भा कोण की ज्या = सभा और भ स भा कोण की ज्या = भभा। समकोण तिभुज के



कणं की लम्बाई किसी भुज की लम्बाई से अधिक होती है; इसलिए किसी भुज के सामने के कोण की ज्या एक से कम होगी इसलिए ज्या दशमलव भिन्न में लिखी जाती है। यह आजकल की प्रथा है। प्राचीन काल में जब कि दशमलव भिन्न का प्रचार नहीं था कोण की ज्या पूर्णाङ्कों में लिखी जाती थी।

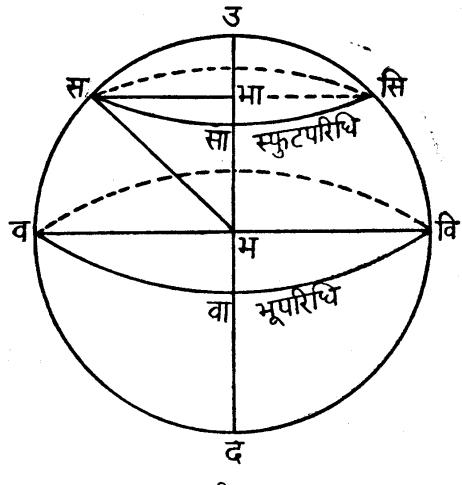
किसी कोण की ज्या जानने के लिए हमारे सिद्धान्तों में ऐसा वृत्त लिया गया है, जिसकी त्रिज्या (अर्द्धव्यास) ३४३८ इकाइयां और परिधि २९६०० इकाइयां होती हैं, जिससे एक-एक इकाई एक-एक कला के समान होती हैं। क्योंकि परिधि एक चक्र के समान होती हैं जिसमें ३६० अंश अथवा ३६० ×६० == २९६०० कलाएँ होती हैं। किर केन्द्र से परिधि तक दो तिज्याएं ऐसी खींचते हैं जिनके बीच का कोण उस कोण के समान होता है जिसकी ज्या जानना है तथा तिज्या और परिधि के मिलन-विन्दु से दूसरी तिज्या पर लम्ब डालते हैं। इस लम्ब की लम्बाई जितनी इकाइयाँ (कलाएं) होती हैं उसी को उस कोण की ज्या कहते हैं। चित्र ६ में अ केन्द्र है; अ आ, अ उ तथा अ ऊ तीन तिज्याएं हैं जो अ से परिधि तक खींची गई हैं। उ या ऊ से उ इ या ऊ ई लम्ब अ आ पर डाले गये हैं। तिज्या की नाप ३४३८ इकाइयों में मानकर उ इ या ऊ ई को जो नाप इन्हीं इकाइयों में होगी वह उ अ इ कोण या



क अ ई कोण की ज्या कहलायेगी। जो लोग केवल आजकल की प्रथा से परिचित हैं उन्हें भ्रम हो सकता है; इसलिए उन्हें यह भेद अच्छी तरह समझ लेना चाहिये। विज्या का मान ३४३८ इसलिए लिया गया कि जब परिधि कलाओं में विभाजित की जाती है तब विज्या का मान ३४३७ है कला आजकल की सूक्ष्म गणना से ठहरता है जिसका निकटतम पूर्णाङ्क ३४३८ है। आजकल के एक रेडियन (radian) में जितनी कलाएं होती हैं उतनी ही पूर्ण कलाओं के समान विज्या का परिमाण माना गया है।

स्फुट परिधि—भूतल का वह वृत्त जो उत्तरी और दक्षिणी ध्रुवों से समान अन्तर पर दोनों के बीचों बीच होता हुआ भू पृष्ट को दो समान भागों में बाँटता है विषुवत् रेखा कहलाता है; विषुवत् रेखा के उत्तर वाले आधे भूगोल को उत्तर गोल और दक्षिण वाले को दक्षिण गोल कहते हैं। इस रेखा से आकाशीय घ्रुव (आकाश का वह विन्दु जो पृथ्वी के उत्तरी या दक्षिणी ध्रुव के ठीक ऊपर होता है, उत्तरी ध्रुव तारा उत्तरी ध्रुव से प्रायः 9° दूर है) क्षितिज पर दिखाई देते हैं। यहाँ पर अक्षांश शून्य और लम्बांश ६०° होता है। इसलिए विषुवत् रेखा को निरक्षवृत्त भी कहते हैं। विव्व १० में व वा वि विषुवत् रेखा है। यदि किसी स्थान 'स' से निरक्षवृत्त के समानान्तर स सा सि वृत्त (Parallel of latitude) भूतल पर खींचा जाय तो इसके परिमाण को 'स' स्थान की स्फुट परिधि कहते हैं। विषुवत् रेखा से

<sup>\*</sup> १ रेडियन==५७° २६५८ = ३४३७ ७४८ कला



चित्र १०

भ = पृथ्वी का केन्द्र ।
उ = पृथ्वी का उत्तरी ध्रुव (सुमेरु) ।
द = पृथ्वी का दक्षिणी ध्रुव (कुमेरु) ।
व = विषुवत् रेखा का वह विन्दु जो स के ठीक दक्षिण है ।
स = अभीष्ट स्थान; उसवद स स्थान की उत्तर-दक्षिण रेखा ।
८ व भ स = स का अक्षांश ।
८ स भ उ = स का लम्बांश ।
उ द = पृथ्वी का अक्ष ।
स भ = स से पृथ्वी के अक्ष की दूरी

= स स्थान की लम्बज्या, सिद्धान्तीय पद्धति से

जैसे-जैसे उत्तर या दक्षिण जाइये तैसे-तैसे स्फुट परिधि कम होती जाती है यहाँ तक कि ध्रुवों पर स्फुट परिधि शून्य हो जाती है। इसी तरह अक्षांश बढ़ता जाता है और लम्बांश कम होता जाता है और ध्रुवों पर अक्षांश ६०° और लम्बांश शून्य हो जाता है। चित्र से यह भी प्रकट है कि 'स' स्थान की स्फुट परिधि स सा सि की

तिज्या 'स भा' है जो 'स' की लम्बज्या भी कहलाती है, क्योंकि स का लम्बांश < स भ उ है जिसके सामने की भुज स भा है।

रेखागणित से यह सिद्ध है कि दो वृत्तों की परिधियों में वही अनुपात होता है जो उनकी विज्याओं या व्यासों में होता है इसलिए,

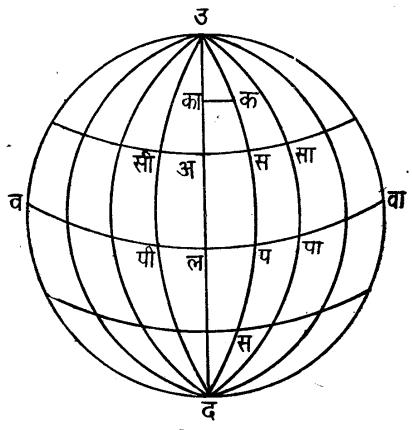
वभ:सभा::ववावि:ससासि

... स सा सि=
$$\frac{a \text{ वा } [a \times \text{स } \text{भा}]}{a \text{ भ}} = \frac{\text{भू परिधि } \times \text{लम्बज्या}}{\text{त्रिज्या}}$$
, जब त्रिज्या

३४३ द हो और लम्बज्या का मान सिद्धान्तीय पद्धति के अनुसार कलाओं में हो जिसकी सारिणी दूसरे अध्याय में दी हुई।

यदि आजकल की प्रथा के अनुसार स्फुट परिधि निकालना हो तो स सा सि=भूपरिधि  $\times$  लम्बज्या (Sine of Colatitude) जबिक लम्बांश की ज्या दशमलव में दी हुई हो (क्योंकि इस रीति से लम्बज्या =  $\frac{\mathrm{H}}{\mathrm{H}}$  =  $\frac{\mathrm{H}}{\mathrm{H}}$  =  $\frac{\mathrm{H}}{\mathrm{H}}$  =  $\frac{\mathrm{H}}{\mathrm{H}}$  =  $\frac{\mathrm{H}}{\mathrm{H}}$ 

देशान्तर—चित्र १९ भूगोल के आधे गोले के पृष्ठ का चित्र है जिसमें उत्तर गोल के सी, अ, स, सा स्थानों के अक्षांश एक ही हैं इसलिए इन चारों स्थानों की



चित्र ११

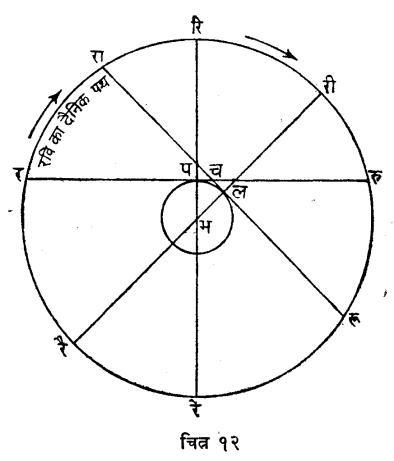
स्फूट परिधि भी एक ही है। इन स्थानों की उत्तर-दक्षिण-रेखा (Meridian) क्रम से उसी पीद, उअलद, उसपद और उसापाद हैं। यदि उअलद रेखा पर अ अवन्ती (उज्जैन) और ल लंका के स्थान हों तो इसको भारतवर्ष की मध्य रेखा (standard meridian) कहेंगे; जैसे आजकल ग्रीनविच से जाने वाली उत्तर-दक्षिण-रेखा यूरोप और अमेरिका वालों की भूमध्य रेखा कही जाती है। किसी स्थान की स्फुट परिधि का वह खंड जो उस स्थान की उत्तर-दक्षिण-रेखा और मध्य रेखा के बीच में पड़ जाता है उस स्थान का देशान्तर (योजनों में) ( Difference of longitude in yojan) कहलाता है, जैसे स का देशान्तर स अ, सा का देशान्तर सा अ और सी का देशान्तर सीअ हुए। इसी तरह प का देशान्तर प ल, पा का देशान्तर पाल और पीका देशान्तर पील हुए। चित्र से यह भी स्पष्ट है कि यद्यपि प, स एक ही उत्तर-दक्षिण रेखा पर है तथापि प, स के देशान्तर (योजनों में) समान नहीं है क्योंकि स की स्फुट परिधि प की स्फुट परिधि (भूपरिधि) से छोटी है। यदि इसी रेखा पर कोई स्थान कहो तो इसका देशान्तर कका (योजनों में) और भी छोटा होगा। ६०वें श्लोक में देशान्तर का शब्द इसी परिभाषा के अनुसार प्रयुक्त हुआ है। परन्तु यह परिभाषा सरल तथा व्यवहारोपयोगी नहीं है। आगे चलकर ६४वें श्लोक में देशान्तर नाड़ी की चर्चा है। यह भी देशान्तर की एक परिभाषा है जो सरल है; इसलिए इस जगह उसको भी समझा देना उचित होगा।

एक ही उत्तर-दक्षिण रेखा पर जितने स्थान हैं सब में जैसे क, स, प, ख स्थानों में मध्याह्न या अर्द्ध-रान्नि एक ही समय होती है। परन्तु जो स्थान इस रेखा से पूरब है वहां मध्याह्न या अर्द्धरान्नि पहले और जो स्थान पिन्छम हैं वहां पिछे होती है। स पर अ से (मध्य रेखा से) जितना पहले मध्याह्न होता है उतने ही समय को हम स का पूर्व देशान्तर काल (Time difference of longitude) कहते हैं। इसे हम समय की इकाइयों में प्रकट कर सकते हैं; यदि घड़ी पल में लिखें तो इसे देशान्तर घटिका या देशान्तर-नाड़ी कहेंगे और यदि घंटे मिनट में लिखें तो देशान्तर घंटा या मिनट कहेंगे। इस परिभाषा से हमको यह सुविधा होती है कि एक ही बात से हम क, स, प, ख सब का देशान्तर सहज ही प्रकट कर सकते हैं, जब कि योजनों में इनके देशान्तर भिन्त-भिन्न लिखने पड़ेंगे।

इसी प्रकार सी पर मध्य रेखा से जितना पीछे मध्याह्न होता है उस समय को सी का पच्छिम देशान्तर काल कहेंगे।

आगे पीछे मध्याह्न या मध्यराद्रि इसलिए होती है कि पृथ्वी २४ घंटे में या ६० घड़ी में एक बार अपने अक्ष पर पिछम से पूरव की ओर लट्टू की तरह घूम जाती है जिससे सूरज चांद तारे इत्यादि आकाशीय पिंड पूरव से पिछम को चक्कर

लगाते हुए जान पड़ते हैं। आकाशीय पिडों की इस प्रत्यक्ष गित को ही हमारे सिद्धान्तों में प्रवह-वायु-जनित गित कहा गया है। आगे सुविधा के लिए सूरज को ही कभी-कभी चक्कर लगाता हुआ लिखा जायगा, क्योंकि ऐसा मान लेने से हिसाब में कोई बाधा नहीं पहुँचती।



चित्र १२ में भ पृथ्वी का केन्द्र और प, ल विषुवत् रेखा पर के दो स्थान है; प भ पृथ्वी का अर्द्धव्यास है जो चित्र को स्पष्ट करने के लिए बहुत बढ़ाकर खींचा गया है, यथार्थ में सूर्य की दूरी पृथ्वी के अर्द्धव्यास की कोई तेईस हजार गुनी है। सूर्य पृथ्वी के चारों ओर ६० घड़ी में र रा रि री…मार्ग से एक बार चक्कर लगा लेता है। विषुवत् रेखा को छूती हुए र प र एक स्पर्ग-रेखा है जो प की क्षितिज कहलाती है। जब सूर्य इसके ऊपर रहता है तब प स्थान से दिखाई पड़ता है। जब सूर्य क्षितिज से ऊपर 'र' विन्दु के पास आवेगा तब प निवासियों के लिए सूर्योदय होगा। प में जिस समय मध्याह्त होगा उस समय सूर्य रि पर रहेगा। जब वह र पर आवेगा तब प-निवासियों का इबता हुआ देख पड़ेगा और जब रे पर आवेगा तब प में मध्यरात्व होगी। इसी प्रकार ल स्थान से सूर्य का उदय उस समय देख पड़ेगा जब वह रा' पर होगा, मध्याह्न उस समय होगा जब वह 'री' पर रहेगा, सूर्यास्त उस

समय होगा जब वह 'रू' पर रहेगा और अर्द्धराद्धि उस समय होगी जब वह 'रैं। पर रहेगा।

चित्र से यह स्पष्ट है कि जिस समय (प'पर सूर्योदय होगा उस समय से उतनी देर पीछे 'ल' पर सूर्योदय होगा जितनी देर में सूर्य 'र' से 'रा' तक जाता है। परन्तुर से रातक जाने में उसको र च राकोण अथवाप भ ल कोण घूमना पड़ता है क्योंकि परिधि की दो स्पर्श-रेखाओं के बीच का कोण स्पर्श-विन्दुओं से खींची गयी विज्याओं के बीच के कोण के समान होता है। यह बात मध्याह्न काल या मध्यरावि की सूर्य की स्थितियों से और भी सरलतापूर्वक समझ में आयगी; क्योंकि यह बतलाया ही जा चुका है कि सूर्य के 'रि' पर आने से 'प' पर और 'री' पर आने से 'ल' पर मध्याह्न होता है इसलिए जितनी देर में सूर्य रि' से 'री' तक जाती है प की अपेक्षा उतनी ही देर पीछे ल पर मध्याह्न होगा। इसी समय को 'प' 'ल' के बीच का देशान्तर काल कहते हैं। प, ल के देशान्तर को प भ ल कोण से भी प्रकट कर सकते हैं और देशान्तर को अंश, कला विकला में भी लिख सकते हैं चाहे देशान्तर प्रकट करने की इकाई घड़ी पल में हो, चाहे अंश कला में, दोनों तरह से सुविधा होती है और जहाँ जिसकी आवश्यकता पड़ती है वहाँ वही लिखते हैं। यह स्पष्ट ही है कि ६० घड़ी में अथवा २४ घंटे में सूरज एक चक्कर अर्थात् ३६०० चलता है इसलिए एक घड़ी में ६° और १ घंटों में १४° चलेगा; इसलिए यदि दो स्थानों का देशान्तर एक अंश हो तो उन दोनों के मध्याह्न काल या मध्यरात्नि के समयों में १० पल अथवा ४ मिनट का अन्तर होगा। संक्षेप में यों लिखा जाता है कि दोनों का देशान्तर १°, १० पल अथवा ४ मिनट है। साधारणतः मध्य रेखा से देशान्तर नापने की परिपाटी है। जो स्थान मध्य रेखा से पूरव में है उनके देशान्तर के पहले 'पूर्व' और जो पच्छिम में हैं उनके देशान्तर के पहले 'पिच्छम' अवश्य लिख देना चाहिये, नहीं तो भ्रम होने का डर रहता है।

चित्र से यह भी सहज ही जाना जा सकता है कि यदि लंका (ल) की अर्ढे राित के समय का किसी ग्रह का मध्यम स्थान निकाला जाय तो वह 'प' स्थान की अर्ढ राित के समय का भी मध्यम स्थान नहीं होगा क्यों कि प लंका से पूर्व है इसिलए वहां अर्द्ध राित पहले ही हो जायगी और ग्रह सदा गितमान होने के कारण लंका के मध्यम स्थान से कुछ पहले रहेगा। कितना पहले रहेगा, इसकी जानकारी तैरािशक द्वारा करनी चाहिये कि जब ६० घड़ी में ग्रह इतना चलता है तो 'प' की देशान्तर घड़ी में कितना चलेगा। जो आवे वह लंका की अर्द्ध राित के मध्यम स्थान से घटा देना चाहिये। यदि स्थान मध्य रेखा से पिंछम हो तो वहां मध्य राित लंका की मध्य राित लंका की मध्य राित से उस स्थान की देशान्तर घड़ी के समान पिछे होगी और ग्रह इतनी

देर में कुछ आगे बढ़ जायगा। इसलिए पिन्छम के स्थानों के लिए तैराशिक द्वारा जो कुछ आवे वह जोड़ना चाहिये।

देशान्तर को यदि योजन में न लिख कर घड़ी या अंश में लिखा जाय तो दिवें श्लोक के नियम का सरल रूप यह होगा:—

६० घड़ी : देशान्तर घड़ी :: ग्रह की दैनिक गित : देशान्तर घड़ी में गित अर्थात् देशान्तर फल = देशान्तर घड़ी × ग्रह की दैनिक गित ६० घड़ी

इस एक समीकरण से ६०वें श्लोक के नीचे दिये हुये पहले दो समीकरणों का काम निकल जायगा और सरलता भी होगी; क्योंकि उन समीकरणों के लिए देशान्तर घड़ी से ही देशान्तर योजन आगे के ६४-६५ श्लोकों के अनुसार बनाना पड़ता है। इसलिए सीधी ही क्रिया क्यों न की जाय?

आगे के श्लोक में यह बतलाया गया है कि मध्यरेखा पर कौन-कौन नगर पड़ते हैं।

## राक्षसालयदेवौकश्रीलयोर्मध्यसूत्रगा । रोहीताङ्कमवन्ती च यथा सन्निहितं सरः ॥६२॥

अनुवाद—(६२) राक्षसालय अर्थात् लंका और देवलोक अर्थात् सुमेरु पर्वत (उत्तरी ध्रुव) के बीच से गयी हुई रेखा पर जो देश हैं जैसे रोहीतक, अवन्ती, कुरुक्षेत्र इत्यादि (वे मध्य रेखा पर हैं) ॥६२॥

विज्ञान भाष्य— पिछले क्लोक के विज्ञान भाष्य में देशान्तर के सम्बन्ध में मध्य रेखा की चर्चा अच्छी तरह हुई है। यहाँ इतना कहना और आवश्यक है कि उज्जैन से होती हुई उत्तर-दक्षिण-रेखा विषुवत् रेखा से जिस स्थान पर मिलती है उसे ही लंका कहते हैं। ज्योतिष की यह लंका वही लंका है, जिसमें रावण रहता था अथवा अन्य कल्पित स्थान है और गणित की सुविधा के लिए मान लिया गया है, यह निश्चयपूर्वक नहीं कहा जा सकता। कुछ लोग वर्तमान सिहल द्वीप (सीलोन) को ही रावण की लंका और पोलन नहआ को रावण की राजधानी कहते हैं और अनुमान करते हैं कि यह पौलस्त्य-नगर का अपभ्रंश है।

रोहीतक वर्तमान रोहतक है या इस नाम का कोई और स्थान था यह विचारणीय है; क्योंकि वर्तमान रोहतक का देशान्तर इंडियन क्रोनोलाजी पृ॰ १६० में १६२ सेकंड 'पूर्व' दिया हुआ है, जिससे जान पड़ता है कि रोहतक मध्य रेखा से

देखो श्रावण १६८० वि की माधुरी पृष्ठ ६-७।

द पल पूरव है। कुरुक्षेत्र का देशान्तर आजकल क्या माना जाता है यह जानने के लिए यहाँ कोई साधन नहीं है, इसलिए यह नहीं सिद्ध किया जा सकता कि कुरुक्षेत्र ठीक-ठीक मध्य रेखा पर ही है या इससे कुछ पूरब-पिन्छम हटा हुआ है।

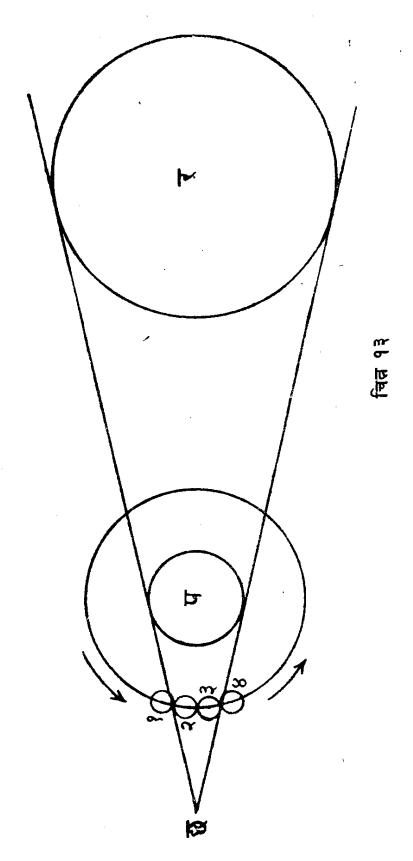
आगे के तीन श्लोकों में यह बतलाया गया है कि चन्द्रग्रहण से देशान्तर घड़ी कैसे जानी जाती है और उससे देशान्तर से योजन कैसे निकाला जाता है:

> अतीत्योन्मीलनादिन्दोः पश्चात्तद गणितागतात्। यदा भवेत्तदा प्राच्यां स्वस्थानं मध्यतो भवेत् ॥६३॥ अप्राप्य वा भवेत्पश्चात् एवं वाऽपि निमीलनात्। तयोरन्तरनाडीभिः हन्याद्भूषरिधि स्फुटम् ॥६४॥ षष्ट्या विभज्य लब्धैस्तैयोंजनैः प्राक्तथापरे। स्वदेशपरिधिज्ञेयः कुर्याद्शान्तरं हि तैः॥६४॥

अनुवाद -- (६३) मध्य रेखा पर (उज्जैन या लंका की उत्तर-दक्षिण रेखा पर) किस समय (मध्य राति से कितनी घड़ी पीछे) पूर्ण ग्रसित चंद्रमा अंधकार से बाहर निकलने लगेगा, यह गणित से जान लेना चाहिये। फिर वेध करके देखना चाहिये कि अपने स्थान में किस समय (अपने यहाँ की मध्य रात्रि से कितनी घड़ी पीछे) पूर्णग्रसित चंद्रमा अंधकार से बाहर निकलने लगता है। यदि गणित-सिद्ध समय से हक्-सिद्ध समय (यंत्र द्वारा वेध करके जाना हुआ समय) अधिक हो तो समभना चाहिये कि अपना स्थान मध्य रेखा से पूर्व है और (६४) यदि गणित-सिद्ध समय से दृक्-सिद्ध समय कम हो तो समझना चाहिये कि अपना स्थान मध्य रेखा से पिच्छम है। इसी प्रकार उस समय को भी देख कर यह बात जानी जा सकती है जिस समय चंद्रमा का पूर्ण विम्ब अंधकार में चला जाता है। गणित-सिद्ध और दृक्-सिद्ध कालों में जो अन्तर हो वही अपने यहाँ का देशान्तर काल या देशान्तर घड़ी कहलाता है (क्योंकि काल प्रायः घड़ियों में लिखा जाता है)। इस देशान्तर घड़ी को स्फुट पिधि से गुणा करके (६५) गुणनफल को साठ से भाग देने पर जो लब्धि आवे वही अपने स्थान का पूर्व देशान्तर योजन है (यदि स्थान पूर्व में हो) और पिन्छम देशान्तर योजन है (यदि स्थान पिच्छम में हो) । इसी देशान्तर योजना से (६०-६१ श्लोकों में बतलायी हुई रीति के अनुसार ग्रहों का) देशान्तर संस्कार करना चाहिये ॥६३-६४॥

शायद इसीलिए भास्कराचार्यं ने रोहतक को मध्य रेखा पर नहीं लिखा है—
यल्ल ङ्कोज्जियनीपु रोपरिकुक्क्षेत्रादि देशान् स्पृशत् ।
सूत्रं मेरुगतंवुधैनिगदिता सामध्य रेखाभुवं ।।
गणिताध्याय पृष्ठ ५७





विज्ञान भाष्य—निमीलन = (१) आंखों का बंद होना, (२) लुप्त होना, (३) चन्द्रमा के पूरे विम्ब का अंधकार में चला जाना। इसलिए निमीलन काल उस

समय को कहते हैं जिस समय खग्रास या सम्पूर्ण ग्रहण का आरंभ होता है। इसको सम्मीलन काल भी कहते हैं।

उन्मीलन==(१) आंखों का खोलना, (२) प्रकट होना, (३) पूर्ण ग्रसित चन्द्रमा का अंधकार से बाहर निकलना। इसलिए उन्मीलन काल उस समय को कहते हैं जिस समय चन्द्रमा का पूर्णग्रसित बिम्ब अंधकार से बाहर निकलने लगता है।

स्पर्श काल उस समय को कहते हैं जिस समय चन्द्रमा का बिम्ब अंधकार में घुसने लगता है अर्थात् जिस समय से यथार्थ ग्रहण का आरंभ होता है।

मोक्ष काल उस समय को कहते जिस समय चन्द्रमा का पूरा बिम्ब अंधकार के बाहर आ जाता है।

वित १३ में र रिव का केन्द्र, प पृथ्वी का केन्द्र और छ पृथ्वी की छाया की नोक है। चन्द्रकक्षा में चन्द्रमा पृथ्वी की परिक्रमा करता है। जब चन्द्रमा का केन्द्र चन्द्रकक्षा के उस विन्दु पर पहुँचता है जहाँ १ लिखा हुआ है तब चन्द्र बिम्ब पृथ्वी-की छाया को स्पर्श करता है, इसलिए चन्द्रमा की यह स्थिति ग्रहण के समय स्पर्श काल की स्थिति है। इसी समय चन्द्र बिम्ब अंधकार में प्रवेश करता हुआ देख पड़ता है। जब चन्द्रमा उस स्थिति पर पहुँचता है जो २ अंक से सूचित किया गया है तब उसका पूरा बिम्ब अंधकार में हो जाता है। यह सम्मीलन काल अथवा निमीलन काल की स्थिति है। जब चन्द्रमा उस स्थिति पर पहुँचता है जो ३ अंक से प्रकट किया गया है तब चन्द्रमा अंधकार से बाहर निकलने को होता है। यही उन्मीलन काल की स्थिति है। और जब चन्द्रमा का पूरा बिम्ब अंधकार के बाहर निकल आता है जैसा कि ४ अंक से प्रकट किया गया है तब मोक्ष काल की स्थिति होती है।

इन चार घटनाओं में से कोई घटना आकाश में जिस समय होती है उसी समय भूतल पर भी देख पड़ती है। परन्तु भूतल के सब स्थानों में सूर्योदय या मध्याह्न जिससे घड़ियाँ सुगमतापूर्वक शुद्ध की जा सकती हैं, एक ही समय नहीं होता जैसा कि ६०-६१ श्लोकों के विज्ञान-भाष्य में देशान्तर की परिभाषा बतलाते हुए सिद्ध किया गया है, इसलिए भिन्न-भिन्न स्थानों की घड़ियों में विसी घटना के देखने का समय भिन्न होता है। मध्य रेखा से पूर्व के स्थानों की घड़ियाँ मध्य रेखा

<sup>े.</sup> यदि प्रकाश की गति का भी विचार किया जाय तो यह कहना अधिक शुद्ध होगा कि चन्द्रमा की कोई घटना भूतल पर सवा सेकंड पीछे देख पड़ती है।

२. समय जानने के यंत्र ।

की घड़ी से देशान्तर काल के समान आगे रहती हैं क्योंकि यहाँ सूर्योदव पहले होता है। इसलिए यहाँ जिस समय ग्रहण देख पड़ेगा वह मध्य रेखा के समय से अधिक होगा और पिच्छम के स्थानों में कम। मध्य रेखा पर जिस समय ग्रहण देख पड़ता है वही गणित करने पर भी निकलता है। इसलिए गणित से यह जान कर कि मध्य रेखा पर कौन घटना कब देख पड़ेगी और अपने स्थान की घड़ी के अनुसार कब देख पड़ती है, यह सहज ही जाना जा सकता है कि इन दोनों स्थानों के स्थानीय कालों में क्या अन्तर है। यही अन्तर अपने स्थान का देशान्तर काल कहलाता है।

देशान्तर काल जानने के लिए उन्मीलन काल की स्थिति जानने की चर्चा पहले की गयी है। इसका कारण यह है कि उस समय चंद्रमा अंधकार से बाहर निकलने को होता है, भूतल पर भी अंधकार छाया रहता है इसलिए ज्यों ही चंद्र बिम्ब प्रकाश में आने लगता है त्यों ही स्पष्टतापूर्वक देख पड़ता है और समय जानने में बहुत अशुद्धि नहीं होती। सम्मीलन काल के समय चन्द्रमा किस समय अंधकार में पूरा प्रवेश करता है यह जानने में कुछ कठिनाई होती है इसलिए इससे देशान्तर काल निकालने में कुछ अशुद्धि हो सकती है। स्पर्श काल और मोक्ष काल के समय तो कई पल तक यह पता नहीं लग सकता है कि यथार्थ घटना किस समय हुई, इसलिए देशान्तर काल निकालने के लिए इनसे काम नहीं लिया जाता।

देशान्तर काल से देशान्तर योजन कैसे जाना जाता है यह ६०-६० श्लोकों के विज्ञान भाष्य से समझना चाहिये। यह बात तो स्पष्ट है कि सूर्य ६० घड़ी में पृथ्वी की परिक्रमा कर लेता है जिसमे किसी स्थान की स्फुट परिधि के चारों ओर वह ६० घड़ी में घूम आता है, इसलिए किसी स्थान के देशान्तर काल में स्फुट परिधि का वह खंड पूरा होगा जो उस स्थान से मध्यरेखा का अन्तर है। तैराशिक द्वारा इसे यों प्रकट करते हैं:—

६० घड़ी: देशान्तर घड़ी: स्फुट परिधि: देशान्तर योजन।
यहाँ देशान्तर जानने की कुछ अन्य रीतियों की चर्चा संक्षेप में करना

अवश्यक है।
देशान्तर जानने की रीतियां:—एक रीति तो ऊपर लिखी जा चुकी
है। यह बहुत पुरानी रीति है और जब आजकल की तरह सूक्ष्म यंत्रों का निर्माण
नहीं हुआ था तब इससे बढ़कर कोई दूसरी रीति हो भी नहीं सकती थी। आजकल
जितनी रीतियां प्रचलित हैं उनमें से अधिकांश इसो के रूपान्तर हैं, यदि कुछ अन्तर
है तो यह कि आजकल ग्रहण इत्यादि आकाशीय घटनाओं के होने के समय का सूक्ष्म
ज्ञान किया जा सकता है जिससे देशान्तर काल जहां तक संभव है बहुत सूक्ष्मतापूर्वक
जाना जा सकता है। जो रीति ऊपर बतलायी गयी है उसमें कुछ अशुद्धि रह जाती

है, इसका कारण यह है कि कोरी आंख से अथवा दूरवीक्षण यंत्र से यह ठीक-ठीक नहीं देखा जा सकता कि चन्द्र ग्रहण का उन्मीलन अथवा सम्मीलन किस क्षण से आरम्भ हो जाता है। यदि पास हो पास के दो दर्शक अपनी अपनी घड़ी लेकर यह देखने बैठें कि सम्मीलन किस समय आरम्भ होता है और चुपके से उस समय को लिख लें जिस समय प्रत्येक को सम्मीलन देख पड़े तो देखा जाता है कि उन दोनों के देखे हुए कालों में दो- तीन मिनट का अन्तर होता है। शायद यही कारण है जिससे उज्जैन, कुरुक्षेत्र और रोहतक के देशान्तरों में दो तीन मिनट का अन्तर है यद्यपि यह ६२वें श्लोक में एक ही उत्तर-दक्षिण रेखा पर अर्थात् भूमध्य रेखा पर बतलाये गये हैं। नीचे ग्रीनविच से इन स्थानों के देशान्तरों की तुलना की जाती है:—

नगर	ग्रीनविच से देशान्तर	उज्जैन से देशान्तर		उज्जैन से देशान्तर		
		(कोणात्मक)		(कालात्मक)		
ভড়্টীন <sup>২</sup>	७५ <sup>०</sup> ४६′६″ पूर्व		घड़ी प	ल विपल	मिनट सेकंड	
कुरुक्षेत्र <sup>३</sup>	७६ <sup>०</sup> २०′,,	० <sup>०</sup> .३३ <sup>7</sup> ५४ <sup>ण</sup> पूर्व	ه <u>ل</u> ا	₹ <b>£</b>	(२ १४.६)	
रोहतक	'9६ <sup>०</sup> ३५' ,,	۰ <sub>0</sub> ४८,४४ <sub>%</sub> "	<b>o</b> 5	ટ	(३ १४.६)	
काशी <sup>8</sup>	द <b>३°३′४″</b> ,,	७०१६ ५=" ;; 9	1 97	¥0	(२६ ८)	

इन अंकों से सिद्ध है कि चंद्रग्रहण से देशान्तर जानने की रीति में दो तीन मिनट का अन्तर हो सकता है।

दूसरी रीति—जिस प्रकार चन्द्रमा पृथ्वी की परिक्रमा करता है और उसमें ग्रहण लगता है इसी प्रकार वृहस्पति के चारों ओर भी ४, ५ पिंड परिक्रमा करते हुए दूरवीक्षण यंत्र से देखे जाते हैं। यह वृहस्पति के चन्द्रमा कहलाते हैं। जब यह वृहस्पति की छाया में घुसते हैं तो इनमें भी ग्रहण लगता है। वृहस्पति के चन्द्रमा बहुत छोटे हैं और इनके परिक्रमण काल भी छोटे हैं इसलिए इनमें ग्रहण जल्दी-जल्दी लगते हैं। ग्रहण के कारण इनके छिपने और प्रकट होने का समय ग्रीनिवच काल के अनुसार नाविक पंचांगों में (Nautical almanac) दिया रहता है। इसलिए यदि किसी स्थान में उसके स्थानीय काल के अनुसार वृहस्पति के चन्द्रमा के छिपने या प्रकट होने

<sup>9.</sup> Godfray's Treatise on Astronomy. Sixth edition, page 261.

R. Indian Chronology, page 60.

<sup>3.</sup> Imperial Gazetteer of India.

४. भारत भ्रमण (मकरंद सारिणी में काशी का देशान्तर ६६ पल दिया है जो ऊपर के मान से ४ पल कम है)।

का समय देखा जाय तो नाविक पंचांग में दिये हुए समय से जो अन्तर होता है वहीं उस स्थान का ग्रीनविच से देशान्तर है। परन्तु यह रीति भी ऊपर कही हुई रीति की तरह स्थूल है क्योंकि वृहस्पति के चंद्रमा के छिपने या प्रकट होने का क्षण निश्चित रूप से दूरवीक्षण से भी नहीं जाना जा सकता परन्तु इसमें उतनी अशुद्धि नहीं होती जितनी पहली रीति में होती है।

तीसरी रीति — टूटनेवाले तारों के प्रकट होने और लुप्त होने के क्षण को भिन्न-भिन्न स्थानों के स्थानीय कालों से तुलना करने पर देशान्तर सूक्ष्मतापूर्वक जाना जा सकता है यदि तारों के टूटने के समय का निश्चय पहले से हो सके और उनके पहचानने में कोई गड़बड़ न हो।

चौथी रीति: विद्युत द्वारा समाचार भेज कर देशान्तर जानना—यिद दो स्थानों का एक दूसरे से ऐसा सम्बन्ध हो कि एक स्थान से दूसरे स्थान को विद्युत द्वारा समाचार भेजा जा सके तो इन दोनों स्थानों का देशान्तर सहज ही जाना जा सकता है क्योंकि विद्युत् समाचार के पहुँचने में इतना कम समय लगता है कि उससे जो अशुद्धि हो सकती है वह नहीं के समान है।

मान लीजिए काशी से लखनऊ का देशान्तर जानना है। दोनों नगरों के दर्शकों को एक ही प्रकार की घड़ी रखनी चाहिये, जैसे यदि एक की घड़ी सावन काल बतलाती हो। दोनों घड़ियों को अपने अपने यहाँ के स्थानीय काल से मिला लेना चाहिये जिससे प्रत्येक घड़ी अपने यहाँ का स्थानीय काल शुद्धतापूर्वक बतला सके। काशी लखनऊ से पूर्व है इसलिए काशी का स्थानीय काल लखनऊ के स्थानीय काल से आगे रहेगा और इन दोनों में जितना अन्तर होगा वही काशी से लखनऊ का देशान्तर है। जिस समय काशी की घड़ी में 'स्व' समय हो उसी समय काशी से विद्युत् संकेत किया जाय। जिस समय यह संकेत लखनऊ पहुँचे उसी समय लखनऊ की घड़ी में समय देख लिया जाय। यदि इस घड़ी में 'स्व' समय हो और यह मान लिया जाय कि लखनऊ में संकेत उसी क्षण पहुँचा है जिस क्षण काशी से भेजा गया है तो काशी से लखनऊ का देशान्तर 'द्व' नीचे लिखे समीकरण से सिद्ध होगा:—

$$q_1 = q_1 - q_2$$

परन्तु इस समीकरण से देशान्तर का जो मान निकलेगा वह यथार्थ देशान्तर से कुछ कम होगा क्योंकि काशी से लखनऊ तक विद्युत् संकेत के पहुँचने में कुछ न कुछ समय अवश्य लगता है। यदि इस समय का मान 'य' हो और काशी से लखनऊ का यथार्थ देशान्तर 'द' हो तो पूर्वोक्त समीकरण का रूप यह होगा:—

$$\mathbf{c} = (\mathbf{H}_{\mathbf{q}} + \mathbf{u}) - \mathbf{H}_{\mathbf{q}} = \mathbf{c}_{\mathbf{q}} + \mathbf{u} \tag{9}$$

क्योंकि जिस समय लखनऊ में समाचार पहुँचेगा उस समय काशी में 'स्नू + य' समय होगा। 'य' का मान जानने के लिए लखनऊ से काशी को संकेत भेजकर दोनों के स्थानीय काल फिर जानना चाहिए। मान लीजिए लखनऊ से जिस समय संकेत भेजा गया उस समय लखनऊ की घड़ी में 'सारू' समय था और जिस समय संकेत काशी पहुँचा उस समय काशी की घड़ी में 'सारू' समय था, और यदि मान लिया जाय कि संकेत के पहुँचने में कुछ समय नहीं लगता तो इन दोनों का अन्तर दर् लखनऊ का देशान्तर होगा जिसका रूप यह है:—

$$a_2 = \pi a_1 - \pi a_2$$

परन्तु द<sub>ृ</sub>का मान यथार्थ से कुछ अधिक होगा क्योंकि संकेत के पहुँचने में कुछ न कुछ समय अवश्य लगता है जो 'य' के समान फिर होगा इसलिए यथार्थ देशान्तर

द=सा
$$_{9}$$
 —  $($ सा $_{2}$   $+$  य $)$   $\Rightarrow$   $($ सा $_{9}$   $-$  सा $_{2}$   $-$  य $)$   $\Rightarrow$   $($ 2 $)$  और  $($ 3 $)$  समीकरणों के समान पक्षों को जोड़ने से

$$\begin{aligned}
\mathbf{R} &= \mathbf{G}_{\mathbf{q}} + \mathbf{G}_{\mathbf{q}} \\
\mathbf{S} &= \mathbf{G}_{\mathbf{q}} + \mathbf{G}_{\mathbf{q}} \\
\mathbf{R} &= \mathbf{G}_{\mathbf{q}} + \mathbf{G$$

जिसका अर्थ यह हुआ कि काशी से लखनऊ संकेत भेजने से जो देशान्तर काल आवे उसको उस देशान्तर काल में जोड़ दो जो लखनऊ से काशी उलटा संकेत भेजने से ज्ञात हो। फिर दोनों को जोड़कर आधा कर दो तो यथार्थ देशान्तर काल ज्ञात हो जायगा। देशान्तर जानने की और भी कई रीतियाँ हैं जो जहाजवालों के काम की होती हैं और जिनमें नाविक पंचांग से अथवा ग्रीनिवच से मिली हुई घड़ी से सहायता लेनी पड़ती है; इसलिए इस स्थान पर उनका वर्णन नहीं किया जाता है।

## वारप्रवृत्तिः प्राग्देशे क्षपार्घेऽभ्यधिके भवेत् । स्वदेशान्तरनाडोभिः पश्चादूने विनिदिशेत् ॥६६॥

अनुवाद—(६६) जो स्थान मध्य रेखा से पूर्व दिशा में हैं वहाँ वार की प्रवृत्ति अर्थात् दिन का आरम्भ उस स्थान की अर्द्ध रात्रि से उतने समय पीछे होती है जितना उस स्थान का देशान्तर काल है। मध्य रेखा के पिच्छम के स्थान में उस स्थान की अर्द्धरान्नि से उतने समय पहले ही वार की प्रवृत्ति हो जाती है जितना इस स्थान का देशान्तर काल है।

विज्ञान भाष्य—इस नियम के अनुसार काशी में जो उज्जैन से अथवा भारतवर्ष की मध्य रेखा से ७३ पल पूर्व है, वार की प्रवृत्ति उस समय होती है जब

काशी में स्थानीय काल के अनुसार रात को १२ बजकर ७३ पल अर्थात् १२ बजकर २६ मिनट १२ सेकंड होता है, और बम्बई में जो उज्जैन से कोई २६ पल पिन्छम है वार की प्रवृत्ति १२ बजे रात से कोई २६ पल अथवा ११ मिनट ३६ सेकंड पहले ही हो जाती है। इसका अर्थ यह हुआ कि जिस समय भारतवर्ष की मध्य रेखा पर अर्द्धराति होती है उसी समय भारत के अन्य स्थानों में भी वार-प्रवृत्ति समझनी चाहिए। इसलिए ग्रहों का जो स्थान लंका या उज्जैन की अर्द्धराति के समय गणित से सिद्ध होता है वह अन्य स्थानों में उस समय होता है जिस समय वहाँ वार-प्रवृत्ति होती है। इसीलिए यदि किसी स्थान की अर्द्धराति के समय का ग्रह निकालना हो तो हैशान्तर-फल घटाना या जोड़ना चाहिये।

यह मत सूर्य सिद्धान्त का है कि वार-प्रवृत्ति उज्जैन की अद्धंरान्नि के समय सब स्थानों में होती है। ब्रह्मगुप्त, मास्कराचार्य इत्यादि आचार्यों ने वार-प्रवृत्ति उस समय से माना है जिस समय लंका में सूर्योदय होता है क्यों कि इनके मत से सृष्टि का आरम्भ उस समय से हुआ जिस समय लंका में पहले पहल सूर्य देख पड़ा था और इसी समय पहले दिन का भी आरम्भ हुआ था। आजकल यही नियम साधारणतः प्रवित्ति भी है, हां वैष्णव समःदाय के अनुयायी अद्धंरान्नि से ही वार की प्रवृत्ति मानते हैं और कम से कम धार्मिक कृत्यों के लिए दिन में वही तिथि मानते हैं जो पिछली आधी रात के समय वर्तमान रहती है, इसलिए इनकी एकादशी प्रायः द्वादशी के दिन होती है। अधिकांश पंचांगों में भी ग्रह स्पष्ट अद्धंरान्नि के समय का ही दिया रहता है।

इन दोनों मतों में अर्द्ध रावि से वार-प्रवृत्ति का मानना अधिक सरल और व्यापक है। एक ही उत्तर-दक्षिण रेखा पर स्थित जितने स्थान हैं सब जगह अर्द्ध रावि या मध्याह्न सदा युगपद होती है परन्तु सूर्योदय वर्ष में दो दिनों को छोड़कर कभी एकसाथ नहीं होता। सूर्योदय सूर्य की क्रान्ति और स्थानों के अक्षांश के

प्राप्ति तमोभूतेऽस्मिन् सृष्टचादौ भास्करादिभिः सृष्टैः ।
 यस्याद्दिनप्रवृत्तिर्दिनवारोऽकोदयात् तस्मात् ॥ ३३ ॥
 ब्राह्मस्फुट सिद्धान्त – मध्यमाधिकार ।

२. लङ्कानगर्यामुदयाच्च भानोस्तस्यैव वारे प्रथमं वभूव। मधोःसितादेदिन मास वर्षं युगादिकानां युगपत् प्रवृत्तिः ॥१५॥ सिद्धान्त शिरोमणि गणिताध्याय पृष्ठ ७

३. माधुरी, खंड २ संख्या ४ पृष्ठ ४३७।

अनुसार कुछ आगे पीछे होता है जिसकी व्याख्या तीसरे अध्याय में की जायगी। फिर पूरव पिछिम के देशों में देशान्तर संस्कार के कारण भी सूर्योदय काल में बहुत अंतर पड़ जाता है। इन सब कारणों से वार-प्रवृत्ति कभी-कभी सूर्योदय के घंटे भर पीछे या पहले ही हो जाती है जो बहुत पेचदार है। परन्तु यदि आधी रात से वार-प्रवृत्ति मानी जाय तो सूर्य की क्रान्ति और स्थानों के अक्षांश के कारण कोई भेद नहीं पड़ सकता। हाँ देशान्तर संस्कार फिर भी करना पड़ेगा परन्तु इससे भी वार-प्रवृत्ति रात में ही हो जायगी जिससे कोई गड़बड़ नहीं हो सकता। लोक व्यवहार में भी किसी दिन की प्रातः, संध्या अथवा याता सूर्योदय के पहले ही की जाती है जिससे जान पड़ता है कि साधारणतः सूर्योदय के दो तीन घड़ी पहले से ही दिन का आरम्भ मान लिया जाता है। इस विषय पर धर्म सिंधु , निर्णय सिंधु इत्यादि ग्रन्थों में बहुत चर्चा की गयी है।

आजकल यूरोपीय देशों में आधी रात से ही तारीख बदलती है तथा दिन का आरम्भ माना जाता है, इसीलिए अंगरेजी तारीखें भी आधी रात से ही बदलती हैं। इससे बहुत से लोग यह समझते हैं कि आधी रात से वार की प्रवृत्ति मानना अंग्रेजी मत है, परन्तु यह भूल है। हमारे यहाँ भी आधी रात से वार-प्रवृत्ति मानने का नियम है।

यहाँ तक तो यह बतलाया गया कि किसी स्थान की अर्द्ध रात्नि के समय किसी ग्रह का मध्यम स्थान क्या होता है और कैसे जाना जाता है। अगले श्लोक में यह बतलाया जा रहा है कि मध्य रात्नि के सिवा दिन के किसी अन्य समय में मध्यम ग्रह निकालना हो तो क्या करना चाहिये।

> इष्टनाडोगुणा भुक्तिष्यष्ट्या भक्ता कलादिकः। गते शोध्यो युते गम्ये ग्रहस्तात्कालिको भवेत्।।६७॥

अनुवाद—(यदि मध्य रावि के सिवा किसी अन्य समय का मध्यम ग्रह जानना हो तो) इष्ट घड़ी को अर्थात् मध्य रावि से जितनी घड़ी पहले या पीछे का समय हो उस घड़ी को ग्रह की दैनिक मध्यम गित से (जो कलाओं में लिखना सुविधा-जनक होता है) गुणा करके गुणनफल को ६० से भाग दे दो। जो लब्धि आवे उसे अर्द रावि के मध्यम ग्रह में से घटा दो यदि इष्ट काल मध्य रावि से पहले ही बीत

१. सूर्योदयात् प्राक् घटिकात्रयं प्रातः संघ्या, सूर्यास्तोत्तरं घटिकात्रयं सायं संघ्या । धर्म सिंधु, प्रथम परिच्छेद पृष्ठ २ निर्णयसागर प्रेस का छपा (शक १८२६)

जाय और जोड़ दो यदि इष्ट काल मध्य रात्रि से पीछे आवे। ऐसा करने से ग्रह का तात्कालिक स्थान निकल आवेगा।।।६७॥

विज्ञान भाष्य—यह स्पष्ट है कि ग्रह का मध्यम स्थान अर्छ राति के समय जो कुछ होता है वह अन्य समय नहीं रहता क्यों कि ग्रह निरंतर चलते रहते हैं। इसिलए अर्छ राति के पहले या पीछे किसी इष्ट समय में किसी ग्रह का मध्यम स्थान जानने के लिए यह जानना आवश्यक है कि उस समय में ग्रह कितना हट जायगा। यह बात तैराशिक से सहज ही जानी जा सकती है—

६० घड़ी : इष्ट घड़ी :: दैनिक गति : इष्ट घड़ी में गति

ं.इष्ट घड़ी में गति = इष्ट घड़ी × दैनिक गति ६० घड़ी

इसलिए अभीष्ट काल की ग्रह की स्थिति

= अर्द्ध रावि की स्थिति <u>+</u> इष्ट घड़ी + दैनिक गिति ६० घड़ी

यदि इष्ट काल अर्द्धरात्रि के पहले हो तो ऋण का चिह्न रखना चाहिये और पीछे हो तो धन का चिह्न ।

यह इतना स्पष्ट है कि उदाहरण देकर पुस्तक का आकार बढ़ाने की आवश्यकता नहीं जान पड़ती।

भचक्रित्पताशीत्यंशै: परमं दक्षिणोत्तरम् । विक्षिप्यते स्वपातेन स्वकान्त्यंशादनुष्णगुः ॥६८॥ तस्नवांशं द्विगुणितं जीवस्त्रिगुणितं कुजः । बुधशुक्राकंजाः पातैविक्षिप्यन्ते चतुर्गुणं ॥६८॥ एवं त्रिघनरन्ध्राकं रसार्कार्का दशाहताः । चन्द्रादीनां क्रमादेषां मध्यविक्षेपलितिप्तिकाः ॥७०॥

अनुवाद—(६८) अपने पात के कारण चन्द्रमा अपने पासवाले क्रान्ति वृत्त के विन्दु से अधिक से अधिक २५० कला उत्तर या दक्षिण हट जाता है। (६८) इसका है भाग वृहस्पति, है भाग अथवा है भाग मंगल और ह भाग बुध, शुक्र और शनि अपने अपने पातों के द्वारा हट जाते हैं। (७०) इस प्रकार चंद्रादि छः ग्रहों (चन्द्रमा, मंगल, बुध, गुरु, शुक्र, और शनि) के मध्यम विक्षेप २७०, ६०, १२०, ६०, १२०, १२०, १२० कलाएँ क्रम से हैं। ॥६८-७०॥

विज्ञान भाष्य—पिछले ३३ वें श्लोक के विज्ञान भाष्य में चंद्रमा के पात का वर्णन है। चित्र ४ में चंद्र कक्षा और क्रान्ति वृत्त एक दूसरे को काटते हुए दिखलाये गये हैं। जिस समय चन्द्रमा अपने पात पर रहता है उस समय यह क़ान्ति वृत्त पर देख पड़ता है, अन्य समय यह क़ान्ति वृत्त से उत्तर या दक्षिण कुछ हटा हुआ देख पड़ता है। किस समय कितना हटा रहता है यह गणित से सहज ही जाना जा सकता है। जिस समय चंद्रमा पात से ६०° आगे या पीछे रहता है उस समय कान्ति वृत्त से परम अंतर पर होता है। चिद्व ४ में यह परम अंतर चासा या चस से सूचित होता है। इसी को चंद्रमा का परम विक्षेप कहते हैं। इसी तरह अन्य ग्रह भी कान्ति वृत्त से उत्तर या दक्षिण हट जाते हैं जिनके मध्यम विक्षेप ६६-७० श्लोकों में दिये हुए हैं। ग्रहों के विक्षेप और पातों में बहुत घना सम्बन्ध है इसीलिए हमारे प्राचीन आचार्यों का विचार था कि पात ही ग्रहों को उत्तर या दक्षिण ढकेल देते हैं।

ग्रहों के परम विक्षेप सब आचार्यों के मत से एक से नहीं हैं। आजकल सूक्ष्म यंत्रों के द्वारा जो जानकारी हुई है वह हमारे किसी ग्रन्थ के मानों से नहीं मिलती। तुलना के लिए परम विक्षेपों की तालिका नीचे दी जाती है:—

	सूर्यं सिद्धान्त	ेब्राह्म-स्फुट सिद्धान्त, सिद्ध	<sup>3</sup> महा धन्त सि <b>द्धान्त</b>	<sup>४</sup> सिद्धान्त दर्पण	<sup>ध्</sup> टालमी	<sup>६</sup> आधुनिष
	***************************************	शिरोमणि				
— चंद्र	४ <sup>०</sup> ३०'	8°30'	४ <sup>०</sup> ३०'	<b>y</b> °£'o''	Х°°,	<b>५</b> ०८'४२'
मंगल	9030'	<b>१०५०</b> ′	<b>१</b> ०४६'	q°५q'。''	q o o'	q°५q'q
बुध	200,	र्०३२'	२ <sup>०</sup> १='	२ <sup>०</sup> ४४'。''	o°o'	৬ <sup>০</sup> ০' <b>৭০</b>
ु गुरु	900,	<b>१</b> ०१६'	<b>१</b> ०१४'	٩ <sup>0</sup> १='٥''	<b>१<sup>०</sup>३०'</b>	१ <sup>०</sup> १५'४२
शुक्र	₹ <sup>0</sup> ₀'	ર <sup>૦</sup> ૧૬'	२०१०'	२०१५'०''	३०३०′	३ <sup>०</sup> २३'३७
ुः शनि	२°०'	₹ <sup>0</sup> 9 0 '	₹ <sup>0</sup> 9°'	२०२६'०''	२ <sup>०</sup> ३०'	२ <sup>०</sup> २६'३६

१. ब्राह्म-स्फूट सिद्धान्त पृष्ठ ७३, ११२।

२. सिद्धान्त शिरोमणि गणिताध्याय पृष्ठ १७५, २१२।

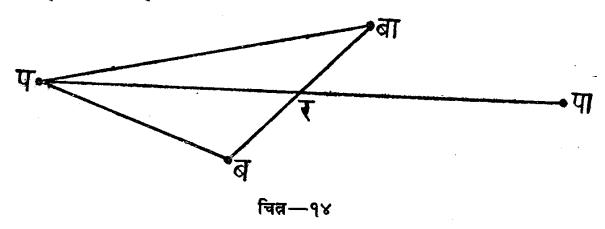
३. महासिद्धान्त स्पष्टाधिकार श्लोक ३८,

४. सिद्धान्त दर्पण पृष्ट ३१, क्लोक ३२-३३, योगेश चन्दराय द्वारा सम्पादित और कलकत्ते से १८६६ ई० में प्रकाशित।

४. भारतीय ज्योतिष शास्त्र पृष्ट ३२४

<sup>€.</sup> Sir Robert Ball's Spherical Astronomy. pp 491.

कपर की तालिका से देख पड़ेगा कि बुध और शुक्र के मध्य विक्षेपों के आँधुनिक मानों और सिद्धान्तों में दिये हुए मानों में बहुत अंतर है। इसका कारण यह है कि आधुनिक विक्षेप मान रिवकेन्द्रगत (heliocentric) हैं अर्थात् वह हैं जो सूर्य के केन्द्र से देख पड़ते हैं और हमारे सिद्धान्तों के मान भूकेन्द्रगत (geocentric) हैं अर्थात् वह हैं जो पृथ्वी के केन्द्र से देखने पर जान पड़ते हैं। दर्शक के स्थानों की भिन्नता के कारण उन ग्रहों के विक्षेपों में बहुत अंतर नहीं पड़ता जो सूर्य से दूर हैं। परन्तु सूर्य के पास वाले ग्रह बुध और शुक्र के विक्षेपों में बहुत अंतर पड़ जाता है जो नीचे के उदाहरण से स्पष्ट हो जायगा:—



दिये हुए चित्र १४ में र रिव का केन्द्र, प पृथ्वी का केन्द्र प र पा क्रान्तिवृत्त और ब र बा बुध कक्षा हैं। र से देखने पर बुध कक्षा क्रान्तिवृत्त से ब र प या बा र पा कोण बनाती है जो आधुनिक मत से ७° ०' १०'' है। परन्तु पृथ्वी के केन्द्र प से देखने पर बुध कक्षा व प र कोण बनाती हुई जान पड़ती है जिसका मान ब र प कोण से कहीं कम हैं क्योंकि प ब (बुध से पृथ्वी का माध्यम अंतर) यदि १ है तो ब र (सूर्य से बुध का माध्यम अंतर) केवल २६७१ है। तिकोणिमिति से ब प र कोणिका मान सहज ही निकल सकता है क्योंकि किसी तिभुज सामने के कोण की ज्या से भाग देने पर सिब्ध समान होती है। इसलिए—

यह आधुनिक मत से बुध का भूकेन्द्रगत मध्यम विक्षेप है जो सिद्धान्त शिरोमणि के मध्यम विक्षेप से १० अधिक है। सिद्धान्त दर्पण के मान आधुनिक मत से बहुत मिलते हैं।

इसी प्रकार शुक्र का (रिवकेन्द्रगत) मध्यम विक्षेप ३º२३'३७" और सूर्य से मध्यम अंतर .७२३३ है जब कि पृथ्वी का १ है, इसलिए यदि चित्र १४ में ब, बा की जगह शु, शूरखकर शु शू को शुक्र की कक्षा मान ली जाय तो पहले की नाई सम्बन्ध यह होगा—

ज्या < शुपर = 
$$\frac{.6233}{9}$$
 × ज्या ३ ° २२ ′ ३७ ″  
=  $.6233$  × .046२  
=  $.6235$  ∴ < शुपर =  $.6235$  × .046  
∴ < शुपर =  $.6235$  × .046

जो सिद्धान्त शिरोमणि के २०१६' से १९' अधिक और सिद्धान्त दर्पण के २०२६' से केवल ९' कम है।

इससे प्रकट है कि हमारे पुराने आचार्यों के अनुसार बुध, शुक्र के मध्यम विक्षेप आधुनिक मानों से केवल १० या ११ कला कम हैं जो उस समय की स्थिति को देखते हुए बहुत सूक्ष्म हैं।

> सूर्य सिद्धान्त के मध्यमाधिकार नामक प्रथम अध्याय का विज्ञान भाष्य समाप्त हुआ।

## द्वितीय अध्याय

# स्पष्टाधिकार

(संक्षिप्त वर्णन)

[ १-११ श्लोक-शीघ्रोच्च, मन्दोच्च और पात नामक काल की अदृश्य र मूर्तियाँ ग्रहों की गित में कैसी भिन्नता उत्पन्न करती हैं। १२-१३ श्लोक- ग्रहों की आठ प्रकार की गतियों के नाम । १४ श्लोक — गणितसिद्ध और प्रत्यक्ष देखे हुए ग्रह के स्थानों की तुल्यता के लिए स्पष्टीकरण की आवश्यकता। १५-१६ श्लोक-समकोण के २४ खंडों की ज्या जानने की रीति। १७-२१ श्लोक-किस खंड की ज्या क्या होती है, इसकी सारिणी। २२वें श्लोक का पराई - उत्क्रम ज्या जानने की रीति। २३-२७ श्लोक -- किस खंड की उत्क्रम ज्या क्या होती है, इसकी सारिणी । २८ क्लोक—परम विक्षेप की ज्या से क्रान्ति जानने का गुर । २६-३० श्लोक-मन्द केन्द्र से भुज ज्या और कोटि ज्या बनाना । ३१-३२ श्लोक-सारिणी में दिये हुए कोण खंडों के सिवा अन्य कोण की ज्या अनुपात से जानने की रीति। ३३ श्लोक-ज्या ज्ञात हो तो धनु या कोण कैसे जाना जाय? ३४-३५ श्लोक-सातों ग्रहों की मंद-परिधि के मान विषम और सम पदों में क्या होते हैं ? ३६-३७ श्लोक---पाँच ग्रहों की शीघ्र परिधि के मान विषम और समपदों में क्या होते हैं। ३८ श्लोक-पद के बीच में किसी विन्दु पर मंद तथा शीघ्र परिधि का क्या परिमाण होता है। ३६ श्लोक-मन्द फल जानने का नियम। ४०-४१ का पूर्वाद्ध-शीघ्रकणं जानने का नियम । ४१ श्लोक का उत्तराई-४२ श्लोक-शीघ्र फल जानने की रीति । ४३-४४ श्लोक--ग्रहों का स्पष्ट स्थान जानने के लिए मंदफल और शीघ्रफल का संस्कार कैसे किया जाय। ४५ क्लोक - मेषादि केन्द्र में मंदफल या शीघ्र फल जोड़ना चाहिये और तुलादि केन्द्र में घटाना चाहिये । ४६ श्लोक—भुजान्तर संस्कार की आवश्यकता। ४७-४६ श्लोक - ग्रहों की मध्यगति से मन्द स्पष्टगति जानने की रीति। ५०-५१ एलोक--मन्दस्पष्टगति से स्पष्ट गति जानने की रीति; वक्र गति कब होती हैं। ५२ श्लोक-वक्र गति का कारण। ५३-५४ श्लोक-भौमादि पांच ग्रह शीघ्रोच्च से कितनी दूरी पर वक्री होते हैं और कहाँ पहुँच कर वक्र गति को त्यागते हैं। ५५ श्लोक-शीघ्रपरिधि के भिन्त-भिन्न परिमाण के कारण वक्रगति भिन्त-भिन्न अंतर पर होती है। ५६-५७ श्लोक--- ग्रहों का विक्षेप जानने का नियम। ५८ श्लोक-- ग्रहों की स्पष्ट क्रान्ति जानने का नियम। ५६ श्लोक—ग्रहों की अहोराति का मान जानने का नियम। ६० श्लोक—द्युज्या जानने की रीति। ६१—क्षितिज्या और चर ज्या जानने की रीति। ६२-६३ श्लोक—चर ज्या के धनु से दिन और रात का परिमाण जानने का नियम। ६४ श्लोक—नक्षत्र और तिथि के मान तथा यह जानने की रीति कि ग्रह किस नक्षत्र में है। ६५ श्लोक—योग जानने की रीति। ६६ श्लोक— तिथि जानने की रीति। ६७ श्लोक—चार स्थिर कारणों के नाम और उनके समय। ६८ श्लोक—सात चर करण महीने में कितने फेरे करते हैं। ६६ श्लोक—आधी तिथि एक करण के समान होती है।

मध्यमाधिकार नामक पहले अध्याय में मध्यम गित के अनुसार ग्रहों के स्थान जानने की रीति बतलायी गयी है। परन्तु इस रीति से ग्रह का जो स्थान मालूम होता है वह उससे बहुत भिन्न होता है जहाँ ग्रह प्रत्यक्ष देख पड़ता है। इस भिन्नता को मिटाने के लिए कुछ संस्कार करने की आवश्यकता पड़ती है। इस अध्याय में यह बतलाया गया है कि यह संस्कार कैसे किये जाते हैं। इन संस्कारों से ग्रहों का स्थान गणित से भी वही आता है जो स्पष्ट आकाश में देख पड़ता है। इसलिए इस अध्याय का नाम स्पष्टाधिकार रखा गया।

अदृश्यरूपः कालस्य मूर्तयो भगणाश्रिताः ।
शोद्रमन्दोच्चपाताच्या ग्रहाणां गतिहेतवः ॥१॥
तद्वातरिश्मभिनंद्वास्तैस्सव्येतरपाणिभिः ।
प्राक्पश्चादपकृष्यन्ते यथासन्नं स्विदङ्मुखम् ॥२॥
प्रवहाख्यो मरुत्तांस्तु स्वोच्चाभिमुखमीरयेत् ।
पूर्वापरापकृष्टास्ते गतीर्यान्ति पृथिवद्याः ॥३॥
ग्रहातप्राग्मगणार्धस्थः प्राङ्मुखं कर्षति ग्रहम् ।
उच्चसंज्ञोऽपरार्धस्थस्तद्वत्पश्चानमुखं ग्रहम् ॥४॥
स्वोच्चापकृष्टा भगणात्प्राङ्मुखं यान्ति यद्ग्रहाः ।
तत्ते षु धनिस्युक्तमृणं पश्चानमुखेषु च ॥४॥

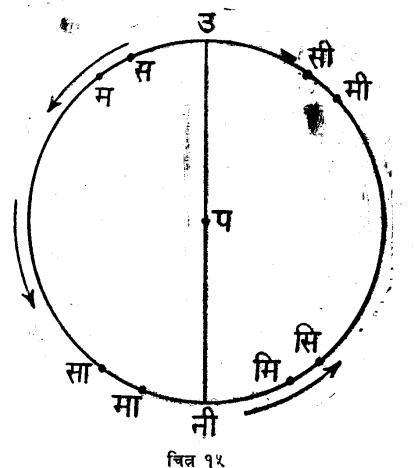
अनुवाद—(१) शीद्रोच्च, मन्दोच्च और पात नामक काल की मूर्तियां जो सांख से देखी नहीं जा सकतीं और जो स्वयम् क्रान्तिवृत्त पर चक्कर लगाती हैं ग्रहों की गित के कारण हैं। (२) यह मूर्तियां अपने दाहिने और बायें हाथों से यि (ग्रहों से) पूरब हुई तो पूरब की ओर और पिच्छम हुई तो पिच्छम की ओर जैसी दूरी हो उसके अनुसार ग्रहों को जो उन (मूर्तियों) से वायु रूपी रिस्सियों से बंधे हुए हैं अपनी ओर खींच लेती हैं। (३) प्रवह नामक वायु भी इन ग्रहों को इनके उच्चों की ओर ढकेल देती है। इसी कारण पूरब या पिच्छम की ओर खिचे हुए ग्रहों की

गितयों में भिन्नता हो जाती है। (४) यदि ग्रह का उच्च ग्रह से पूरब हो और ६ राशि या १८०° से अधिक दूर न हो तो वह ग्रह को मध्यम स्थान से पूरब की ओर खींच लेता है, परन्तु यदि १८०° से अधिक दूर हो तो (ग्रह से पिच्छम होने के कारण) वह ग्रह को पिच्छम की ओर खींच लेता है। (५) अपने-अपने उच्चों से खिचे हुए ग्रह मध्यम स्थान से जितना पूरब की ओर बढ़े रहते हैं उतना (मध्यम स्थान में) जोड़ने से तथा जितना पिच्छम की ओर पिछड़े रहते हैं उतना (मध्यम स्थान में से) घटाने से स्पष्ट स्थान निकलता है। जोड़े जानेवाले संस्कारों को धन संस्कार तथा घटाये जाने वाले संस्कार को ऋण संस्कार कहते हैं।।१-५।।

विज्ञान भाष्य --- इन पांच तथा अगले ६--- ११ श्लोकों में हमारे आचार्यों की आकर्षण सम्बन्धी कल्पनाएँ हैं जिनसे सिद्ध होता है कि वह कितने सूक्ष्म निरूपण से काम लेते थे। वह देखते थे कि चक्कर लगाता हुआ ग्रह किसी समय ऐसे स्थान पर पहुँचता है जहाँ उसकी स्पष्ट गति अत्यन्त मंद पड़ जाती है। बस इसी को उन्होंने ग्रह के मन्दोच्च का स्थान निश्चय किया था। मन्दोच्च का स्थान भी स्थिर नहीं है, वरन् अंत्यन्त मंद गति से चल रहा है, इसलिए इसको भगणाश्रित अर्थात् राशिचक्रपर चलता हुआ माना है। राशिचक्र में ग्रहों की साधारण गति पिछिम से पूर्व को होती है। जब ग्रह अपने मन्दोच्च पर पहुँचता है तब उसकी गति अत्यन्त मंद होने के कारण मध्यम गति से कम होती है। इसलिए जब ग्रह मन्दोच्च से आगे बढ़ता है तब दिन भर में मध्यम गति से जहाँ पहुँचना चाहिये वहाँ न पहुँच कर पीछे ही रह जाता है। इस प्रकार ग्रह के मध्यम तथा स्पष्ट स्थानों में अंतर पड़ जाता है। यह अंतर प्रतिदिन बढ़ता जाता है और जब ग्रह मन्दोच्च से ६०° आगे (पूर्व की कोर) बढ़ जाता है तब यह अंतर सबसे अधिक होता है। इसके बाद यह अंतर कम होने लगता है, परन्तु ग्रह मध्यम स्थान से पीछे ही रहता है जब तक कि वह मन्दोच्च से १८०° आगे नहीं बढ़ जाता । मन्दोच्च से १८०° पर ग्रह के मध्यम और स्पष्ट स्थान एक हो जाते हैं। इससे यह कल्पना कंरना स्वाभाविक है कि जब ग्रह मन्दोच्च से १८० से कम अंतर पर पूर्व की ओर रहता है तब मन्दोच्च उसको मध्यम स्थान से बुछ पच्छिम की ओर जिधर वह है खींच लेता है। इसलिए मध्यम स्थान में ऋणा संस्कार करने से ग्रह का स्पष्ट स्थान निकलता है। जैसे-जैसे ग्रह मन्दोच्च से दूर होता जाता है तैसे-तैसे स्पष्ट गति अधिक होती जाती है; इसलिए यह समझा गया कि आसन्नता के अनुसार मन्दोच्च का आकर्षण बढ़ता-घटता है।

१. मन्दोच्च, शीघ्रोच्च और पात की कुछ चर्चा 'विज्ञान' भाग १६ पृष्ठ १८७-१६१ में अथवा मध्यमाधिकार के २६-३३ श्लोकों के विज्ञान भाष्य में हैं।

जिस समय ग्रह मन्दोच्च से १८०० पर पहुँचता है उस समय उसकी गति अत्यन्त अधिक होती है। यही ग्रह का नीच स्थान है। इस विन्दु से जब ग्रह आगे बढ़ता है तब उसकी दैनिक स्पष्ट गति मध्यम गित से अधिक रहती है, इसलिए उसको मध्यम गित से जहाँ पहुँचना चाहिये उससे भी आगे बढ़ जाता है और प्रति दिन आगे बढ़ता जाता है। इसलिए ग्रह के मध्यम स्थान में धन संस्कार करने से स्पष्ट स्थान ज्ञात होता है। जब ग्रह मन्दोच्च से १८०० से आगे हो जाता है तब मन्दोच्च ग्रह से १८०० के भीतर पूर्व की ओर होता है। इसलिए यहाँ भी ग्रह मन्दोच्च की ओर खिचा हुआ जान पड़ता है। इसी कारण यह कल्पना निश्चय हो गयी कि ग्रह को मन्दोच्च अपनी ओर अर्थात् पूर्व में हुआ तो पूरव की ओर और पिच्छम में हुआ तो पिच्छम की ओर खींच लेता है।



दिये हुए चित्र १५ में उ म नी मी सूर्य का मार्ग है। प पृथ्वी का केन्द्र है जो सूर्य मार्ग के केन्द्र पर नहीं है।

सुविधा के लिए किसी ग्रह को हम दो नामों से पुकारेंगे मध्यम ग्रह और स्पष्ट ग्रह, जिनका अंतर यह है — मध्यम ग्रह वह काल्पनिक ग्रह है जो मध्यम गित से राशि चक्र पर पृथ्वी-की परिक्रमा करता हुआ माना गया है और स्पष्ट ग्रह वह

ग्रह है जो पृथ्वी की परिक्रमा करता हुआ प्रत्यक्ष देखा जाता है। मध्यम ग्रह की गति सदैव समान होती है; परन्तु स्पष्ट ग्रह की गति घटती बढ़ती रहती है। प्रतिदिन की स्पष्ट गतियों का औसत निकालने से जो कुछ आता है वही मध्यम गति है। इसलिए यह स्पष्ट है कि स्पष्ट गति मध्यम गति से कभी कम होती है और कभी अधिक। जब ग्रह अपने मन्दोच्च पर रहता है तब उसकी स्पष्ट गति अत्यन्त मन्द होती है। इस जगह मध्यम और स्पष्ट ग्रह एकसाथ होते हैं। परन्तु इसके आगे मध्यम ग्रह स्पष्ट ग्रह से तीत्र होने के कारण आगे बढ़ जाता है और स्पष्ट ग्रह पीछे रह जाता है। चित्र में म, मा मध्यम सूर्य के स्थान और स, सा स्पष्ट सूर्य के स्थान हैं। इसलिए स या सा का स्थान जानने के लिए म या मा के स्थान में से घटाने की अवश्यकता होती है। जब मध्यम सूर्य नी पर पहुँचता है अर्थात् मन्दोच्च से १८०० आमे ही जाता है तब स्पष्ट सूर्य भी नी पर देख पड़ता है। इस जगह स्पष्ट सूर्य की गति अत्यन्त अधिक होती है और वह मध्यम सूर्य से बहुत तीव्र होता है इसलिए नी से आगे चलकर स्पष्ट सूर्य ही मध्यम सूर्य से आगे बढ़ा रहता है। सि, सी स्पष्ट सूर्य के और मि, मी मध्यम सूर्य के स्थान हैं। यहाँ भी स्पष्ट सूर्य उच्च की ओर हटा हुआ देख पृद्धता है और मध्यम सूर्य से आगे है, इसलिए इसका स्थान जानने के लिए मध्यम पूर्य के स्थान में जोड़ने की आवश्यकता होती है।

सूर्य और चन्द्रमा के मध्यम और स्पष्ट स्थानों की भिन्नता का कारण तो इतनी ही कर्मना से समझाया जा सकता है परन्तु मंगल, बुध, गुरु, शुक्र और शनि इन पाँच ग्रहों के मध्यम और स्वष्ट स्थानों में और भी भिन्नता होती है। इसलिए मन्दोच्च की कल्पना के साथ शीध्रोच्च की कल्पना भी की गयी। इसकी कल्पना कैसे हुई इसका अनुमान भास्कराचार्य जी के अनुसार यों हैं :—

'जब शिन, गुरु और मंगल इन तीन ग्रहों से सूर्य आगे रहता है तब स्पष्ट ग्रह मध्यम ग्रह से आगे होते हैं अर्थीत् सूर्य की ओर बढ़े देख हुए पड़ते हैं। परन्तु जब इनसे सूर्य पीछे रहता है तब स्पष्ट ग्रह मध्यम ग्रह से पीछे रहते हैं अर्थात् सूर्य की ओर पिछड़े हुए देख पड़ते हैं। इसलिए विद्वानों ने यह कल्पना की कि इन तीनों ग्रहों के शीघ्रोच्च सूर्य के साथ रहते हैं। इसलिए यह अनुमान करना स्वाभाविक है कि इन ग्रहों को इनके शीघ्रोच्च भी जो सूर्य के समान या साथ रहते हैं खींचते हैं। यदि इस कल्पना को और बढ़ा दिया जाता तो सूर्य को ही शीघ्रोच्च अथवा इन ग्रहों का आकर्षक मान लेने में न्यूटन का सिद्धान्त ज्ञात हो जाता।

ऊपर मन्दोच्च और शीघ्रोच्च स्थानों की जो कल्पना की गयी है, उनकी ओर ग्रह कुछ खिच जाते हैं यह जानकर यह अनुमान होता ही है कि यह स्थान कुछ

१, सिद्धान्त शिरोमणि गणिताध्याय पृष्ठ २०

विशेष शक्ति रखते हैं और अदृश्य भी हैं; इसलिए इनको विशेष शक्तिमान समझने के कारण अदृश्य देवमूर्तियाँ कहा गया है जो अदृश्य वायु रूपी रस्सी से ग्रहों को अपनी और खींचे रहते हैं और इनको प्रवह नामक वायु भी सहायता पहुँचाती है।

पात के बारे में पहले लिखा जा चुका है। वहाँ चन्द्रमा के पात के सम्बन्ध में जो कुछ लिखा गया है वही अन्य ग्रहों के पातों के लिए भी लागू है। जब ग्रह उत्तर पात पर आता है तब क्रान्ति वृत्ति पर देख पड़ता है। जब यहाँ से आगे बढ़ता है तब क्रान्तिवृत्ति से उत्तर हो जाता है। जब तक वह दिक्खन पात पर अर्थात् उत्तर पात से १८०० आगे नहीं पहुँच जाता तब तक क्रान्तिवृत्त से उत्तर हो रहता है। ऐसी दशा में उत्तर पात ग्रह से पिन्छम रहता है। इसीलिए आगे के ७वें श्लोक में यह बतलाया गया है कि ग्रह से १८०० तक पिन्छम में स्थित पात (उत्तर पात) ग्रह को उत्तर की ओर ढकेलता है और १८०० तक पूर्व में स्थित पात उसको दिक्खन की ओर ढकेलता है। यह भी अहश्य है और क्रान्ति वृत्त से ग्रह को उत्तर या दिक्खन की ओर ढकेलते हुए जान पड़ता है। इसलिए इसमें भी दैवीशक्ति मानी गयी है। परन्तु यथार्थ कारण यह है के सूर्य और ग्रहों की कक्षाएं एक ही तल में नहीं हैं, जिससे प्रत्येक ग्रह की कक्षा सूर्य की कक्षा को दो विन्दुओं पर काटती हुई जान पड़ती है।

आगे के ६ — ११ क्लोकों में यह बतलाया गया है कि जिन ग्रहों का आकार बड़ा है वह भारी होने के कारण अपने मन्दोच्चों, शीघ्रोच्चों इत्यादि के द्वारा कम खिचते हैं और जो हल्के हैं वह बहुत खिचते हैं। यह अनुमान सूक्ष्म निरूपण का फल है और आकर्षण सिद्धान्त के बिल्कुल अनुकूल है।

सूर्यं सिद्धान्त के इन्हीं आठ श्लोकों के आधार पर कुछ विद्वान यह कहते हैं कि आकर्षण सिद्धान्त के आविष्कारक न्यूटन नहीं कहे जा सकते वरन् हमारे ही प्राचीन ज्योतिषाचार्य हैं। निष्पक्ष भाव से विचार करने पर यह सिद्ध होता है कि हमारे पूज्य आचार्यों ने प्रत्यक्ष देखकर अपनी कल्पना और तर्क शक्ति से जितने अनुमान किये थे वह उस समय की दशा को देखते हुए परम सराहनीय हैं। उन्होंने यह अवश्य समझा था कि ग्रहों की गति की भिन्नता का कारण कोई शक्ति है, परन्तु यह नहीं ज्ञात हो सका था कि यह शक्ति किस प्रकार काम करती है, केवल पृथ्वी तथा ग्रहों के शीद्र्योचचों, मन्दोच्चों और पातों में ही है अथवा जगत के सब पदार्थों में, और गणित की किस क्रिया द्वारा उपपत्ति बतलायी जा सकती है। आकर्षण सिद्धान्त के इस व्यापक नियम का आविष्कारक न्यूटन है। इसमें सन्देह नहीं कि यदि ज्योतिष का अध्ययन-अध्यापन भारतवर्ष में उसी प्रकार चला आता जैसा भास्कराचार्य, गणेश दैवज्ञ इत्यादि के समय में था या जैसा यूरोप के फ्रांस, जर्मनी और इंगलैंड में कोपर-निकस, टाइकोबाही, केपलर, न्यूटन इत्यादि के समय में १६वीं, १७वीं शताब्दी में

था तो संभव है कि आकर्षण सिद्धान्त हमारे आचार्यों को पहले ही उस रूप में प्रकट हो जाता जिस रूप में न्यूटन ने स्थिर किया है। हमारे यहाँ आकर्षण सम्बन्धी कल्पना कल्पना (hypothesis) के रूप में ही रह गयी और न्यूटन ने इसे सिद्धान्त (theory) के रूप में परिणत कर दिया।

इस जगह ग्रहों की भिन्न गितयों के कारण पर विचार करते हुए आकर्षण सम्बन्धी कल्पना की गई है इसलिए यह असंगत न होगा यदि ग्रहों की गित संबंधी कोपरिनकस, केपलर और न्यूटन के सिद्धान्त संक्षेप में बतला दिये जायं।

### कोपरनिकस की कल्पना

9% द७ वि० (१४३० ई०) में कोपरितकस ने जो ग्रन्थ लिखा उसमें दिखलाया कि यदि पृथ्वी तथा अन्य ग्रह सूर्य की परिक्रमा करते हुए मान लिये जायँ तो ग्रहों की प्रत्यक्ष टेढ़ी, सीधी गतियाँ सहज ही समझायी जा सकती हैं। इसी को कोपरितकस की रीति कहते हैं।

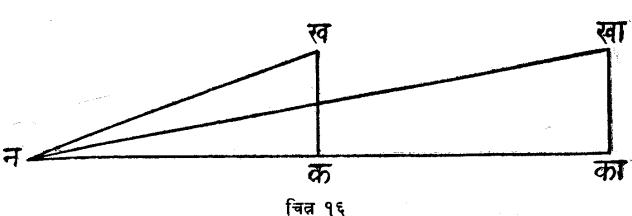
#### केपलर के नियम

- (१) जिस कक्षा में यह सूर्य की परिक्रमा करता है वह दीर्घवृत्त के आकार की होती है, जिसकी एक नाभि पर सूर्य का केन्द्र होता है।
- (२) सूर्य और किसी ग्रह के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा समान काल में
  - (३) दो ग्रहो के भगणकालों के वर्गों का परस्पर सम्बन्ध वही होता है को सम्बन्ध सूर्य से उनकी मध्यम दूरियों के घनों का होता है।

अब संक्षेप में यह बतलाया जाता है कि केपलर ने किस गणना से यह निसम िकाले थे।

यह सब को अनुभव होगा कि जैसे-जैसे कोई वस्तु दूर होती जाती है वैसे-वैसे देख पड़ता है कि वह छोटो होती जाती है क्योंकि दूर हो जाने से उस वस्तु से जो कोण नेत्र पर बनता है वह छोटा होता जाता है। मान लो न नेत्र का स्थान है और क ख एक वस्तु है जो दूर होती जा रही है। जब वह क ख स्थान पर होगी तब न पर उससे कान ख कोण बनेगा और जब वह का खा स्थान पर पहुँच जायगी तब न पर उससे कान खा कोण बनेगा जो कन ख कोण से छोटा है। इसी कारण का खा स्थान पर वही वस्तु छोटी देख पड़ेगी, यद्यपि वस्तुतः उसके आकार में कोई भेद नहीं पड़ा। (देखो चित्र १६)।





यदि सूर्य बिम्ब प्रतिदिन बेध करके देखा जाय ता प्रतिदिन वह एक ही आकार का नहीं देख पड़ता। जब सूर्य धनु राशि के कोई १६° पर होता है (३ जनवरी को) तब उसका बिम्ब सबसे बढ़ा देख पड़ता है। इस दिन इसके बिम्ब का मान ३२/३४:२" होता है। इसी दिन इसकी दैनिक स्पष्ट गति भी तीब्रतम अर्थात् ६१/६:६" होती है। इसके बाद भनै:-भनै: सूर्य बिम्ब छोटा होता जाता है और गित मंद होती जाती है। जब सूर्य मिथुन राशि के कोई १६° पर होता है अर्थात् पहले स्थान से १८०° बढ़ जाता है तब बिम्ब सबसे छोटा अर्थात् ३९/३०:७" का होता है और दैनिक स्पष्ट गति मन्दतम अर्थात् ५७'११: हो जाती है। बिम्ब के छोटा-बड़ा देख पड़ने का कारण यह तो नहीं है फि सूर्य का आकार ही वास्तव में छोटा-बड़ा हो जाता है वरन् यह है कि सूर्य की दूरी ही घटती-बढ़ती रहती है। यह मत हमारे सिद्धान्तों का भी है। "

यदि सूर्य बिम्ब के अर्द्धध्यास का मान स हो और पृथ्वी से सूर्य की निकटतम दूरी क हो तो सूर्य के अर्द्ध बिम्ब से जो कोण पृथ्वी पर बनेगा उसकी ज्या = स/क

परन्तु इस दिन सूर्य का बिम्ब ३२/३५.२" होता है, इसलिए अर्द्धविम्बः १६/१७.६ होगा,

इसलिए ज्या १६'१७'६" 
$$=\frac{\pi}{\pi}$$

परन्तु जब कोण बहुत छोटा होता है तब कोण और कोण की ज्या के मानी में कोई अग्तर नहीं होता जब कि कोण का मान Circular measure में हो या ज्या क मान भारतीय रीति से लिखा जाता हो ! २

सूर्यसिद्धान्त चेन्द्र ग्रहणाधिकार श्लोक १ - ३

२. मध्यमाधिकार के ६० - ६० इलोकों का विज्ञान भाष्य देखी।

है तब यदि सूर्य की अत्यन्त अधिक दूरी 'का' हो तो

$$\frac{H}{H} = 9 \frac{1}{8} \frac{1}{8}$$

∴क× १६'१७.६"=का× १४'४४.४"

अथवा 
$$\frac{\pi}{\pi_1} = \frac{q \mathbf{q}' \mathbf{g} \mathbf{q} \cdot \mathbf{g}''}{q \mathbf{\xi}' \mathbf{q} \cdot \mathbf{g}''} \tag{q}$$

जिस स्थान पर सूर्य सबसे बड़ा देख पड़ता है उससे जब १८०° आगे जाता है तब सबसे छोटा देख पड़ता है। इसलिए ऊपर निकाली हुई क, का दूरियाँ एक रेखा में होती हैं। इसलिए यदि दिये हुए चित्र १७ में प पृथ्वी का स्थान हो तो स और सा सूर्य के स्थान होंगे जब कि सूर्य क्रमानुसार सबसे बड़ा और सबसे छोटा देख पड़ता है अर्थात् जब प स = क और प सा = का

समीकरण (१) का प्रत्येक पक्ष यदि १ में से बटा दिया जाय तो,

$$q - \frac{\pi}{\pi I} = q - \frac{q \chi' g \chi \cdot g''}{q \xi' q g \cdot \xi''}$$

$$a = \frac{32.2''}{5}$$

और यदि समीकरण (१) के प्रत्येक पक्ष में १ जोड़ दिया जाय तो,

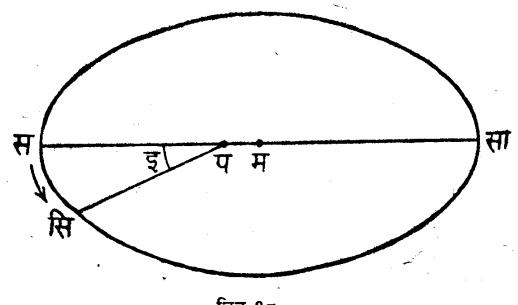
अब यदि समीकरण (२) को समीकरण (३) के समपक्षों से भाग देदें तो,

$$\frac{\pi_1 - \pi}{\pi_1 + \pi} = \frac{32.2''}{32'3''} = \frac{32.2''}{9.523''} = \frac{9}{50}$$
 के लगभग

इस सम्बन्ध से प्रकट होता है कि प उस दीर्घवृत्त की नाभि है जिसका दीर्घ अक्ष स सा, केन्द्र स सा का मध्यविन्दु म और च्युति (eccentricity) है है; क्योंकि किसी दीर्घवृत्त के केन्द्र से उसकी नाभि तक जो दूरी होती है उसकी दीर्घ

अक्ष के आधे से भाग देने पर च्युति का मान निकल आता है । वहाँ का क केन्द्र से नाभि की दूरी का दूना और का 🕂 क दीर्घ अक्ष की लम्बाई है।

इस प्रकार यदि स सा दूरी को दीर्घ अक्ष, प को उसकी एक नामि तथा है के को च्युति मानकर दीर्घवृत्त खींचा जाय तो किसी कर्ण (Radius vector) प सि की दूरी जो स प रेखा के साथ इ कोण बनाता है इस गुर से जाना जा सकता है—



चित्र १८

$$q = \frac{\pi \pi (q - \pi^2)}{q + \pi \times \text{align} \pi}$$

जब कि च= है = '०१६७ और म स सूर्य और पृथ्वी का मध्यम अंतर स्थिर है।

इसलिए  $\frac{9}{q}$  का मान  $9+\pi\times$  कोज्या इ के मानानुसार बदलता है जिसको संक्षेप में यों लिखते हैं:—

न ∝ १ — च कोज्या इ

जहाँ क सूर्य का पृथ्वी से अंतर (कर्ण या Radius vector) है। यह सम्बन्ध वेध से ठीक उत्तरता है। इसलिए यह सिद्ध हुआ कि सूर्य दीर्घवृत्त में चक्कर

१. आशुतीष मुखोपाध्याय की Geometry of Conics, Chapter, II. proposition III.

R. Loney's Elements of Coordinate Geometry, pp. 307 and 229 (1910 edition.)

लगाता है और पृथ्वी इस दीर्घवृत्त की नाभि पर है। इसकी जगह यह कहना अधिक शुद्ध है कि पृथ्वी सूर्य के चारों ओर घूमती हुई दीर्घवृत्त के आकार की कक्षा बनाती है और सूर्य केन्द्र इस कक्षा की नाभि पर रहता है।

इसका प्रमाण 'विज्ञान' भाग १२ पृष्ठ ७५-७६, १८८-१८६, २०३ से २०७ में दिया गया है। यही केपलर का पहला नियम है।

ऊपर बतलाया गया है कि सूर्य की तीव्रतम गित ६१′ १०′ और इसी समय इसका महत्तम बिम्ब ३२′ ३५″ होता है तथा मंदतम गित ५७′ १२ $^{7}$  और इसी समय न्यूनतम बिम्ब ३९′ ३९ $^{7}$  होता है। इसिलए यह स्पष्ट है कि तीव्रतम और मन्दतम गितयों में जो अंतर होता है वह मध्यम गित का  $\frac{3'45''}{45''}$  अथवा स्वल्पान्तर से  $\frac{3}{9}$  के समान है और स्पष्ट बिम्ब के महत्तम और न्यूनतम आकारों में जो अंतर होता है वह मध्यम बिम्ब का  $\frac{9'8''}{3(3)}$  अथवा स्वल्पान्तर से  $\frac{3}{9}$  के समान है। इसिलए स्पष्ट बिम्ब के पेरिवर्तन का सम्बन्ध  $\frac{9}{9}$  और स्पष्ट गित के परिवर्तन का सम्बन्ध  $\frac{9}{9}$  और स्पष्ट गित के परिवर्तन का सम्बन्ध  $\frac{9}{9}$  और स्पष्ट गित के परिवर्तन का सम्बन्ध  $\frac{9}{9}$ 

परन्तु १ $+\frac{9}{9}$ = $(१+\frac{9}{90})^{2}$  स्वरुपान्तर से

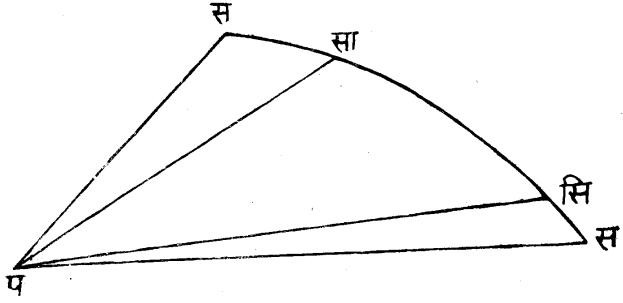
ं. गति के परिवर्तन का सम्बन्ध  $q:\left(q+rac{1}{3}rac{1}{2}
ight)^2$  है।

चाहे जिस समय देखा जाय यही पाया जायगा कि किसी ग्रह का कोणीय वेग स्पष्ट व्यास के वर्ग के अनुसार बदलता है। परन्तु सूर्य की का स्पष्ट व्यास सूर्य दूरी के प्रतिलोम के अनुसार बदलता है, जैसा कि पिछले पृष्ठों में बतलाया जा चुका है। इसलिए कोणीय वेग स्पष्ट व्यास के वर्ग के अनुसार अथवा कर्ण के वर्ग के प्रतिलोम के अनुसार बदलता है। संक्षेप में

कोणीय वेग ∞ (स्पष्ट व्यास) र

या 
$$\propto \left(\frac{q}{\pi \eta^c}\right)^{2}$$

चित्र १६ में प पृथ्वी का स्थान है, स सूर्य का स्थान है और स प सि वह कोण है जो सूर्य १ दिन में चलता है। इसी प्रकार सा सूर्य का दूसरा स्थान है और सा प सी वह कोण है जो सूर्य १ दिन में चलता है। स, सि या सा, सी परस्पर बहुत पास हैं इसलिए प स और प सि के मानों में इतना कम अंतर है कि दोनों समान समझे जा सकते हैं। इसी तरह प सा और प सी समान समझे जा सकते हैं। ऐसी दशा में प स सि तिभुज उस बृत्त का एक खंड समझा जा सकता है, जिसका केन्द्र प है और तिज्या प स या प सि है। इसलिए



चित्र १६

इस वृत्त खंड का क्षेत्रफल=
$$<$$
स प सि  $\times \frac{(q\pi)^2}{2}$ 
 $=$ स स्थान का कोणीय वेग  $\times \frac{(q\pi)^2}{2}$ 

और सा पसी का क्षेत्रफल= $<$ सा प सी  $\times \frac{(q\pi)^2}{2}$ 
 $=$ सा स्थान का कोणीय वेग  $\times \frac{(q\pi)^2}{2}$ 

परन्तु ऊपर बतलाया जा चुका है कि

कोणीय वेग  $\propto \frac{q}{(\pi \vec{v})^2} = 3 \times \frac{q}{(\pi \vec{v})^2}$  जब कि अ कोई अचल राशि है

है।

.स प सि वृत्त खंड का क्षेत्रफल

स का कोणीय वेग  $\times \frac{(q\pi)^2}{2}$ सा का कोणीय वेग  $\times \frac{(q\pi)^2}{2}$ सा का कोणीय वेग  $\times \frac{(q\pi)^2}{2}$ सा का कोणीय वेग  $\times (q\pi)^2$ सा का कोणीय वेग  $\times (q\pi)^2$ 

= 
$$\frac{H}{H}$$
 का कोणीय वेग × (स का कर्ण) र सा का कोणीय वेग × (सा का कर्ण) र सा का कर्ण) र  $\frac{q}{(H \text{ का कर्ण})^2}$  × (स का कर्ण) र  $\frac{q}{(H \text{ का कर्ण})^2}$  × (सा का कर्ण) र  $\frac{q}{(H \text{ का कर्ण})^2}$ 

इससे सिद्ध हुआ कि स पा स और सा प सी दोनों वृत्त खंड समान हैं। यही केपलर का दूसरा नियम है।

केपलर के तीसरे नियम से सूर्य से सब ग्रहों की दूरियों का सम्बन्ध जाना जा सकता है। जैसे शुक्र और पृथ्वी के भगण काल क्रमशः २२४'७ दिन और ३६५'३ दिन हैं, इसलिए इनके भगण कालों के वर्गों का सम्बन्ध  $=\frac{(३६५.३)^2}{(२२४.७)^2}$ 

परन्तु केपलर के तीसरे नियम के अनुसार

यदि सूर्यं से पृथ्वी की दूरी 9 मान ली जाय तो

केपलर ने यह तीनों नियम ग्रहों के सूक्ष्म निरूपणों से सं० १६६४-१६७४ वि० (१६०६-१६१६ ई०) में बनाये थे। उसको इस बात का पता नहीं था कि किन शक्तिओं से ग्रहों में इन नियमों के अनुसार गतियाँ होती हैं। कोई ७५ वर्ष तक इन नियमों की उपपत्ति नहीं बतलायी जा सकी। इसके पश्चात् न्यूटन ने यह सिद्ध किया कि विश्वव्यापी गुरुत्वाकर्षण ही इन सब का कारण है। न्यूटन ने जिन तीन नियमों के आधार पर यह सिद्ध किया है वह गति के नियम कहलाते हैं, उसी के नाम से प्रसिद्ध हैं और यह हैं:—

पहला नियम—यदि कोई बाहरी शक्ति न लगायी जाय तो प्रत्येक वस्तु यां तो अपनी अचल दशा में, या सीधी रेखा में समान गति से चलती हुई दशा में, रहना बाहती है।

दूसरा नियम—गित का परिवर्तन लगायी जाने वाली शक्ति के मानानुसार होता है और यह परिवर्तन उस सीधी रेखा की दिशा में होता है जिस दिशा में शक्ति लगायी जा रही हो।

तीसरा नियम —प्रत्येक क्रिया की प्रतिक्रिया होती है, जो परिमाण में सदैव संमान, परन्तु दिशा में विरुद्ध होती है अर्थात् प्रत्येक क्रिया के समान परन्तु उसके विरुद्ध दिशा में प्रतिक्रिया होती है।

यह नियम स्वयम्सिद्ध हैं । विशेष जानकारी के लिए गतिविज्ञान (Dynamics) के किसी ग्रन्थ को पढ़ना चाहिये।

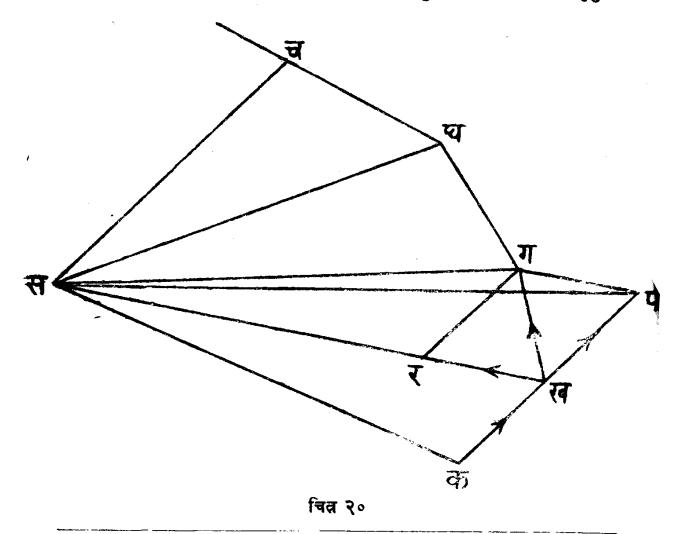
केपलर के पहले और दूसरे नियमों से न्यूटन ने यह सिद्ध किया कि प्रत्येक ग्रह एक ऐसी शक्ति के कारण चल रहा है, जिसकी दिशा सूर्य की ओर है और जिस का परिमाण सूर्य से ग्रह की दूरी के वर्ग के विलोम मानानुसार होता है। केपलर के तीसरे नियम से न्यूटन ने यह सिद्ध किया कि एक ग्रह की गति की वृद्धि दूसरे ग्रह की गति की वृद्धि से क्या सम्बन्ध रखती है और इसीसे उसने विश्वव्यापी गुरुत्वाकर्षण का सिद्धान्त निकाला, जो यह है:—

द्रव्य (matter) का प्रत्येक कण दूसरे कण को उस शक्ति से आकर्षित करता है, जो उन कणों की मात्राओं के गुणनफल के अनुसार तथा उन दोनों के बीच की दूरी के वर्ग के विलोम मानानुसार बदलती है।

अब यह सिद्ध करना है कि यदि किसी स्थिर बिन्दु से किसी गतिमान कण तक रेखा खींची जाय और वह समान काल में समान क्षेत्रफल बनावे तो वह कण जिस शक्ति से चल रहा है उसकी दिशा उसी स्थिर विन्दु की ओर है। यह बात चलनकलन (Differential Calculus) तथा गतिविज्ञान के आधार पर संक्षेप में सिंद्ध हो सकती है, जो पीछे दी जायगी। इस जगह साधारण गंणित के ही आधार पर कुछ विस्तार के साथ सिद्ध की जाती है।

मान लो कि 'स' एक स्थिर विन्दु है और किसी वस्तु का कोई कण स के वारों ओर घूमता हुआ क खा ग घ च बहुभुज क्षेत्र बना रहा है और क ख, ग घ, या घ च भुज समान काल में अथवा १ पल में चलता है। यह भी मान लो कि इन भुजों के मान भिन्त-भिन्न हैं और और जब तक कण किसी एक भुज पर रहता है तब तक उसकी गति एकरूप (uniform) रहती है। स क ख, स ख ग, स ग घ, स घ च तिभुजों के क्षेत्रफल भी समान समझ लेने चाहिये।

अब यह प्रत्यक्ष है कि समान काल में वह कण स के चारों ओर घूमता हुआ समान क्षेत्रफल बनाता है। गति के पहले नियम के अनुसार जब तक कण बहुभुज



१. यह युक्ति Heroes of Science: Astronomers के पृष्ठ १७३— १७६ के आधार पर है।

क्षेत्र की कोई सीधी भुज बना रहा है तब तक उस पर कोई शक्ति काम नहीं कर रही है और वह अपनी प्राप्त शक्ति से सीधी रेखा में जा रहा है, परन्तु एक भुज से दूसरी भुज पर जैसे ही मुड़ने लगता है वैसे ही क्षण भर के लिए कुछ न कुछ शक्ति उस पर अवश्य लगनी चाहिये, जिससे वह अपनी पहले की सीधी चाल को बदल कर दूसरी सीधी चाल पर आ जाय।

जिस समय कण ख पर है उस समय की दशा पर ध्यान दो। यदि इस समय कोई शक्तिन लगेतो दूसरे पल में वह कख की ही सीध में खन्प राह पर जायगा और कख परेखा सीबी रेखा होगी तथा खप और कख समान होंगे क्यों कि गति में कोई अन्तर नहीं होगा। पको गऔर स से मिलादो। स खप विभूज का आधार खप है जो कख के समान है और कख की ही सीधी रेखा में है, इसलिए रेखा-गणित के अनुसार दोनों त्रिभुज स क ख और स खप के क्षेत्रफल समान हैं। यह आरम्भ में ही मान लिया गया है कि स क ख, स ख ग इत्यादि तिभुजों के क्षेत्रफल समान हैं। इसलिए यह सिद्ध हो गया कि सखप और सखग तिभुज भी परस्पर समान हैं जो एक ही आधार स ख पर हैं इसलिए रेखागणित के अनुसार यह दोनों तिभुज स ख और ग प समानान्तर रेखाओं के बीच में हैं अर्थात् ग प रेखा स ख के समानान्तर है। खप के समानान्तर गर रेखा खींचो जो सख रेखा से र विन्दु पर मिले। तब ख प ग र समानान्तर चतुर्भुज क्षेत्र होगा। जिस समय कण ख पर था उस समय यदि कोई शक्ति न लगी होती तो वह बिन्दु प पर पहुँचता; परन्तु शक्ति लगने से वह ग पर पहुँचा, इसलिए प्रकट है कि ख पर कण की प्रथम गति ख पथी और शक्ति लगने के कारण वह खग में बदल गयी। इसलिए गतिविज्ञान के 'गति के समानान्तर चतुर्भुज-नियम' (parallelogram of velocities) के अनुसार लगी हुई शक्ति के कारण कण में खाप की गति के साथ खार गति का संयोग हो गया, अर्थात् ख बिन्दु पर कण में जो गति ख प दिशा की ओर थी उसमें ख र की दिशा में खर के समान ही दूसरी गति मिल गयी, जिससे वह कण ग विन्दु पर पहुँचा। इसलिए इस मिलने वाली शक्ति के कारण वह वस्तु स की और मुड़ी। इसी प्रकार यह सिद्ध हो सकता है कि बहुभुज क्षेत्र के कोण विन्दुओं ग, घ, च पर भी जो शक्ति लगती है वह स की दिशा में ही लगती है।

अब कल्पना करो कि यह बहुभुज क्षेत्र करोड़ों अत्यन्त छोटी-छोटी भुजों से बना है और स के चारों ओर घूमने वाला कण प्रत्येक छोटी-छोटी भुज को पल के करोड़वें भाग में चल कर पूरा करता है तो यह प्रकट है कि उस कण पर स की दिशा में करोड़ों बार शक्ति लगेगी। इसलिए यह सिद्ध है कि कण ने प्राय: वक्र (curved) माग को स की ओर ले जाने वाली एक अनवच्छिन्न (continuon)

शक्ति के कारण पूरा किया। यदि कल्पना को और बढ़ा दिया जाय और बहुभुज क्षेत्र की भुज इतनी छोटी हो जायें कि उनकी कोई सीमा ही न बँध सके और उनकी संख्या असंख्य हो तब भी यह तर्क लागू हो सकता है। इसलिए यह सिद्ध होता है जियदि कोई कण किसी स्थिर विन्दु के चारों ओर ऐसे मार्ग पर चले कि उससे समान काल में समान क्षेत्रफल बने तो इस कण पर जो शक्ति निरन्तर लगी हुई है वह उस स्थिर बिन्दु की दिशा में है अर्थात् वह स्थिर बिन्दु उस कण को निरन्तर आकर्षित किये हुए है।

यदि स को सूर्य का केन्द्र मान लिया जाय और क, ख, ज इत्यादि को किसी ग्रह के स्थान, तो केपलर के दूसरे नियम से सिद्ध होता है कि सूर्य के चारों ओर घूमने वाले ग्रहों को उनकी थांभने के लिए जो शक्ति काम कर रही है वह ्यं की ही आकर्षण शक्ति है। इसी प्रकार ग्रह भी अपने उपग्रहों को खींच रहे हैं।

दक्षिणोत्तरयोरेवं पातो राहु स्वरंहसा।
विक्षिपत्येष विक्षेपं चन्द्रादीनामपक्रमात् ॥६॥
उत्तरामिमुखं पातो विक्षिपत्यपराद्धंगः।
ग्रहं प्रान्भगणाद्धंस्थो याम्यायामपकषंति॥७॥

अनुवाद—(६) चन्द्रमा आदि ग्रहों को इनके पात या राहु क्रान्तिवृत्त से विक्षेप के समान उत्तर या दक्षिण भी अपने वेग से हटा देते हैं। (७) जब पात ग्रह से पिच्छम परन्तु ६ राशि या १८०° से कम दूरी पर रहता है तब उसको क्रान्तिवृत्त से उत्तर हटा देता है और जब वह ग्रह से पूरब परन्तु ६ राशि स कम दूरी पर रहता है तब उसको क्रान्तिवृत्त से दक्षिण हटा देता है।

विज्ञान भाष्य—इन दोनों श्लोकों का साधारण अर्थ यह है कि ग्रह और उसके पात के स्थानों को देखकर समझना चाहिये कि ग्रह ठीक क्रान्तिवृत्त पर है अथवा उससे कुछ उत्तर या दिक्खन हटा हुआ है। यदि ग्रह और पात दोनों 'एक ही जगह हों तो समझना चाहिये कि ग्रह क्रान्तिवृत्त पर है। यदि ग्रह पात से आगे अर्थात् पूरब हो परन्तु १८०° से अधिक दूर न हो तो वह क्रान्तिवृत्त से उत्तर हटा हुआ होगा और यदि ग्रह पात से पीछे अर्थात् पच्छिम हो परन्तु १८०° से अधिक दूर न हो तो बह क्रान्तिवृत्त से दक्षिण हटा हुआ होगा। इसका कारण राहु का आकर्षण या अपकर्षण नहीं है वरन् यह है कि किसी ग्रह की कक्षा क्रान्तिवृत्त के समतल में नहीं है इसलिए ग्रह सदैव क्रान्तिवृत्त पर नहीं रहता। ग्रह की कक्षा और क्रान्तिवृत्त जिन दो विन्दुओं पर मिलते हुए जान पड़ते हैं उन्हीं को पात कहते हैं। जब ग्रह अपनी कक्षा इन दो विन्दुओं पर एता है तब क्रान्तिवृत्त पर देख पड़ता है अन्यया क्रान्तिवृत्त

से उत्तर या दिक्खन ऊपर कहे हुए के अनुसार होता है। क्रान्तिवृत्त से उत्तर या दिक्खन ग्रह की जो दूरी होती है उसी को विक्षेप कहते हैं। यह उस वृत्त पर होता है जो क्रान्तिवृत्त से समकोण बनाता हुआ कदम्ब (क्रान्तिवृत्तीय ध्रुव) से होकर जाता है।

बुधभागंवयाःशीघ्रात्तद्वत्यातो यदास्थितः । तच्छीघ्राकर्षणात्तौ तु विक्षेप्येते यथोक्तवत् ॥ ५॥

अनुवाद — (८) बुध और शुक्र के पात जब इनके शीझोच्चों से उपर्युक्त (६, ७ श्लोकों में लिखे हुए) नियम के अनुसार होते हैं तब शीझोच्चों में आकर्षण करके ग्रहों को क्रान्तिवृत्त से उत्तर या दिखन उसी प्रकार हटा देते हैं।

विज्ञान भाष्य—६, ७ श्लोकों में जो नियम बतलाया गया है वह केवल सूर्य, चन्द्रमा, मंगल, गुरु और शनि के लिए लागू है। बुध और शुक्र दो ग्रहों के स्थान जानने के लिए यह देखना चाहिये कि इनके शीझोच्च पातों से किधर और कितनी दूर है। यदि शीझोच्च पात से पूरब परन्तु १८०° से कम दूर हो तो ग्रह क्रान्तिवृत्त से उत्तर होगा और पच्छिम परन्तु १८०° से कम दूर हो तो ग्रह क्रान्तिवृत्त से दक्षिण होगा।

महत्वान्मण्डलस्याऽकंः स्वल्पमेवाऽपकृष्यते।
मण्डलाल्पतया चन्द्रस्ततो बह्वपकृष्यते।।६।।
भौमादयोल्पमूर्तित्वाच्छ्रिः प्रमन्दोच्यसंज्ञितैः ।
दैवतैरपकृष्यन्ते सुदूरमितवेणिताः।।१०।।
अतो धनणं सुमहत्तेषां गतिवशाद्मवेत्।
आकृष्यमाणास्तैरेवं च्योम्नि यान्त्यनिलाहताः।।११॥

अनुवाद—(६) सूर्य का मण्डल बहुत बड़ा है इसलिए वह अपने उच्च द्वारा बहुत कम खिचता है। चन्द्रमा का मण्डल छोटा है इसलिए यह बहुत खिचता है। (१०) मंगल आदि ग्रहों के मण्डल बहुत छोटे हैं इसलिए इनके शीघ्रोच्च मन्दोच्च देवता इनको बहुत दूर तक बड़े वेग से खींच ले जाते हैं। (११) इसलिए इनमें धन और ऋण संस्कार इनकी गित के कारण बहुत करना पड़ता है। इस प्रकार यह ग्रह अपने शीघ्रोच्च मन्दोच्च देवताओं से खिंचे हुए और प्रवह वायु का धक्का खाते हुए आकाश में चलते हैं।

विज्ञान भाष्य —हमारे आचारों ने यह देखा कि सूर्य की अपेक्षा चन्द्रमा अपने मध्यम स्थान से पूरव या पिष्ठम अधिक रहता है और मंगल, बुध, गुरु, शुक्र, शनि इंयादि तो अपने मध्यम स्थान से कहीं अधिक पूरव या पिष्ठम देख पहने

ग्रहों के नाम	बिषुठ	निष्ठुबद्दुत्तीय 🗙 <b>अद्ध</b> त्यास	यास .	माझा (mass) जीव कि पृथ्वी का	मध्यम घनस्व जब पानी का	मुरुत्वाकर्षण पुष्ठ पर अब कि पृथ्वी का
,	कोणात्मक 🕆	मीलों में	जब कि पृथ्वी का १ मानाजाय	१ माना जाय	9/44	गुरुत्वाकर्षण १ माना जाय
म	१६ १ १ . १ द	8,32,55°	જ. જ.	ુ કુ કુ કુ	<b>်</b>	6.89
त्य		*°%'6	0.350	5.44°0.0		0.9 n
ig S	n".%°	3,693		ற்லர். 0	% . 9 ∞	o
पृथ्वी	n'.ro	8. M.	9.000	0000	س عر عر	9,00
मंगल	λ. π	₹,905	٠. ٥ ج هـ ٢. ٥	:06.0	٠. ج ي.	o. w
गुरु	व ३७३६	0 3,5 % S	90.08	अ व ४. म. ०	9 ₺	9 x · ż
श्री	· -	35,960	er w	9°.%	38 W. O	9.09
व रुण 🛊	3825	0%%'Xb	o us mr	0 % · % }	4:3	ં લુંદ સ્
# fur in	\$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$	00000	≫	و ده. ده.	٩٠٠	ુ જ જ

† कोणात्मक.आई व्यास ग्रह के विम्बाध का कोणात्मक मान है जब कि द्रष्टा ग्रह से उतनी दूरी पर हो जो सूर्य से पृथ्वी की मध्यम दूरी है।

\*यह नामकरण केतकरकी ज्योतिगीणत के अनुसार है।

?जिस संख्या के सामने यह चिन्ह है उसका ठीक ठीक निश्चय अभी तक नहीं हो सका है।

🗙 ग्रहों के आकार भी पूर्ण गोल नहीं हैं धनमें भी घ्रुवों पर कुछ चपटा है जैसी हमारी पृथ्वी है इसिलिए उनमें भी

## मिष्ठम्बत्त होते हैं।

इसिलिए उन्होंने इन ग्रहों के मण्डलों को चन्द्रमा से भी छोटा समझा जैसा कि यह प्रत्यक्ष देख पड़ते हैं, और यह निश्चय किया कि इनके मण्डल बहुत छोटे हैं इसी-लिए इनमें शीघ्रोच्चों और मन्दोच्चों के आकर्षण का प्रभाव बहुत पड़ता है।

परन्तु ग्रहों के मध्यम स्थान से कुछ पूरब या पिच्छम देख पड़ने के यथार्थ कारण हैं ग्रहों की कक्षाओं के आकार । ग्रहों की कक्षाएँ दीर्घवृत्त के आकार की हैं जिनकी च्युति (eccentricity) के परिमाण एक से नहीं हैं; इसीलिए मध्यम और स्पष्ट स्थानों में मुख्यत: अन्तर पड़ता है, ग्रहों के मण्डलों के आकार के कारण नहीं । इनके भाकारों का ज्ञान पिछले पृष्ठ की सारिणी से स्पष्ट होगा जो राबर्ट बाल की 'स्फेरिकल एस्ट्रानोमी' पृष्ठ ४६२ से ली गयी है। चन्द्रमा का अर्द्धव्यास १०७६ मील है।

वक्रानुवका कुटिला मन्दा मन्दतरा समा।
तथा शोघ्रतरा शोघ्रा ग्रहाणामष्टधा गति : ॥१२॥
तत्रातिशोघ्रा शीघ्रास्या मन्दा मन्दतरा समा।
ऋज्वीति पञ्चधाज्ञेया या वक्रा सानुवक्रगा॥१३॥

अनुवाद — (१२) वक्र, अनुवक्र, कुटिल, मन्द मन्दर, सम, शीघ्रतर और शीघ्र नामक आठ प्रकार की गितयां गरों में होती हैं। (१३) इनमें से अति शीघ्र शीघ्र, मन्द, मन्दतर और सम गितयां सीधी होती हैं अर्थात् जब ग्रह में यह गितयां होती हैं तब वह राशि-चक्र में पिच्छिम से पूरब को जाता हुआ देख पड़ता है और वक्र के साग जो अनुवक्र और कुटिल गितयां हैं वह वक्र गित कहलाती हैं क्यों कि जब ग्रह में ऐसी गितयां होती हैं तब वह राशि-चक्र में पूरब से पिच्छम को उलटा जाता हुआ देख पड़ता है। जब ग्रह में सीधी गितयां होती हैं तब वह मार्गी और जब वक्र गितयां होती हैं तब वक्री कहलाता है।

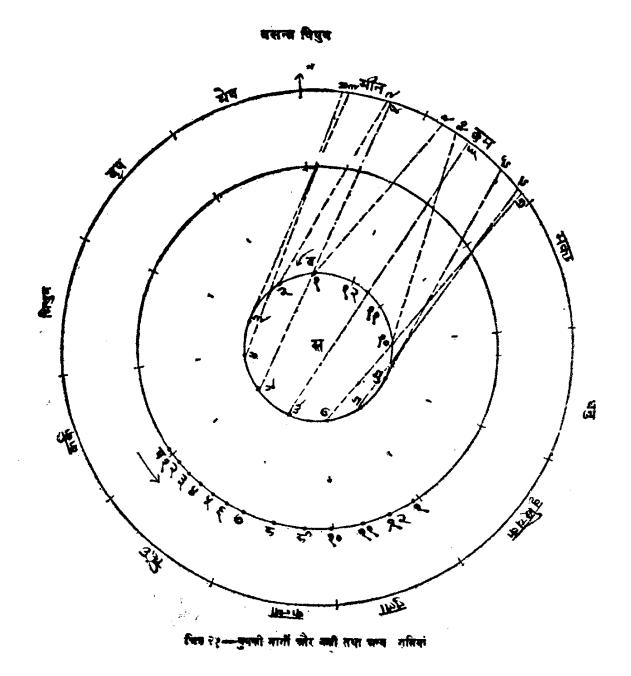
विज्ञान भाष्य — यह भिन्त-भिन्न गितयां ग्रह में कैसे हो जाती हैं इसका कारण हमारे सिद्धान्तों में कहीं नहीं बतलाया गया है, क्योंकि जब तक पृथ्वी अचल समझी जायगी तब तक इसका कारण अच्छी तरह नहीं समझाया जा सकता। हाँ यदि पृथ्वी को भी अन्य ग्रहों की भाँति सूर्य की परिक्रमा करती हुई मान लिया जाय जो कई प्रयोगों से सिद्ध भी हो गया है तो यह सहज ही समझा जा सकता है कि किसी ग्रहों में यह आठ गितयां कैसे देख पड़ती हैं; यद्यपि यथार्थ में ग्रह निरंतर पच्छिम से पूरब को जाता हुआ सूर्य की परिक्रमा कर रहा है। इस सम्बन्ध में मैंने 'विज्ञान' भाग १३ पृष्ठ २६४-२६६ पर जो लिखा था वही यहाँ उद्धृत करता हूँ।

यदि आप मैदान में एक झंडा गाड़ दें और झंडे से ४,७,९०,९४,४२,६४,९६२, और ३०० फर्नांग के अन्तर पर एक एक घेरा दो तीन फुट ऊँचा करवा दें; प्रत्येक घेरे के पास एक एक घुड़सवार नियुक्त कर दें; आप स्वयं झंडे के पास खड़े हो जायं और घुड़सवारों को आज्ञा दे दें कि प्रत्येक घुड़सवार अपने अपने घेरे के पास इस तरह खड़ा हो जाय कि सब एक ही सीध में दिखाई पड़ें और तदनन्तर सब सवार एक साथ ही घेरे का इस वेग से चक्कर लगाने लगें कि सबसे पास वाला एक चक्कर कर सेकंड में, इससे कुछ दूरवाला २२५ सेकंड में, तीसरा ३६५ सेकंड में, चौथा ६०७ सेकंड में, पांचवां ४३३२ सेकंड में, छठा १०७५६ सेकंड में, सातवां ५९० मिनट में और आठवां १००३ मिनट में, चक्कर पूरा करने लगे, तो जिस प्रकार यह घुड़सवार सेकंडों में आपकी परिक्रमा करते हुए जान पड़ेंगे वैसे ही सौर-मंडल में ग्रह दिनों में सूर्यं की परिक्रमा करते हुये दिखाई पड़ते हैं। अंतर केवल इतना होगा कि सवार एक धरातल में चक्कर लगावेंगे पर ग्रह कुछ उत्तर दिखन हट भी जाते हैं।

यित आप झंडे के पास न खड़े होकर स्वयं झंडे से तीसरे घोड़े पर सवार होकर पहले कहे हुये वेग से चक्कर लगाने लगें तो आपको झंडे और घुड़सवार जैसे दिखाई पड़ेंगे वही हण्य हम पृथ्वी निवासियों को ग्रहों के सूर्य का चक्कर लगाने में दिखाई पड़ता है। कभी यह जान पड़ता है कि ग्रह आगे बढ़ते जा रहे हैं और कभी जान पड़ता है कि कोई पीछे हो रहे हैं और कभी ठहरे हुये भी दिखाई पड़ते हैं।

ऊपर सवारों के उदाहरण से आपको विदित हो गया होगा कि यदि सवार तीसरे घोड़े पर बैठ कर झंडे की परिक्रमा करे तो बाहर और भीतर दोनों ओर वाले घोड़ों की गितयों में वही 'वक्रानुवक्रा कुटिला' तथा 'शीघ्रा शीघ्रतरा' गितयों की विलक्षणता दिखाई देती है, जैसे पृथ्वी रूपी घोड़े पर सवार पृथ्वी निवासियों को अन्य ग्रहों की गितयों में विलक्षणता दिखाई देती है। समझाने के लिये हमको दो उदाहरण लेने होंगे—एक ऐसे ग्रह का जो पृथ्वी और सूर्य के बीच में है और दूसरा ऐसे ग्रह का जो सूर्य और पृथ्वी के बाहर है। पहले के लिये बुध और दूसरे के लिये मंगल २१ तथा २३ चित्रों में लिये गये हैं।

चित्र २१ में सबसे बड़ा वृत्त राशि-चक्र है, जिस पर घूमता हुआ सूर्य एक वर्ष से एक चक्कर लगाता हुआ जान पड़ता है। जहाँ वसंत-विषुव लिखा हुआ है वहाँ जब सूर्य दिखलाई पड़ता है तब वसंत ऋतु का आरम्भ होता है और इस दिन दिन रात समान होते हैं। यहीं से आरम्भ करके राशिचक्र बारह भागों में बांटा गया है। इसलिये जिस-जिस भाग पर मेष वृष इत्यादि लिखा हुआ है उसे सायन मेष, सायन वृष समझना चाहिये। सायन मेष का आरम्भ २१, २२ मार्च को होता



है। सायन मेष से २३ और आगे निरयन मेष मास का आरम्भ होता है, यह १३, १४ अप्रैल को पड़ता है। सूर्य राशि चक्र में मेष से वृष, वृष से मिथुन इत्यादि राशियों में जाता हुआ जान पड़ता है।

राशि चक्र में छोटा वृत्त भूक्क्षा है। इसी पर पृथ्वी चलती हुई स' सूर्य की, जो केन्द्र में है, एक वर्ष में एक परिक्रमा कर लेती है। सूर्य निवासियों को पृथ्वी भी मेष से वृष, वृष से मिथुन, मिथुन से कर्क, कर्क से सिंह इत्यादि राशियों में भ्रमण करती दिखाई देती है। इसी के स्रमण से हम लोगों को सूर्य भ्रमण करता हुआ जान पड़ता है। चित्र २१ में इसका भ्रमण प से आरम्भ होता हुआ दिखाया गया है और

२, ३, ४, इत्यादि बिन्दुओं पर घड़ी को सुइयां जिस दिशा में चलती हैं उसके प्रतिकूल दिशा में पृथ्वी जाती है। चलने की दिशा तीर की दिशा से जानी जा सकती है। पृथ्वी की दैनिक गित विषम होने से भूकक्षा के विन्दु असमान अंतर पर दिखाये गये हैं।

सबसे छोटा वृत्त बुध ग्रह की कक्षा है। मान लीजिये कि बुध ब, से चलना आरंभ करता है और अपनी कक्षा में २, ३, ४ इत्यादि विन्दुओं पर घड़ी की प्रतिकूल दिशा में तथा सूर्य निवासियों को मेष, वृष, मिथुन इत्यादि राशियों में जाता हुआ दिखाई देता है। चित्र में ब, वहां लिखा है जहां बुध उस समय है जब कि पृथ्वी प, पर है। जब बुध विन्दु २ पर जाता है तब पृथ्वी अपनी कक्षा में विन्दु २ पर जाती है। जब बुध अपनी कक्षा में विन्दु २ से विन्दु ३ पर जाता है तब पृथ्वी अपनी कक्षा में विन्दु २ में विन्दु ३ पर जाती है। इसी तरह और विन्दुओं के लिये भी समझना चाहिये, जैसे जब बुध अपनी कक्षा में विन्दु ७ पर होता है तब पृथ्वी अपनी कक्षा में विन्दू ७ पर रहती है, इत्यादि । यदि यह देखना हो कि पृथ्वी से बुध किस दिशा में राशि चक्र पर दिखाई देगा तो बुध और पृथ्वी उस समय जहाँ हों, उन विन्दुओं को मिलाकर राशि-चक्र तक ले जाइये। जहाँ यह रेखा पहुँचेगी वहीं बुध का स्थान होगा। चित्र की सरलता के लिये पृथ्वी और बुध को मिलानेवाली रेखाएँ नहीं दिखाई गई हैं परंतु बुध से राशि चक्र तक यह कटी रेखाओं से प्रकट की गयी हैं। जैसे जब पृथ्वी प, और बुध ब, विन्दुओं पर होते हैं तब प, ब, का मिलाने वाली रेखा राणि चक्र में १ विन्दु कर पहुँचती है अर्थात् पृथ्वी निवासियों को बुध राणि-चक्र के विन्दु १ पर अथवा कुंभ राशि के अन्त में दिखाई पड़ेगा। जब पृथ्वी पर पर पहुँचती है तब बुध बर्पर पहुँचता है और राशिचक्र में विन्दु २ पर अथवा मीन राशि में दिखाई देता है और पु ( अर्थात् जब पृथ्वी अपनी कक्षा में विन्दु ३ पर होती है) से बुध ब अपर होने के कारण राशिचक्र में विन्दु ३ पर मीन के अन्त में दिखाई देगा। जब बुध अपनी कक्षा में ४ पर होगा तब पृथ्वी भी अपनी कक्षा में ४ पर होगी और पृथ्वी निवासियों को बुध राशि-चक्र में विन्दु ४ पर अर्थात् ३ से कुछ ही आगे दिखाई पड़ेगा। जब बुध अपनी कक्षा में १ से २ तक आया तब पृथ्वी भी १ से २ पर अपनी कक्षा में आयी और हम लोगों को बुध राशि चक्र में कुंभ से मीन में जाता हुआ दिखाई पड़ा। जब बुध २ से ३ पर अपनी कक्षा में गया तब पृथ्वी भी २ से ३ पर अपनी कक्षा में गयी और यहाँ के निवासियों को बुध राशि चक्र में २ से ३ तक मीन राशि में आगे जाता हुआ दीख पड़ा। इस बार बुध राशि चक्र में इतना आगे नहीं बढ़ा जितना पहले बढ़ा था अर्थात् बुध की चाल

पहने से मन्द पड़ गयी। ३ से ४ तक पहुँचने में बुध राशि-चक्र बहुत ही कम आगे बढा, इसलिये यदि यह कहा जाय कि बुध की चाल नहीं के समान है तो कोई अत्युक्ति नहीं होगी । ऐसी दशा में बुध कुछ ठहरा हुआ जान पड़ता है । जब बुध अपनी कक्षा में ४ से ५ पर जायगा, पृथ्वी भी अपनी कक्षा में ४ से ५ पर आयगी और पृथ्वी निवासियों की बुध राशि-चक्र में उलटा ४ से ५ तक जाता हुक्षा दिखाई पड़ेगा अर्थात् बुध वक्री हो गया, ऐसा जान पड़ेगा। जब वुध ५ से ६ पर अपनी कक्षा में जायगा तब पृथ्वी भी अपनी कक्षा में १ से ६ पर जायगी और हम लोगों को बुध राशि चक्र में पूसे ६ तक उलटा मीन से कुम्भ राशि में जाता हुआ दिखाई पड़ेगा, परंतु चाल बहुत तीव्र हो जायगी। यहाँ भी बुध वक्री कहा जायगा, यद्यपि वह अपनी कक्षा में उसी क्रम से जा रहा है। जब बुध ६ से अ तक जाता है, राशि चक्र में ६ से ७ तक उलटा जाता हुआ दिखाई पड़ता है। परन्तु अपनी कक्षा में ८ से ६ तक जाते-जाते यह राशि चक्र में द से द तक सीधा आता दिखाई देगा अर्थात् बुध की चाल मार्गी हो जायगी, परन्तु रहेगी बहुत मन्द । अब यह स्पष्ट हो गया होगा कि यद्यपि सूर्य के विचार से बुध और पृथ्वी दोनों एक ही दिशा में जाते हुए दिखाई पड़ते हैं तथापि पृथ्वी निवासियों को बुध राशि चक्र में एक से ४ तक आगे बढ़ता हुआ जान पड़ता है और ४ से ७ तक पीछे हटता हुआ जान पड़ता है। जब आगे बढ़ता है तब मार्गी कहलाता है और पीछे हटता है तब नक्री हो जाता है। जब मार्गी रहता है तब भी इसकी चाल एक सी नहीं दीखती वरन् कभी बहुत शीन्न बढ़ती हुई जान पड़ती है, कभी मन्द पड़ जाती है और कभी ठहरी सी जान पड़ती है। और जब वक्री होता है तब भी चाल दूत, दूततर, मंद, मंदतर तथा स्थिर सी जान पड़ती है।

यहाँ एक बात और जानन योग्य है। जब पृथ्वी पै पर होती है और बुध वै पर तब सूर्य और पृथ्वी को मिलाने वाली रेखा मकर के अन्त पर पहुँचती है अर्थात् सूर्य मकर में दिखाई देता है, परन्तु बुध कुम्म के अन्त में। इसलिए बुध सूर्य के पूरव रहता है और सूर्यास्त के बाद पिष्ठिम में दिखाई देता है। पै से सूर्य कुम्म राशि के आदि में दिखाई पड़ता है और बुध मीन के आदि में, पै से सूर्य कुम्म में कुछ और आगे बढ़ा हुआ जान पड़ता है, परन्तु बुध मीन के अन्त तक पहुँचा हुआ दिखाई पड़ता है और इसी के पास सूर्य और बुध का अन्तर सबसे अधिक होता है। ऐसी दशा में यदि पृथ्वी और बुध को मिलाने वाली रेखा बढ़ायी जाय तो वह बुध की कक्षा को स्पर्श करती हुई जायगी, और पृथ्वी और सूर्य को मिलाने वाली रेखा से जो कोण बनायेगी वह सबसे बड़ा होगा। इसी को सूर्य और बुध का महत्तम अन्तर (Greatest elongation) कहते हैं और यह अन्तर सूर्य के पूर्व की ओर होता है। महत्तम अन्तर के कुछ दिन पीछे ही बुध की गित वक्री हो जाती है और अन्तर

घटने लगता है और घटते-घटते बुध पृथ्वी और सूर्व के बीच में आ जाता है बर्बाब् अन्तर शून्य हो जाता है। ऐसी दशा में बुध सूर्य के साथ उदय और अस्त होता है। इसी को बुध की भीतरी युति (Inferior conjunction) कहते हैं। जब सूर्य से बुध का अन्तर १२० के लगभग हो जाता है तब सूर्य के निकट होने से उसके प्रकाश के कारण कोरी आंख से बुध नहीं दिखाई पड़ता। इसलिए कहा जाता है कि बुध का अस्त पिष्ठिम में हो जाता है क्योंकि बुध पिष्ठिम में ही दीखते-दीखते छिप जाता है। भीतरी युति के समय से कुछ पहले वक्री होने पर बुध दाहिने हाथ की ओर जाता है और सूर्य बायें हाथ की ओर, इसलिये सूर्य से बुध बहुत ही शीघ्र हटता है अर्थात् पिष्ठम में अस्त होने के बाद थोड़े ही दिनों में वह सूर्य से पिष्ठम चला आता है और सूर्योंदय के पहले ही उदय होकर पूर्व में दिखाई देने लगता है, तब कहते हैं कि बुध का पूर्व में उदय हो गया। जब बुध १२० सूर्य से पिष्ठम हो जाता है तब फिर दिखाई पड़ने लगता है। तभी उसका उदय मानते हैं, गित भी वक्री से कुछ ही दिनों में मार्गी होने लगती है।

इस प्रकार मार्गी होने के पीछे बुध क्रमणः सूर्य से दूर होता जाता है और जब वह अपनी कक्षा में विन्दु ७ और द के बीच में जाता है तब भी सूर्य से इसका अन्तर महत्तम हो जाता है। फिर बुध सूर्य के पास होता जाता है और डेढ़ महीने में सूर्य के इतना पास हो जाता है कि आंख से दिखाई नहीं पड़ता। सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार जब अन्तर १४० का रह जाता है तब अस्त होना मानते हैं। जब बुध और सूर्य का अन्तर शून्य हो जाता है तब दोनों एकसाथ क्षितिज के ऊपर आते हैं। ऐसी दशा में बुध और सूर्य की बाहरी युति (Superior conjunction) होती है। बाहरी युति के समय बुध मार्गी रहता है।

बाहरी युति के समय बुध और सूर्य दोनों बायीं ओर को जाते हुए दिखाई पड़ते हैं, इसिलये बुध को सूर्य से दूर होने में अधिक दिन लगते हैं अर्थात् जब बुध पूर्व में अस्त होता है तब पिन्छम के अस्त काल से अधिक काल तक अस्त रहता है और पिन्छम में देर में उदय होता है।

यह लिखा गया है कि पिच्छिम में बुध तब अस्त होता है जब सूर्य और बुध का अन्तर १२० से कम हो जाता है और पूर्व में अस्त तब होता है जब दोनों का अन्तर १४० से कम हो जाता है। इसका कारण यह है कि भीतरी युति के समय बुध पृथ्वी से बहुत पास रहता है इसलिये उसका बिम्ब बड़ा दिखाई पड़ता है और जब तक सूर्य से १२० की दूरी तक नहीं हो जाता तब तक दिखाई पड़ता है। परन्तु बाहरी युति के समय बुध सूर्य से भी दूर हो जाता है इसलिये उसका बिम्ब छोटा

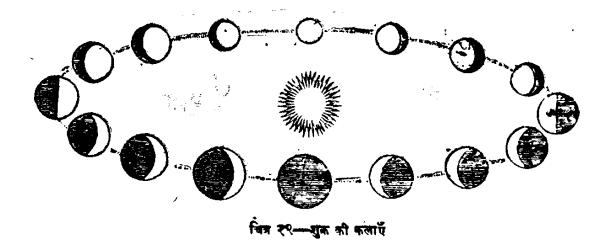
दिखाई पड़ता है और जब उसकी दूरी १४° रहती है तभी छिप जाता है। शुक्र भी भीतरी युति के समय सबसे बड़ा दीखता है और बाहरी युति के समय सबसे छोटा।

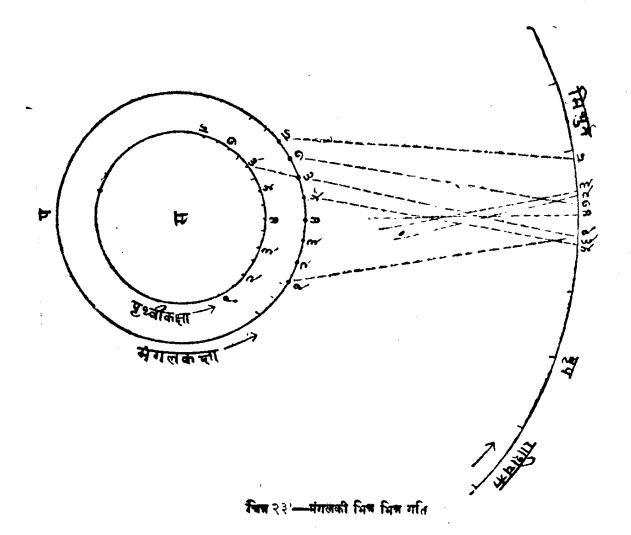
इससे सिद्ध हो गया होगा कि ग्रह अस्त होने के पीछे कहीं चले नहीं जाते वरन् सूर्य के इतने पास हो जाते हैं कि आंख से दिखाई नहीं पड़ते। हाँ दूरबीन से यह सूर्य के चाहे जितने पास हों दिखाई पड़ सकते हैं।

बुध और शुक्र दोनों ग्रहों की कक्षाएँ पृथ्वी की कक्षा के भीतर हैं इसिलए जो बात बुध के लिए कही गयी है वह शुक्र के लिए भी लागू है। अन्तर केवल इतना है कि शुक्र की कक्षा बुध की कक्षा से बड़ी है इसिलए भीतरी युति के समय शुक्र पृथ्वी से अत्यन्त निकट हो जाता है। दूरबीन से देखने पर बुध और शुक्र दोनों में उसी प्रकार कलायें दिखाई पड़ती हैं जैसी चन्द्रमा में बाहरी युति के समय दोनों ग्रह पूर्ण गोल दीखते हैं, क्योंकि उस समय पूरा प्रकाशित बिम्ब हमारे सामने रहता है। जब ग्रह कुछ बगल में हो जाता है तब पूरा प्रकाशित भाग हम लोगों को नहीं दीखता, दिन-दिन बिम्ब कुछ खंडित होता जाता है। परन्तु प्रकाश अधिक मिलता है, क्योंकि दूरी कम होती जाती है इसिलए खंडित ग्रह भी पास होने के कारण अधिक प्रकाश देता है। भीतरी युति के समय ग्रह का प्रकाशित भाग सूर्य की ओर होता है इसिलए हमको ग्रह से ज्रा भी प्रकाश नहीं मिलता और वह एक काले धब्बे की तरह दूरबीन में दिखाई पड़ता है। शुक्र की कलायें चित्र २२ में दिखाई गई हैं।

चित्र २३ में राशि-चक्र का केवल वह भाग दिखाया गया है जहाँ मंगल वक्री और फिर मार्गी होता हुआ जान पड़ता है। स सूर्य केन्द्र में है। पृथ्वी अपनी कक्षा में और मंगल अपनी कक्षा में सूर्य की परिक्रमा इस प्रकार करते हैं कि वह राशि चक्र में मेष से वृष, वृष से मिथुन में जाते हुये (सूर्य से) दिखाई देते हैं। सूर्य में स्थित मनुष्य को कोई ग्रह वक्री होते हुये नहीं दीख सकते; उसे सब ग्रह एक ही तरफ से परिक्रमा करते हुये देख पड़ते हैं। हाँ पृथ्वी निवासियों को मंगल मार्गी, शीद्रगामी, मन्दगामी, स्थिर तथा वक्री, मन्द गामी, फिर मार्गी दिखाई पड़ता है। मंगल की एक परिक्रमा ६६६ दिन में पूरी होती है इसलिए १०० की परिक्रमा वह ६६६ १०० दिन वा १६ दिन में कर लेता है और इतने समय में पृथ्वी १६० के लगभग चलती है, क्योंकि पृथ्वी की एक परिक्रमा ३६५ दिन में पूरी होती है अर्थात् १ दिन में प्राय: १० परिक्रमा होती है।

मान लीजिये पृथ्वी अपनी कक्षा में विन्दु १ पर है और मंगल भी अपनी कक्षा में विन्दु १ पर है तब पृथ्वी निवासियों को मंगल राशि चक्र में १ विन्दु पर





दिखाई देगा। जब पृथ्वी १६ दिन में अपनी कक्षा के विन्दु २ पर पहुँचती है, मंगल भी १०० चलकर अपनी कक्षा में विन्दु २ पर पहुँचेगा और हम लोगों को दिखाई पहेगा कि वह राशि चक्र में विन्दु २ पर है। जब पृथ्वी अगले १६ दिन में विन्दु ३

पर पहुँचेगी, मंगल भी विन्दु ३ पर अपनी कक्षा में पहुँचेगा और दिखाई पड़ेगा कि राशि चक्र में वह २ विन्दु के पास ही जरा सा आगे हटा है। यहाँ मंगल कुछ दिनों तक स्थिर सा जान पड़ेगा, क्योंकि १६ दिन के भीतर राशि चक्र में २ से ३ तक बहुत कम गया है। जब पृथ्वी और मंगल अपनी अपनी कक्षा में विन्दु ४ पर पहुँचेंगे तब मंगल राशि चक्र में विन्दु ४ पर अर्थात् पीछे हटा हुआ दिखाई पड़ेगा। इसी को कहते हैं कि मंगल वक्री है यद्यपि मंगल की चाल अपनी कक्षा में वैसी ही सीधी है। ४ विन्दु पर पृथ्वी, मंगल और सूर्य के बीच में हो जाती है, अर्थात् पृथ्वी के दाहिने सूर्य होता है और बायें मंगल। इस प्रकार सूर्य का अन्तर ६ राशि या १८०० का हो जाता है। इसी स्थिति को कहते हैं कि मंगल सूर्य से षडभान्तर पर (In opposition) है। जब सूर्य अस्त होता है तभी मंगल पूर्व में उदय होता है और जब सूर्य उदय होता है तभी मंगल पिन्छम में अस्त होता है। इस स्थिति में मंगल पृथ्वी से अत्यन्त निकट होता है, इसलिए इसका बिम्ब बहुत बड़ा दिखाई पड़ता है और दूरबीन से देखने पर उसी समय मंगल ग्रह की बहुत सी बातें दिखाई देती हैं।

जब पृथ्वी और मंगन अपनी-अपनी कक्षा में ५ विन्दु पर होते हैं तब हम लोगों को मंगल राशि चक्र में ५ बिन्दु पर और पीछे हटा हुआ देख पड़ता है। दोनों ग्रह अपनी-अपनी कक्षा में जब ६ विन्दु पर आते हैं तब मंगल राशि चक्र में कुछ आगे खसका हुआ ६ विन्दु पर दिखाई देता है, यहाँ भी मंगल कुछ देर के लिए स्थिर सा जान पड़ता है, फिर आगे बढ़ता हुआ दिखाई पड़ता है।

जब पृथ्वी और मंगल के बीच में सूर्य होता है अर्थात् जब पृथ्वी ४ पर और मंगल 'म' पर होता है तब मंगल की दूरी पृथ्वी से अत्यन्त अधिक होती है। ऐसी स्थिति को 'मंगल की सूर्य से युति होती है', ऐसा कहते हैं। इस दशा में मंगल का विम्ब बहुत छोटा दीखता है।

इन दोनों चित्रों से प्रकट है कि भूकक्षा के भीतरवाले ग्रह उस समय वक्री होते दिखाई देते हैं जब भीतरी युति होने को होती है और भीतरी युति के समय वह वक्री ही रहते हैं। परन्तु भू कक्षा के बाहर वाले ग्रह उस समय वक्री होते हैं जब वह सूर्य से ६ राशा अथवा १८०० के लगभग दूरी पर होते हैं और जिस समय वह ठीक आमने सामने (In opposition) हाते हैं, उस समय वक्री ही रहते हैं। भीतरी ग्रह (Inferior planets) प्रत्येक परिक्रमा की भीतरी और वाहरी दोनों युतियों के समय अस्त रहते हैं अर्थात् सूर्य के पास रहने के कारण सूर्य के प्रचण्ड प्रकाश में कोरी आंख से नहीं दिखाई देते हैं परन्तु बाहरी ग्रह (Superior planets) की एक परिक्रमा में केवल एक युति होती है, तभी यह अस्त हुए कहे जाते हैं।

इस प्रकार यह प्रकट है कि पृथ्वी को चलती हुई मान लेने से ग्रहों की विलक्षण गतियों का समझना बड़ा ही सहज है। यदि पृथ्वी अचला मानी जाय तो यह किसी प्रकार नहीं समझाया जा सकता कि ग्रहों की वक्री गति क्यों होती है।

> तत्तद्गतिवशान्तित्यं यथा दृक्तुल्यतां ग्रहाः। प्रयान्ति तत्प्रवक्ष्यामि स्फुटीकरणमादरात्।।१४॥

अनुवाद—(१४) इन इन गितयों के वश होकर ग्रह जिस प्रकार हकतुल्यता को प्राप्त होते हैं अर्थात् वेध के स्थान में पहुँचकर प्रत्यक्ष दिखाई देते हैं वही स्पष्ट करने के (उसी को गणित से जानने के) नियम आदर के साथ कहता हूँ।

विज्ञान भाष्य - यह श्लोक बड़े महत्व का है। इससे सिद्ध होता है कि हमारे पुराने आचार्य ग्रहों के स्पष्ट स्थान इसीलिए निकालते थे जिससे गणित और प्रत्यक्ष वेध में कोई अंतर न पड़े। इसके लिए स्पष्टाधिकार में सूक्ष्म से सूक्ष्म नियम बनाये गये। परन्तु जैसा कि मध्यमाधिकार के देवें श्लोक के विज्ञान भाष्य में मैं बतला चुका हूँ कि चाहे यंत्र स्थूल हों चाहे सूक्ष्म, इनसे बेध करने में कुछ न कुछ प्रयोगात्मक अशुद्धि (Experimental error) रह ही जाती है इसलिए काल पाकर कुछ भेद पड़ जाता है, जिससे समय समय पर संशोधन करना पड़ता है। इसी को 'बीज' संस्कार कहते हैं। उदाहरण के लिए मान लीजिये कि कोई घड़ी प्रति दिन एक सेकंड मंद होती हो तो ६ विन में वह १ मिनट और १ वर्ष में ६ मिनट पीछे हो जायगी। परन्तु व्यवहार में यही कहा जायगा कि घड़ी बहुत शुद्ध है; क्योंकि ६० दिन में १ मिनट का अंतर या प्रतिदिन एक सेकंड का अंतर नहीं के समान है। यदि यह अंतर सदैव होता जाय और घड़ी में संशोधन न किया जाय तो कई वर्षों में इतना अंतर पड़ जायगा कि उसको भी नहीं के समान समझना असम्भव होगा और संशोधन करना ही पड़ेगा। जैसे घड़ी में प्रतिदिन १ सेकंड का अंतर कुछ काल में बड़ा भारी रूप धारण कर सकता है उसी प्रकार सूर्य चन्द्रमा इत्यादि ग्रहों के भगणकालों में १ पल का भी अंतर सैकड़ों वर्षों में बहुत बड़ा हो जाता है। इसीलिए बीज संस्कार करना पड़ता है। बीच-बीच में संशोधन करने की प्रथा हमारे प्राचीन आचार्यों को मान्य थी, जिनके अवतरण मैं नीचे दूँगा; परन्तु कुछ दिनों से इस विषय पर मतभेद हो गया है। एक पक्ष कहता है कि आर्ष ग्रन्थों पर किसी प्रकार की टीका टिप्पणी करने का अथवा संशोधन करने का अधिकार नहीं है, उनमें जो कुछ है उसको वैसा ही मानना चाहिये। दूसरा पक्ष कहता है कि संशोधन करना सर्वथा उचित है। नीचे दोनों पक्षों के तर्क मुझे जहाँ तक मिले हैं दिये जाते हैं :--

प्रयाग निवासी पंडित इन्द्रनारायण द्विवेदी ज्योतिष भूषण, इसी श्लोक के अनुवाद के साथ साथ यह टिप्पणी देते हैं—

"यहाँ अनेक लोग "हक्तुल्यतः" से हम्य गणना का अर्थ लगाते हैं; किन्तु यह उनका भ्रम है। पूर्वापर के देखने से स्पष्ट ज्ञात हो जाता है कि हक्तुल्यतां का अर्थ यहाँ जिस गणना का वर्णन करते हैं उसके अनुसार अहम्य हिष्ट से अपने स्पष्ट किये हुए स्थान पर दिखाई देना है अन्यथा इस गणना के अनुसार कभी भी हम्य ग्रह सिद्ध नहीं हो सकते थे क्योंकि जितने संस्कार हम्य ग्रहों के लिए आज निकाले गये हैं ये ही सदा होने चाहिये थे यह गोल विद्या के जानने वालों को ज्ञात ही है" ।

इस अवतरण का भावार्थ कदाचित यह है कि ग्रहों का स्पष्ट स्थान निकालने के लिए जो नियम इस ग्रन्थ में बतलाये गये हैं उनके अनुसार ग्रहों का स्थान वही नहीं निकलता जो प्रत्यक्ष वेध से देखा जाता है। इसलिए हक्तुल्यता का अर्थ प्रत्यक्ष वेध नहीं है वरन् वह अदृश्य वेध है जिसे ऋषियों ने अपने योगबल के द्वारा जाना था।

इस पक्ष के ज्योतिषाचार्य पं० गिरिजाप्रसाद जी द्विवेदी जो आजकल लखनऊ के नवल किशोर विद्यालय के प्रधानाध्यापक हैं अपने सिद्धान्त शिरोमणि गोलाध्याय के 'प्रभा भाषा भाष्य' पृष्ठ ६, ७ में बहुत स्पष्ट शब्दों में यों लिखते हैं:—

"...हष्टादृष्टभेदेन गणितस्य द्वैविध्यं तावच्चतुरस्रम् । तत्न 'अहष्टफलसिद्धयर्थं यथार्काद्युक्तितः कुरु । गणितं यद्धि हष्टार्थं तद्दृष्टयुद्भवतः सदा' ।। तथा अहष्टफल सिद्धचर्थं निवीं जार्कोक्तमेवहि ।' इति तत्विविकीय कमलाकरोक्त्या महिष दिशत प्यानुसारिण एवं स्फुटाः खेटाः फलादेशायोपयुज्यन्ते नतु सांप्रतिकोपलब्ध संस्कार संस्कृताः । निर्वीजार्कोक्तमित्युक्त्या तिवरासात् । फलविषयेऽनाषंगणिताङ्गीकारे बहुत श्रोतस्मार्तकर्मानुष्टानसमयादिषु विष्लवः संजायते । तस्माद्धमीभिमानिभिः सुधीभिः सकलं परीक्ष्य निष्कण्टकः पन्था अनुसरणीयः । तत्तत्संस्कारोत्पन्नाः खेटास्तु केवलं ग्रह्णोदयास्तादि हष्टगणितएवोपयुज्यन्ते । दृष्टगणिताभिमानिनोऽदृष्टगणितोन्मूलनाय बहुधा विवदन्ते । परमुभयो स्वीकारेणैव निर्वाहो नत्वन्यतरस्याङ्गीकारेणेत्यन्यव विस्तरः ।

"दृष्ट और अदृष्ट के भेद से गणित दो प्रकार का है। दृष्ट जो आँखों से देखा जाय, जैसे ग्रहण, उदयास्त, युति और श्रृङ्गोन्नित आदि। और अदृष्ट जो देखने में न आवे, जैसे तिथियोग आदि। ग्रहण आदि के देखने से ही उसका फल होता है। और व्रत उपवास आदि का फल बिना देखे ही होता है। फल का आदेश केवल ऋषियों

प्रयाग के हिन्दी साहित्य सम्मेलन से प्रकाशित सूर्य सिद्धान्त पृष्ठ ३४।
 लखनऊ से नवल किशोर प्रेस में १६११ ई० में प्रकाशित।

के अनुभवसिद्ध वाक्यों से होता है। जो कुछ ग्रहों की स्थिति के अनुसार फल लिखा उपलब्ध होगा, मनुष्य वही जान सकेगा। इस फल की कल्पना ऋषियों के सिवा कोई नहीं कर और जान सकता।

"आर्ष ग्रन्थों में जो ग्रह स्पष्ट बनाने की रीति है उसी रीति से स्पष्ट किये ग्रह फलादेश में उपयुक्त हैं। क्योंकि उन्हीं स्पष्ट ग्रहों के आधार पर श्रौत और स्मार्त कर्मों के समय 'बँटे हैं। इसलिए उसी गणित से जो तिथि आदि सिद्ध हो उन्हीं से धर्म व्यवस्था और उसका आचरण करना उचित है।

'सांप्रत में यूरोप के विद्वानों ने सूक्ष्म यन्त्र द्वारा बहुत से नवीन संस्कार निश्चित किये हैं और उनका ग्रहों में उपयोग लाकर सूक्ष्म-स्पष्ट ग्रह सिद्ध करते हैं। इस स्पष्ट विधि को लेकर अंग्रेजी गणित विद्या विशारद आजकल कई एक पञ्चाङ्कों में ग्रह स्पष्ट सिद्ध करके उनसे तिथि आदि का साधन करते हैं और उसी के अनुसार धर्म व्यवस्था करते हैं। परन्तु यह सर्वथा अनुचित और धर्म में बाधा डालना है। क्योंकि आर्ष गणित के अनुसार जब एकादशी आदि का उपवास आदि सिद्ध होगा उस काल में इस नवीन सूक्ष्म गणित से उसका सिद्ध होना असम्भव होगा। इस प्रकार ऋषियों के वचन में बाधा डालने से धर्म का विप्लव होगा। ऋषियों के वाक्य उन्हीं की रीति पर चलने से घट सकेंगे। इससे स्पष्ट है कि धर्म व्यवस्था के लिए ऋषिप्रोक्त गणित का ही आश्रय उचित है।

"नवीन वेधसिद्ध संस्कारों को ही प्राचीन ग्रन्थों में 'बीज' नाम से लिखा है। अरोर वेध से प्राचीनों ने इसका साधन भी किया है। परन्तु इस बीज को ग्रहणादि दृष्टगणित के ठीक समय ज्ञान के लिए उपयुक्त किया है। अदृष्ट गणित में, आजकल की तरह नहीं घुसेड़ा। इसलिए आजकल के यूरोप के नये संस्कार केवल दृष्ट गणित में उपयुक्त हैं। उसमें इसका उपयोग लेने से कोई बाधा नहीं है। क्योंकि इसकी व्यवस्था ही इसी प्रकार से आचार्यों ने की है।

जैसा —'अहष्ट फल सिद्धचर्थ निर्वीजाकेक्तिमेवहि । गणितं यद्धि हष्टार्थं तहष्चुद्भवतः सदा ॥'

अर्थात् अहष्ट गणित के लिए केवल निर्वीज, सूर्योक्ति, सूर्य सिद्धान्त के गणित का आश्रय करना चाहिये और हष्ट गणित के लिए जिससे ठीक आकाश और गणित का संवाद हो उसी से सदा गणित करना चाहिये।

'इस प्रकार निष्पक्षपात और धर्मबुद्धि से यह सिद्ध होता है कि प्रत्येक विचारशील पुरुषों को, दृष्ट और अदृष्ट गणित उक्त नियमों के अनुसार मानना चाहिये। केवल दृष्टमात्न को ही चार्वाकों की तरह सर्वत्न मानना महा अनुचित और सत्य का अपलाप करना है।"

इस लम्बे अवतरण में प्रमाण के लिए संस्कृत का जो श्लोक दिया हुआ है वह आचार्य कमलाकर के सिद्धान्त-तत्वविवेक का है जो शक १४६० तथा विक्रमीय १७१४ में लिखा गया था। इस ग्रन्थ में आचार्य कमलाकरजी ने सूर्य सिद्धान्त का कहीं-कहीं अनुचित पक्ष किया है जिसका प्रमाण म० म० सुधाकर द्विवेदी के शब्दों में यह है:—

"अत्र यावच्छवयं सूर्यसिद्धान्तमत मण्डनं भास्कर मुनीश्वरादीनां खडनं च कृतं ग्रन्थ कृता । बहुत परदूषणाभिलाषेणान्यथैव भास्कर कृतोदयान्तर कर्मादि खण्डनमस्य गोले गणितेचाद्वितीय पण्डितस्यानेक कल्पनाकुशलस्य न शोभते ।"

इस पक्ष में और भी कोई प्राचीन मत है या नहीं इसका मुझे ज्ञान नहीं।
यदि कोई महानुभाव बतलाने की कृपा करेंगे तो मैं बड़ा अनुगृहीत हूँगा और धन्यवादपूर्वक स्वीकार करूँगा। इस पर यह मी जानने की अभिलाषा है कि आचार्य
कमलाकरजी के इस नियमों को कि 'निर्वीजार्कोक्त' ग्रह स्पष्ट ही धर्म के कामों में
व्यवहार करना चाहिये किसी ने स्वीकार भी किया है या नहीं क्योंकि इनके पहले से
ही सैकड़ों वर्षों से मकरंद सारिणी और ग्रहलाघव इत्यादि ज्योतिष के करण ग्रन्थ
हो पंचांगादि बनाने के लिए व्यवहार में आते हैं, जिनमें 'बीज संस्कार' किया गया
है। इसके कुछ प्रमाण नीचे दिये जाते हैं:—

(१) "ज्योतिष के करण ग्रन्थ कई हैं; परन्तु पठनपाठन में जितना ग्रहलाघव का प्रचार है उतना औरों का नहीं। उसके आघार पर कई देशों में पञ्चाङ्ग बनते हैं और उनके अनुसार सब लोग बेखटके श्रोत स्मार्त कर्म करते हैं। यह सौर पक्षीय करण ग्रन्थ है। यद्यपि इसमें ग्रन्थकर्ता ने आर्य पक्ष और ब्रह्मपक्ष का भी किसी अंश में आश्रयण किया है। इस समय ही नहीं बहुत प्राचीन काल से सौरपक्ष का ही प्राधान्य चला आता है। आर्य ब्रह्मपक्ष का गणित तो आचार्य बराह मिहिर (शक ४२७) के समय में ही गड़बड़ हो चुका था। कहीं-कहीं ब्रह्मपक्षीय पंचांग भी प्रचलित हैं। जैसे जोधपुर का चंड नामक ज्योतिषी का चलाया चंडू पंचांग परन्तु अनार्षमूलक होने से मान्य नहीं है।" "

१. गणक तरंगिणी पृष्ठ ६८

२. उल्लिखित पं० गिरिजाप्रसाद द्विवेदी द्वारा १६८० वि० के कार्तिक की 'माधुरी' पृष्ठ ४०४ में लिखा गया।

मकरंद सारिणी में बीज संस्कार के विषय में यह अवतरण प्रमाण है।

(२) "...कलिगतस्य सहस्रांशों १००० शादि ४। ४२। ४६ शनि बीज धनं ॥ एतव्यंशे १। ३४ । १५ सहितं जातं बुधोच्च धनं ६। १७। १ शनिबीज व्यंशेन रहितं जातं ३। ८। ३१ ऋणंगुरोः शनिबीजं शुक्रोच्च ऋणं ४। ४२। ४६ बीज संस्कृतं बुधोच्चं..."

प्रसिद्ध ज्योतिषी शंकर बालकृष्ण दीक्षित अपने मराठी भारतीय ज्योतिः शास्त्र पृष्ठ १८४ तथा २५७ में लिखते हैं:—

(३) ''मकरंदग्रथां । सूर्यसिद्धान्तोक्त ग्रहादिकांस बीज संस्कार आहे''...; ''मकरंदकारानें सूर्यसिद्धांतास बीजसंस्कारदिलाआहे, त्या विषयीं पूर्वी लिहिलेंच आहे''

इन अवतरणों से सिद्ध है कि सैकड़ों वर्षों से मकरंदसारिणी अथवा ग्रहलाघव के अनुसार जितने पंचांग बनते हैं सबमें बीज संस्कार के अनुसार संशोधन रहता है। इसलिए कमलाकर जी की उक्ति व्यवहार में कभी नहीं मानी गयी, ऐसा मेरा विचार है।

कमलाकर जी ने आचार्य विशिष्ट के इस श्लोक को "इत्थं माण्डव्य संक्षेपा-दुक्तं शास्त्रमयोदितं। विश्वस्ती रिवचन्द्राद्यैभीविष्यति युगे युगे" के 'विश्वस्ती' पद को 'विस्तृती' कहकर श्लोक का अर्थ कुछ और कर दिया है परन्तु यह सर्वथा अवैज्ञानिक, भ्रमजनक तथा प्राचीन वैज्ञानिक पद्धति के विषद्ध है और केवल अपने पक्ष को पुष्ट करने के लिए लिखा गया है।

अब मैं दूसरे पक्ष के समर्थन में जो कुछ प्रायः डेढ़ हजार वर्षों से कहा गया है वह लिख रहा हूँ, जिससे सिद्ध होगा कि हमारे प्राचीन ज्योतिषी ज्योतिष के आर्थ प्रन्थों को किस दृष्टि से देखते रहे हैं और इनको समय-समय पर संशोधन करने के पक्ष में कौन-कौन सी युक्तियाँ लिख गये हैं।

जिस समय सूर्यांश पुरुष मयासुर को सूर्य-सिद्धान्त का उपदेश देने लगे उस समय कहा था,

'शास्त्रमाद्यं तदेवेदं यत्पूर्वं प्राह भास्कर:।
युगानां परिवर्तेन कालभेदोत्र केवलं॥'

यह मध्यमाधिकार का क्ष्वां श्लोक है; जिसकी व्याख्या की जा चुकी है।
फिर जब ऋषियों ने मयासुर से ज्योतिष का उपदेश ग्रहण किया था तब
पहले मयासुर ने जो कुछ सूर्यांश पुरुष से सीखा था वह सब कह कर अन्त में बीजोपनयनाध्याय का उपदेश २१ श्लोकों में दिया जिसका कारण यह बतलाया था,

१. मकरंद सारिणी पृष्ट ३६, बंबई की छपी।

"चक्रानुपातजोमध्यो मध्यवृतांशजः स्फुटः। कालेन दुक्समो न स्यात् ततो बीजिक्रयोच्यते।। ५।। बीजं निःशेष सिद्धान्त रहस्य परमं स्फुटं। यात्रापाणिग्रहादीनां कार्याणां शुभिसिद्धिदम्।। २१।।"

अर्थात् काल पाकर हक्तुल्यता नहीं होती है इसलिए बीज क्रिया की रीति बतलायी जाती है। बीज क्रिया से संस्कृत स्फुट ग्रहों से ही यात्रा विवाह तथा अन्य शुभ काम फलदायक होते हैं।

परन्तु खेद है कि पहले पक्ष के पिंडत इस अध्याय को क्षेपक मानते हैं। मेरी समझ में तो यह बात आती है कि सूर्यांश पुरुष ने जो कुछ कहा था उसके अनुसार यह अवश्य क्षेपक है क्योंकि यह मयासुर का बीज संस्कार है न कि सूर्यांश पुरुष का। परन्तु यदि यह मान लिया जाय कि मयासुर ने ऋषियों से जैसा कहा था वैसा ही ऋषियों का पाया हुआ सूर्य सिद्धान्त इस समय प्रचलित है तब इसको क्षेपक मानने की कोई आवश्यकता नहीं रह जाती। बात भी यथार्थ में यही है कि प्रचलित सूर्य सिद्धान्त वही है जिसका उपदेश मयासुर ने ऋषियों को दिया था। इसमें बीजो-पनयनाध्याय अंत में इसलिए कहा जिसमें यह स्पष्ट रहे कि मयासुर को सूर्यांश पुरुष से क्या उपदेश मिला था और मयासुर ने स्वयं अपने अनुभव से क्या बढ़ाया था।

हक्तुल्यता के सम्बन्ध में ब्रह्मगुष्त जी शक ४५०, संवत ६८५ वि०, में लिखते हैं:—

"प्रतिदिवस विसंवादाद् ग्रह तिथि करणक्ष<sup>®</sup> दिवसमासानाम् । ग्रहणग्रह-योगादिषु <mark>पादं पाक्ते कः स्पृ</mark>शति ।। ५७ ।।

> तन्त्रभ्रन्शे प्रतिदिनमेवं विज्ञाय धीमता यतः । कार्यस्तिस्मिन् यस्मिन् दृग्गणितैक्यं सदा भवति ।ः

इन दोनों श्लोकों के तिलक में म० म० सुधाकर द्विवेदी जी लिखते हैं :--

''ग्रह-तिथि-करण-ऋक्ष-दिवस मासानां तथा ग्रहण-ग्रह योगादिषु च प्रतिदिवस विसंवादात् प्रत्यहं दृग्विरोधात् पादं करणाधमं कः पादेनापि स्पृशित अर्थाद्यथाऽङ्गेषु अधोवित्तत्वात् पादोऽधमस्तथा दृगणितयोरसाम्यात् पादमधमं यत् करणं तत् पादेनापि स्पर्शनंहं 'प्रक्षालनाद्धि पङ्कस्य दूरादस्पर्शनं वरम्'-इतिन्यायात्"

''तन्त्रभ्रंशे सति तदीयतन्त्रगणनया दृग्विरोधे सति एवं पूर्वोक्तं प्रतिदिनं स्पष्टीकरणाद्यं वेधादिना विशाय तस्मिन् तन्त्रे वीजादिना तथा यत्नः कार्यो यथा

द्ग्गणितैक्यं भवति । एवं यस्मिन् तन्त्रे सदा दृग्गणितैक्यं भवति तदेव तन्त्रमादरणीय-

ऊपर के अवतरण में ग्रह, युति इत्यादि के साथ साथ तिथि, करण, ऋक्ष (नक्षत्र) शब्द भी आये हैं; जिससे प्रकट है कि जिसको पंडित गिरिजाप्रसाद जी ने अदृष्ट कहा है उसके लिए भी दृगणितैक्य का विधान है और बीज संस्कार करने की आवश्यकता बतलायी गयी है। इसलिए दृक्तुल्यता के लिए संस्कार करना ब्रह्मगुष्त जी शास्त्र विरुद्ध या आर्ष वचनों के विरुद्ध नहीं समझते थे। जिसको इन्होंने शास्त्र विरुद्ध समझा था उसका बड़े जोरों से खण्डन किया है।

प्रसिद्ध भास्कराचार्य जी शक १०७२ संवत् १२०७ वि० में लिखते हैं:-

''यात्रा विवाहोत्सवजातकादौ खेटैः स्फुटैरेव फलस्फुटस्वं । स्यात् प्रोच्यते तेन नभग्चराणां स्फुटक्रिया दृग्गणितैक्य कृद्या ।''र

जिसका अर्थ यह है कि यात्रा विवाह उत्सव जातक इत्यादि कामों के लिए ग्रह स्पष्ट करने से अधिक फल होता है और ग्रह स्पष्ट करने की रीति वही शुद्ध है जिससे दृग्गणितैक्य हो।

ऊपर इस बात का प्रमाण दिया गया है कि आजकल ग्रहलाघव कितना मान्य समझा जाता है। इसी ग्रहलाघव के कर्ता आचार्य गणेश दैवज्ञ के पिता आचार्य केशव ने प्राचीन ग्रन्थों में संशोधन करने के पक्ष में शक १४१८ संवत् १४५३ विश्में ग्रह-कौतुक नामक ग्रन्थ में यों लिखा है:—

"ब्राह्मार्यभट सौराद्येष्विप ग्रहकरणेषु बुधशुक्रयोर्महदंतरं अंकतया दृश्यते। मंदे आकाशे नक्षत्र ग्रह्योगे उदयेऽस्ते च पंच भागा अधिकाः प्रत्यक्षमंतरं दृश्यते। " एवं क्षेपेष्वंतरं वर्ष भोगेष्विप अंतरमस्ति। एवं बहुकाले बह्वंतरं भविष्यति। यतो ब्राह्माद्ये-ष्विप भगणानां सावनादीनां च बह्वतरं दृश्यते एवं बहुकाले बह्वंतरं भवत्येव। " एवं बहुतारं भविष्येः सुगणकैः नक्षत्रयोग ग्रह्योगोदयास्तादिभि वर्तमान घटनामवलोक्य त्यूनाधिक भगणाद्यैग्रंहगणितानि कार्याणि। यद्वा तत्काल क्षेपक वर्ष भोगान् प्रकल्प्य लघु करणानि कार्याणि। " एवं मया परम फल स्थाने चन्द्र ग्रहण तिष्यंताद् विलोमविधिना मध्यश्चंद्रोज्ञातः तत्न फल हास वृद्ध्यभावात्। केन्द्रगोलादि स्थाने ग्रहण तिथ्यंताद्विलोम विधिना चंद्रोच्चमाकिलतं। तत्न फलस्य परम हास वृद्धित्वात्।

१. तन्त्रपरीक्षाध्याय पृष्ट १६६-१७०, म० म० सुधाकर द्विवेदी द्वारा सम्पादित ब्रह्मस्फुट सिद्धान्त ।

२. सिद्धान्त शिरोमणि गणिताध्याय पृष्ठ ५६।

तत्र चंद्र: सूर्यपक्षात्पंचकलोनो हुष्टः । उच्चं ब्रह्मपक्षाश्रितं । सूर्यः सर्वपक्षेपीषदंनरः स सौरो गृहीतः । अन्ये ग्रहा नक्षत्र ग्रहयोगास्तोदयादिभिवर्तमानघटनामवलोक्य साधिताः । तत्रेदानीं भौमेज्यौ ब्राह्मपक्षाश्रितौ घटतः । ब्राह्मो बुधः । ब्राह्मार्यमध्य शुक्रः । शनि पक्षत्रयात्यंचभागाधिको हुष्टः । एवं वर्तमान घटनामवलोक्य लघुकमैणा ग्रह गणितं कृतं ।''

इस लम्बे अवतरण से यह अच्छी तरह स्पष्ट होता है कि वर्तमान आकाशीय घटनाओं को किस प्रकार वेध द्वारा देखकर सूर्य चन्द्रमा इत्यादि ग्रहों के भगण कालों का संशोधन करना चाहिये। भविष्य के लिए भी ऐसा करने को आदेश किया गया है। इस अवतरण में सूर्य-सिद्धान्त का भी स्पष्ट उल्लेख है। पिता के इन्हीं वेधों और बीजों के आधार पर आचार्य गणेश दैवज्ञ ने 'ग्रह्लाघव' बनाया जिसके मध्यमा-धिकार के १६वें श्लोक में शक १४४२, संवत् १५७७ वि० में लिखा है।

"सौरोर्कोऽपि विधूच्चमङ्क किलकोनाब्जो गुरुस्त्वार्यंजो, ऽ सृग राहु च कजं ज्ञकेन्द्रकमयार्ये सेषुभागः शनिः । शौक्रं केन्द्रम नार्यमध्यगमिती मे यान्ति हकतुल्यतां, सिद्धैस्तैरिहपर्व धर्म नय सत्कार्यादिकं त्वादिशेत् ॥"<sup>२</sup>

जिससे प्रकट है कि गणेश जी पर्व धर्म, उत्सव इत्यादि सभी शुभ काम इग्गणितैक्य से ही निण्चय करने का आदेश करते हैं न कि 'निर्वीज' सूर्य-सिद्धान्त से ।

इसकी टीका में मल्लारि जी शक १५४ असंवत् १६८ वि० में लिखते हैं,
""इति तेभ्यः पक्षेभ्यः साधिता इमे ग्रहाः दृशितुल्यतां दृग्गणितैक्यं यान्ति "
इहा स्मिन् ग्रन्थे सिद्धैस्तैग्रंहैः पर्वे धर्मनयसत्कार्यादिकमादिशेत्। पर्व ग्रहण धम्मौं यज्ञानुष्ठानैकादशी ब्रतादिकम्। नयो नीतिः। राजनीति दण्डनीत्यादिकः। सत्कार्यं शुभं कार्यव्रतवन्ध विवाहादि। एभ्यो ग्रन्थेभ्य एतदुत्पन्न तिथ्यादेरेवादिशेत् अयं भावः। यतो यस्मिन् यस्मिन् काले यद्यद् दृग्गणितैक्यकृत्तदेवग्राह्यं घटमानत्वात।"

फिर मल्लारि जी कहते हैं, "अहर्गणात्साधितो यो ग्रहः स मध्यमो यतो यन्त्र-वेधेनाकाशे विलोक्यमाने तावान् ग्रहो न दृष्टः किञ्चिदंतरं दृष्टं प्रत्यहं गतेविसद्-शत्वात्। एवं प्रत्यहं ग्रहान् गोलेन चक्रयन्त्रेण वा विद्ध्वा अहर्गणोत्पन्न मध्यम ग्रह वेधित स्पष्टग्रहयोरन्तराणि साधितानि।"

१. मराठी भारतीय ज्योतिःशास्त्र पृष्ठ २५६ में उद्धृत ।

२. म० म० सुधाकर द्विवेदी सम्पादित ग्रहलाघव पृष्ठ ७०।

३. वही, ग्रहनाघव पृष्ठ ७०।

४. वही, ग्रहलाघव पृष्ठ ७२।

मल्लारि जी एक जगह और लिखते हैं "एवं ग्रहभगणभोगपर्यन्तं ग्रहगतीरानीय तासु मध्ये या परमाधिका गतिर्याच परमाल्पा तयोर्योगार्ध मध्यगितरेवाङ्की कृता। सा दुःसाध्या सूक्ष्माणां विकला कोट्यं शादीनामलक्ष्यत्वात्। सा स्थूला जाता सैवाङ्की-कृता। एवं कियत्यपि काले जाते विषठादिभिविलोक्यमाने गतेरन्तरं दृष्टम्। एव-मन्यैरपि। अस्मन्काले एतेद्ग्गोचराः एवमग्रेऽपि भविष्यन्महागण-कैर्नलिकाबन्धादिना ग्रहवेधं कृत्याऽन्तराणि लक्षयित्वा ग्रहकरणानि कार्याणीत्यग्रे ग्रन्थ समाप्तावाचार्येणाप्युक्तमस्ति। "

इस अवतरण में जिस तर्क से मल्लारि जी ने काम लिया है उसको सिद्ध करने के लिए वराह-मिहिर, विशव्द, सूर्यसिद्धान्त, ब्रह्मगुप्त सिद्धान्त सभी के अवतरण दिये हैं जो इस जगह छोड़ दिये गये हैं, क्योंकि इनको मैंने पहले ही दे दिया है। दृक्तुल्यता के लिए वेध करके ही परीक्षा ली जा सकती है इसलिए गणित और वेध में जब समता हो तभी नियम शुद्ध कहा जा सकता है। मल्लारि जी की यह बात पद आने पावरत्ती ठीक है कि वेध द्वारा प्राप्त हुई संख्याओं में कुछ न कुछ स्थूलता 'विकलाकोट्यंशादीन मलक्ष्यत्वात्' रह ही जाती है, जिसके लिए समय समय पर वर्तमान घटनाओं को देखकर संशोधन करना चाहिये।

अनेक लम्बे अवतरणों से पाठक ऊब गये होंगे, इसलिए मैं आचार्य गणेश दैवज्ञ की पुस्तक वृहत्तिथिंचतामणि से अवतरण न दूँगा। यद्यपि इसमें संक्षेप में ब्रह्माचार्य, विशिष्ठ, कश्यप, मयासुर, आर्यभट, दुर्गसिंह मिहिर, ब्रह्मगुप्त, केशव, इत्यादि सब के अवलोकनों की चर्चा करते हुए बतलाया गया है कि इनमें अंतर क्यों पड़ गया और उनको नये ग्रन्थ के बनाने की उस समय क्यों आवश्यकता पड़ी तथा जब आगे आवश्यकता पड़ेगी तब कैसे संशोधन करना चाहिये। फिर भी अन्त का एक श्लोक दिये बिना रहा नहीं जाता जो यों है:—

> ''कथमिप यदिदं चेद्भूरिकाले श्लथंस्यान्, मुहुरिप परिलक्ष्येन्द्र ग्रहाद्यृक्षयोगम्।। सदमलगुरुतुल्यप्राप्तबुद्धिप्रकाशैः कथित सदुपपत्या शुद्धिकेन्द्रे प्रचाल्ये।।''<sup>२</sup>

इन अवतरणों को पढ़कर कीन ऐसा होगा जो न मानेगा कि हमारे पुराने आचार्य और वैज्ञानिक युक्तियुक्त तर्कों से यह आवश्यकता दिखला गये हैं कि दृग्गणि-

१. म॰ म॰ सुधाकर द्विवेदी सम्पादित ग्रहलाघव पृष्ठ ११।

२. म० म० सुधाकर द्विवेदी सम्पादित गणकतरंगणी पुष्ठ ६३।

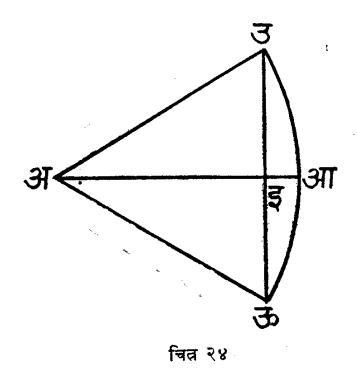
्तैक्य के लिए समय-समय पर सिद्धान्त ग्रन्थों में भी संशोधन करने की आवश्यकता है और इसी संशोधन के साथ तिथि, योग, करण, नक्षत्न इत्यादि जानकर सभी लौकिक काम करने चाहिये? आजकल का कोई ''अंग्रेजी गणितविद्याविशारद'' भी अपने पक्ष के समर्थन में पुराने आचार्य जो कुछ कह गये हैं उससे अधिक कहने की अवश्कता नहीं समझ सकता।

राशिलिप्ताष्टमो भागः प्रथमं ज्यार्धमुच्यते । तत्त्वद्विभक्त लब्घोनमिश्रितं तद् द्वितीयकम् ॥१४॥ आद्योनैवं क्रमात्विण्डान्भक्त्वा लब्घोनितैर्धुतैः । खण्डकैस्स्युश्चतुर्विशाज्ज्यार्धिविण्डाः क्रमादमी ॥१६॥

अनुवाद — (१५) एक राशि में जितनी कलाएँ होती हैं उसके आठवें भाग को पहली 'ज्या' कहते हैं। इसको इसी से भाग देकर लब्धि को इसी में घटाकर शेष को इसी में (पहली ज्या में) जोड़ देने से दूसरी ज्या निकल आती है। (१६) इसी प्रकार आदि से लेकर सब ज्याओं को पहली ज्या से भाग देकर भाग फलों को जोड़ कर, योगफल को पहली ज्या में से घटाकर शेष को अन्तिम ज्या में जोड़ दो तो जो योगफल मिलेगा वही अगली ज्या होगी। इस प्रकार क्रम से २४ ज्याओं के पिंड होंगे।

विज्ञान भाष्य—ज्या किसको कहते हैं और इसका मान रेखागणित से कैसे निकाला जाता है इसका विवेचन मध्यमाधिकार के ६० वें ग्लोक के विज्ञान भाष्य में किया गया है। उस ग्लोक के नीचे जो दूसरा चित्र दिया गया है उसको देखना चाहिये। ऊपर १५ वें ग्लोक में 'ज्या' के स्थान में 'ज्याधं' शब्द का प्रयोग हुआ है, इससे भ्रम में न पड़ना चाहिये। दोनों के अर्थ समान माने गये हैं। 'ज्या' के लिए 'ज्याधं' इसलिए कहा गया है कि किसी कोण उ अ आ की 'ज्या' जानने के लिए सबसे सरल रीति यह है कि एक ऐसा वृत्तखंड (Sector) उ अ ऊ बनाओ जिसका केन्द्रीय कोण अ अभीष्ट कोण का दूना हो, किर इस वृत्तखंड की जीवा या ज्या उ ऊ खींच लो और उसका आधा कर दो। बस इसी जीवा का आधा (ज्याधं) उ इ अभीष्ट कोण की ज्या है। इसीलिए ज्याधं और ज्या समानार्थवाची हैं (चित्र २४)।

इस श्लोक से यह भी पता चलता है कि आचार्य ने एक राशि के द्रवें भाग अर्थात् रहें अंश या २२५ कला के धनु (arc) और ज्या (line) में कोई अन्तर नहीं समझा है। इसके बाद रहें अंश के दूने, तिगुने, चौगुने, इत्यादि अंशों की ज्याएँ कैसे जात की जाती हैं इसकी रीति बतलायी गयी है। संक्षेप में, बीजगणित की भाषा में रीति यों लिखी जा सकती है:—



यदि प= ३ $\frac{9}{8}$  अंश=२२५' तो ज्या प=२२५'

ज्या ७३ अंश = ज्या २ प = ज्या प + ज्या प - 
$$\frac{ज्या प}{\overline{\sigma} \overline{u}}$$
 = २२५' + २२५' - 9' = ४४६';

इसी प्रकार ज्या (स+१) प

इसकी उपपत्ति महामहोपाष्ट्याय बापूदेव शास्त्रीजी के अनुसार वह है :— कल्पना करो, ज्या प — ज्या । — त्र

ज्या२प — ज्या प 
$$=$$
 त $_{2}$ ,
ज्या३प — ज्या २प  $=$  त $_{2}$ ,

१. देखो सूर्य विद्धान्त का बापूदेवजी शास्त्री द्वारा अंग्रेजी अनुवाद

<sup>\*</sup> कोज्या = कोटिज्या = cosine

<sup>××</sup> उज्या = उत्क्रमज्या == versed sine = (1 - cosine) == १ - कोज्या ××× देखो Hall and Knight's Trigonometry page 113.

अब (१), (२), (३)…(न) समीकरणों के सम पक्षों को जोड़ने से  $\mathbf{q} - \mathbf{q} = \mathbf{q}$  = २ उज्याप (ज्याप + ज्या २ प +ज्या ३ प+ "ज्या नप) परन्तु तन्नत्न = ज्या प + ज्या नप - ज्या (न + १)प ... ज्या प + ज्या नप - ज्या (न + q)प = २ उज्या प × (ज्या प + ज्या २ प + · · · ज्या नप) ्रः. ज्या (न + १)प=ज्या नप + ज्या प - उज्या प (ज्या प + ज्या २ प + …ज्या नप) यहाँ प= ३०४४′= २२४′ .', २ उज्या प=२ उज्या २२५'=२ (१ -- कोज्या २२५')  $= ?(9 - .6695) = ? \times .00?? = \frac{88}{90000} = \frac{9}{??9}$  $= \frac{1}{22}$  स्वल्पान्तर से ं ज्या (न+9)प=ज्या नप+ज्या प -  $\frac{1}{224}$  × (ज्या प 🕂 ज्या २प 🕂 ••• ज्या नप) तत्वाश्विनोङ्काब्धिवेदा रूपभूमिधरर्तवः। **लाङ्काष्टौ पञ्चशून्येशा वाणभूमिगुणेन्दवः ॥**१७॥ शून्यलोचनपञ्चैकाश्छिद्ररूपमुनीन्दव: । बियच्चन्द्रातिधृतयो गुणरन्ध्राम्बराश्विनः ॥१८॥ **मुनिषड्यमनेत्राणि** चन्द्राग्निकृतदस्रकाः। पञ्चाष्टविषयाक्षीणि कुञ्जराश्विनगाश्विन: ॥१६॥ रन्ध्रपञ्चाष्टकयमा वस्वद्रयङ्कयमास्तथा । कृताष्टशून्यज्वलना नगाद्रिशशिवह्नयः ॥२०॥ षट्पञ्चलोचनगुणाश्चन्द्रनेत्राग्निवह्नयः । यमाद्रिवह्निज्वलना रन्ध्रशून्यार्णवाग्नय: ॥२१॥ रूपाग्निसागरगु**णा** वसुत्रिकृतवह्नय:। प्रोज्भयोत्क्रमेण व्यासार्धादुत्क्रमज्यार्धिवण्डकाः ॥२२॥

अनुवाद—(१७) २२४, ४४६, ६७१, ८६०, ११०५, १३१५; (१८) १४२०, १७१६, १६१०, २०६३; (१६) २२६७, २४३१, २५६५, २७२८, (२०) २८४६,

२६७८, ३०८४, ३१७७; (२१) ३२४६, ३३२१, ३३७२, ३४०६; (२२) ३४३१, ३४३८ कलाएं क्रम से १६ अंग, ७२ अंग, १९८ अंग, १४ अंग इत्यादि एक समकोण के २४ पिंडों की ज्याएं हैं। यदि इनको उलटे क्रम से (उत्क्रम से) एक तिज्या की कलाओं से अर्थात् २४३८ से घटा दो तो एक समकोण के २४ पिंडों की क्रम से उत्क्रम ज्याएं ज्ञात हो जायंगी। इनके मान भी आगे के पाँच श्लोकों में दिये हुए हैं।

विज्ञान भाष्य - इस सम्बन्धे में अधिक कहने की आवश्यकता नहीं जान पड़ती है। अगले पांच श्लोकों के बाद इन ज्याओं और उत्क्रम ज्याओं के मानों की तुलना आजकल की रीति से निकाले हुए मानों से की जायगी।

उत्क्रम ज्या के मान जानने के लिए जो नियम लिखा गया है वह बहुत ही सरल और मौलिक है। यदि ३४३६ में से अंतिम संख्या ३४३६ घटायी जाय तो शून्य बचेगा जो शून्य अंश की उत्क्रम ज्या है और यदि ३४३१ घटाया जाय तो ७ बचेगा जो २२५ कला की उत्क्रम ज्या है। इसको रेखागणित के आधार पर इस प्रकार जान सकते हैं—िचन्न २४ में यदि उअ आ २२५ कला का कोण हो तो उआ का मान २२५, उइ का २२५ (स्वल्पान्तर से), अइ का ३४३१ और इआ का ७ है। यही इआ का मान उअ इ कोण की उत्क्रम ज्या है। इसी प्रकार अन्य पिण्डों की ज्याएं और उत्क्रम ज्याएं जानी जा सकती हैं।

मुनयो रन्ध्रयमला रसषट्का मुनीश्वराः । द्व्यष्टैका रूपषड्दस्राः सागरेषुहुताशनाः ॥२३॥

वर्तुवेदा नवाद्र्यथा दिङ्नागास्ट्यथकुञ्जराः।

नगाम्बरवियच्चन्द्रा रूपमूधरशङ्कराः ।।२४॥

शरार्णवहुताशैका भुजङ्गाक्षिशरेन्दवः ।

नवरूपमहोध्रौका गजैकाङ्कनिशाकराः ॥२५॥

गुणाश्विरूपनेत्राणि पावकारिनगुणाश्विनः ।

वस्वर्णवार्थयमलास्तुरगर्तुनगाश्विनः ।।२६।।

रन्ध्राष्टनवनेत्राणि पावकैकयमाग्नयः।

क्षट्टाग्निसागरगुणा उत्क्रमज्यार्धिवण्डकाः ।।२७॥

अनुवाद—(२३) ७, २६, ६६, ११७, १८२, २६१, ३५४; (२४) ४६०, ४७६, ७१०, ८५३, १००७, ११७१; (२४) १३४५, १४२८, १७१६, १६१८; (२६) २१२३, २३३३, २४४८, २७६७; (२७) २६८६, ३२१३, और ३४३८ कलाएँ क्रम से उत्क्रम ज्याओं के विड हैं।

नीचे एक सारिणी दी जाती है जिसमें ऊपर के ग्यारह श्लोकों का सार है:-

पिडो का	घनु अथवा कोण	भारतीय रीति से ज्या के मान	आजकल की रीति से ज्या	आजकल क। रीति से ज्या	से उत्क्रम ज्या	थ
क्रम		जब जिल्हा	के मान जब	के मान जब	के मान जब	भ मान ल मान ल
		======================================	विज्या == ३४३८	त्रिज्या == १	त्रिज्या = ३४३=	<u> तिज्या</u> = 9
	~	m	30	<b>≯</b>	<b>''</b>	9
	, xx o e	र्भे	स्थर वस	<b>&gt; % % 3 9</b> .	9	6800°
	) on o	(1) (4) (5)	አሪଘ.ድሂ	મં∘ હે છે.	ય ભ	พ. เ เม
	, इ. क. क. क. क. - क.	მ	१७.०७३	०४% १.	ሙ ሙ	र अ ०
_	, , , , ,	. ท ผู	म् स्थाप	.श्रम्पत	၈၂၂	٥. س
	7.0 % TO	<b>3</b> 066	99. <b>५</b> .०१	. भर्व	% % %	o क र र
	10 m	24 5 4 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	क्रिक्स ०५	9 2 3 3 4 4 7	6 <b>3</b> 6	D ()
	, 50 o 3 c	० े <b>क</b>	वृष् २०.५८	इ८१४.	ንዕ ታና ጠተ	٠ ١ ١
	70°0E	45 o o	०० <b>ः ४</b> ३० b	0005.	0 W >0	ه . د ه .
J 4	* *** * ** ** ** ** ** ** ** ** ** ** **	, 44 9890	१६१०.०५	<b>ት</b> ልክሽ	યા ૭ ૪	メ い 。 。
4	o o o o	m 6	२०५३.०५	ម ព ស	<b>၀</b> ၆ ၅	.40FF

\* देखिये चित्र १८ पुष्ठ १६६ 'विज्ञान' भाग १८ संख्या ४

### स्पष्टाधिकार

~	m _	200	<b>ઝ</b>	<b>U</b>	9     
76000	22.50	२०:७३८८	30 24 25	ਜ ਤਾਂ ਪ	6 u % c.
دا اه	. (). . (). . ().	60.5km	<b>b</b> 909.	9006	લ લ લ
)	์ บ ชาว ()	100.00 00	<b>36</b> 49.	bebb	30 30 81.
א מא ט ט ט	, U	**.9c9c	જ્રુ સ્પુ ગ	የቅያ	5 5 5 F.
o a m	5 4 9 L	* * 5 . U * U * C * C *	34 ms	9५१व	ණ ශ ශ ශ ශ
• • • • •	2 4 4 C	6 1. 9 9 4 c	o w	४४ ≈ ० ०	000%
0 0 0	k w	7 7	જા જ જા	१६९५	จอ <b>ห</b> ั
י אי	99 or 11	၈၉.၁၈၆	42 43 44 44	२१२३	કુજ <b>મ</b> કુજ
2	יים היים היים היים היים היים היים היים	*9. *** **	લ જ જ જ	er er er	3 t 6) 3.
۲ ° ۵ ° ۵ ° ۵ ° ۵ ° ۵ ° ۵ ° ۵ ° ۵ ° ۵ °	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0		તા અ જ	५४% व	১৮৪৯.
A O C L S	(Y)	र्यः ५० स	n o n	939 <i>c</i>	ก วง ก
. to	. w. . m . o	<b>か</b> の. 50 名音	જ જ જ જ	ત્ર ક રા રા	ี เก
1	ው ድ ጽ ድ	72.0 t 25 E	<u>ព</u> ស មា	इ ५ ५ इ	ည် (ရှင) (ရှင် (ရှင) (ရှင် (ရှင) (ရှင် (ရှင) (ရ) (ရ) (ရ) (ရ) (ရ) (ရ) (ရ) (ရ) (ရ) (ရ
	u X M	00. 12. 13. 13. 14. 15. 16. 16. 16. 16. 16. 16. 16. 16. 16. 16	0000.6	נה הא הא הא	9.000

विज्ञान भाष्य—सूर्य सिद्धान्त में विकोणमिति के इतने ही सम्बन्ध (ratios) दिये हुए हैं। इनसे कोटिज्या (cosine) जानने के लिए यह नियम व्यवहार में लाया गया है कि यदि किसी कोण की ज्या दी हुई हो तो उस कोण को ६०° में से घटाने पर जो कोण होता है उसकी कोटिज्या का मान भी वही होता है अर्थात् किसी कोण की ज्या उसके पूरक कोण की कोटिज्या के समान होती है। किसी कोण की स्पर्श रेखा (tangent) का मान आजकल की तरह नहीं दिया मिलता है, परन्तु इसका व्यवहार अप्रत्यक्ष रूप से कोण की ज्या को उसकी कोटिज्या से भाग देकर किया गया है।

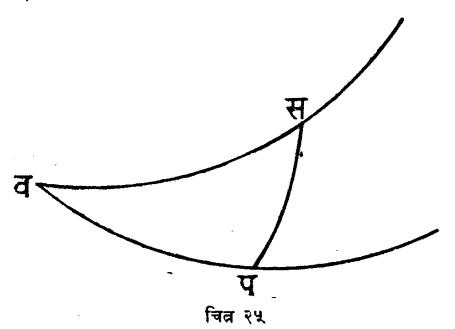
यदि कोण का मान ऐसा है कि ऊपर दिये हुए पिंडों के बीच में पड़ता है तो उसकी ज्या, कोटिज्या या उत्क्रमज्या दौराशिक (proportional parts) से जानने की विधि अगले ३१-३४ श्लोकों में बतलायी गयी है। इसी प्रकार यदि ज्या का मान ज्ञात हो तो उससे धनु (कोण) निकालने की रीति भी इन्हीं श्लोकों में है।

भास्कराचार्य जी ने ज्या, कोटिज्या जानने की रीति और सूक्ष्म रीति से बतलायी है।

ज्या के पर्याय क्रमज्या, भुजज्या, बाहुज्या, अर्द्धज्या इत्यादि तथा कोटिज्या के लम्बज्या भी प्रयोग किये गये हैं।

## परमापक्रमज्या तु सप्तरन्ध्रगुणेन्द्रवः । तद्गुणा ज्या त्रिजीवाप्ता तच्चापं क्रान्तिरिष्यते ॥२८॥

अनुवाद — (२८) परम क्रान्ति ज्या का मान १३८७ कला है। इसको (भोगांश की) ज्या से गुणा करके, फल को विज्या से भाग देने पर जो आवे वह जिस । धनु (कोण) की ज्या हो वहीं क्रान्ति का मान होता है।



विज्ञान भाष्य—इस श्लोक में दिखलाया गया है कि 'ज्या' का व्यवहार किस प्रकार किया जाता है। साथ ही साथ यह नियम भी बतलाया गया है कि किसी समकोण गोलीय विभुज (Right angled Spherical triangle) के भुजों और कोणों में परस्पर सम्बन्ध क्या होता है। परमक्रान्ति ज्या का मान १३६७ कला बतलाया गया है; जिससे जान पड़ता है कि परमक्रान्ति का मान २४° है; क्योंकि २४° का ज्या का मान ही उपर्युक्त रीति से १३६७ कला होता है; यद्यपि शुद्ध गणना से वह २३°५६′३९′ की ज्या है।

दिये हुए चित्न २५ में व वसंत-संपात व स क्रान्तिवृत्त का खंड और व प विषुवद्वृत्त का खंड है। स प ध्रुवप्रोत वृत्त का खंड है अर्थात् उस वृत्त का खंड है जो ध्रुव से होकर जाता है और विषुवद्वृत्त के विन्दु प पर समकोण बनाता है। स व प कोण क्रान्तिवृत्त और विषुवद्वृत्त के बीच का कोण (obliquity of the ecliptic) है जो उपर्युक्त श्लोक के अनुसार २४° है। वसंत संपात से स की दूरी व स क्रान्तिवृत्त के 'स' विन्दु का भोगांश और विषुवद् वृत्त से स की दूरी जबिक स प व कोण समकोण हो, अर्थात् स प, स विन्दु की क्रान्ति कहलाती है। इसी को अपक्रम भी कहते हैं। दिये हुए नियम के अनुसार,

ज्या (व स) 
$$\times$$
 १३६७  $=$  ज्या (सप)   
३४३८  $=$  ज्या (स व प)  $=$  ज्या (सप)   
विज्या

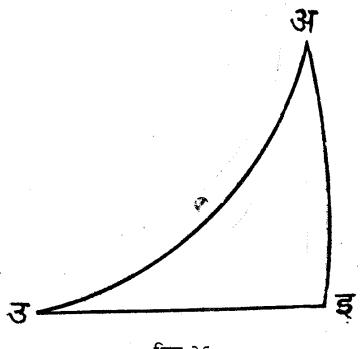
यदि तिज्या को ३४३८ की जगह १ मान लिया जाय, जैसी कि आजकल की प्रथा है तो १३६७ कला की जगह '४०६७ रखना होगा। इससे गुणा भाग में कुछ सरलता हो जायगी और तब इस सूत्र का रूप केवल यह होगा।

ज्या (व स) 
$$\times$$
 ज्या (स व प) $=$ ज्या (सप)

यही कुछ भेद के साथ आजकल नेपियर के एक नियम से प्रसिद्ध है, जिसे नेपियर\* नामक गणितज्ञ ने एडिनबरा से १६१४ ई० अथवा १६७९ वि० में अपने ग्रन्थ 'मिरिफिसी लागेरिथमोरम कैनोनिस डेसिक्रिपिशओ' (Mirifici Logarithmo-rum Canonis Descriptio) में प्रकाशित किया था। नेपियर के नियम याद रखने के लिए यह युक्ति है:—

<sup>\*</sup>देखो टाडहंटर और लेथेम की गोलीय विभुज (Spherical Trigonom-etry) १६११ की छपी पुष्ठ ५०

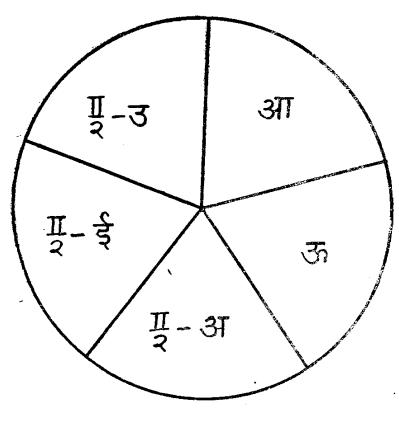
किसी समकोण गोलीय तिभुज के समकोण को छोड़कर, समकोण बनाने वाली दो भुजों, कर्ण के पूरक, तथा अन्य दो कोणों के पूरकों को तिभुज के गोल खंड (circular parts) कहते हैं। इस प्रकार किसी समकोण गोलीय तिभुज के ५ गोल खंड होते हैं। यह पाँचों खंड एक वृत्त के चारों ओर उसी क्रम से रखे जाते हैं जिस क्रम से रखे जाते हैं। जिस क्रम से यह तिभुज में रहते हैं। मान लो अ इ उ एक



चित्र २६

गोलीय तिभुज है। अ, इ, उ, वह विन्दु हैं जिन पर तिभुज को भुजें इ अ, उ अ; अ इ, उ इ; और अ उ, इ उ मिलती हैं। उ अ इ, अ इ उ और अ उ इ कोणों को संक्षेप में अ, इ, उ अक्षरों से प्रकट करते हैं। इसी तरह अ कोण के सामने वाले भुज इ उ को 'आ' से, इ कोण के सामने वाले भुज अ उ को ई से और उ कोण के सामने वाले भुज अ इ को ऊ से प्रकट करते हैं। साधारण नियम यह है कि तिभुज के कोणों को ह्रस्व स्वरों से और उनके सामने के भुजों का उसी प्रकार के दीर्घ स्वरों से प्रकट किया जाता है। गोलीय तिभुज के भुजों को भी कोणात्मक मानों से ही नापते हैं। यदि इ समकोण हो तो यह तिभुज समकोण गोलीय तिभुज कहा जाता है। तब इसके सामने के भुज ई को कर्ण कहते हैं। [ देखिये चित्र २६ ]

नेपियर के नियम में सनकोण गोलीय त्रिभुज के समकोण को छोड़कर इसके पास वाले दो भुज आ, ऊ, अकोण का पूरक  $\frac{\pi}{2}$  — अ, ई कर्ण का पूरक  $\frac{\pi}{2}$  — ई, उ कोण का पूरक  $\frac{\pi}{2}$  — उ, गोलीय खंडों को चित्र द्वारा इस प्रकार लिखते हैं [ देखिये चित्र २७ ]



चित्र २७

इन पाँचों में से किसी एक को चुन लो और उसका नाम मध्य खंड रख लो। जिसको मध्य खंड माना उसके बगल के दो खंडों को आसन्न खंड कहो; शेष जो दो खंड रह जाते हैं उनको सन्मुख खंड कहो। अब नेपियर के नियमों को इस प्रकार लिख सकते हैं:—

- (१) मध्य खंड की ज्या = आसन्न खंडों की स्पर्श रेखाओं का गुणनफल।
- (२) मध्य खंड की ज्या == संमुख खंडों की कोटिज्याओं का गुणनफल।

यही द्सरा नियम उपर्युक्त श्लोक में नेपियर से कम से कम एक हजार वर्ष पहले प्रयोग किया गया है।

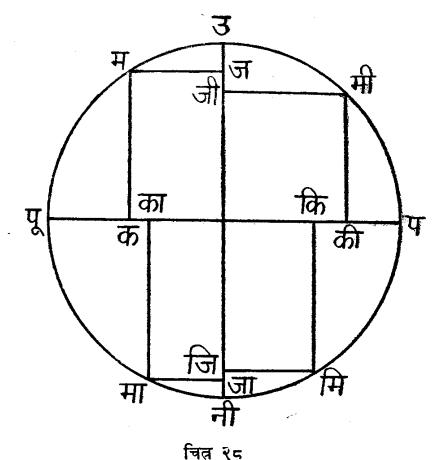
> ग्रहं संशोध्य मन्दोच्चात् तथा शोघ्राद्विशोध्य च । शेषं केन्द्रं पदैस्तस्माद् भुज ज्या कोटिरेव च ॥२६॥ गताद्भुजज्या विषमे गम्यात्कोटिः पदे भवेत् । समे तु गम्याद्वाहुज्या कोटिज्या तु गताद् भवेत् ॥३०॥

अनुवाद—(२६) किसी ग्रह के मन्दोच्च और शीघ्रोच्च के स्थानों में से उसके मध्यम स्थान को घटा देने से जो शेष होते हैं उन्हें क्रम से मन्द केन्द्र और शीघ्र केन्द्र कहते हैं। इनसे पद बनावे और पद जानकर भुज ज्या और कोटिज्या बनावे। (३०) विषम पद में जो भाग गत रहता है उसकी ज्या को भुज ज्या और जो भाग गम्य होता है उसकी ज्या को कोटिज्या कहते हैं, परन्तु समपद में गम्य भाग की ज्या को भुजज्या और गत भाग की ज्या को कोटि ज्या कहते हैं।

विज्ञान भाष्य—इसी अध्याय के चौथे और पाँचवें क्लोकों में बतलाया गया है कि १८०° तक पूर्व में स्थित मन्दोच्च या शीघ्रोच्च अपने ग्रह का मध्यम स्थान से अपनी और अर्थात् पूर्वं की ओर आसन्नता के अनुसार खींच लेता है, जिससे मध्यम ग्रह में धन संस्कार करने से स्वष्ट ग्रह का स्थान जाना जा सकता है, इत्यादि । ऊपर के २६वें क्लोक में यह बतलाया गया है कि मन्दोच्च या शीघ्रोच्च से मध्यम ग्रह की दूरी कैसे निकालनी चाहिये। किसी परिधि के दो बिन्दुओं का अन्तर दो प्रकार से प्रकट किया जा सकता है। यदि चित्र १५ में उसे तीर की दिशा में चलते हुए म, मा, मि और मी विन्दुओं के अन्तर नापे जायँ तो यह क्रम से उम; उमा, उमि, और उमी होंगे। परन्तु यदि उसे उलटी दिशा में चलकर इन विन्दुओं के अन्तर नापे जायँ तो उसे म का अन्तर ३६०° — उम, मा का अन्तर ३६०° — उमा, मि का अन्तर ३६०° — उमि और मी का अन्तर ३६०° — उमी होंगे। चित्र में जो दिशा तीर के अग्र से सूचित होती है उसे संस्कृत ग्रन्थों में अनुलोम या अपसव्य दिशा कहते हैं, आजकल इसको 'घनात्मक' या 'घड़ी की विरुद्ध दिशा' कहते हैं। विषुवत् रेखा से उत्तर में रहने वाले मनुष्यों को सूर्य, चन्द्रमा और ग्रह इत्यादि अपनी कक्षा में इसी दिशा में चलते हुए देख पड़ते हैं। इसके प्रतिकूल दिशा को संस्कृत में विलोम, प्रतिलोम, सन्य तथा आजकल 'ऋणात्मक' या 'घड़ी की दिशा' कहते हैं। पृथ्वी की दैनिक गति के कारण सूर्य, चन्द्रमा, तारे, इत्यादि उत्तर गोल में रहने वाले मनुष्यों को इसी दिशा में चलते हुए जान पड़ते हैं। सूर्य सिद्धान्त में शीघोच्च या मन्दोच्च से ग्रहों का अन्तर जिसे क्रम से शीघ्र केन्द्र या मन्द केन्द्र कहते हैं विलोम या ऋणात्मक दिशा में ही नाप कर जानने की रीति बतलायी गयी है। इसीलिए कहा गया है कि शीघ्रोच्च या मन्दोच्च में से मध्यम ग्रह को घटाना चाहिये। परन्तु ब्रह्मगुप्त, भास्कराचार्य इत्यादि कई अन्य आचार्यों ने मन्दोच्च से मध्यम ग्रह का अन्तर अनुलोम दिशा में और शीघ्रोच्च से मध्यम ग्रह का अन्तर विलोम दिशा में नापने को लिखा है। इसका कारण यह है कि मध्यम ग्रह मन्दोच्च से तीव्रगामी होने के कारण अनुलोम दिशा में ही आगे बढ़ता है और शीघ्रोच्च मध्यम ग्रह से तीत्रगामी होने के कारण अनुलोम दिशा में बढ़ता है; इसलिए मध्यम ग्रह शीघ्रोच्च से विलोम दिशा में जाता है। चाहे जिस तरह मन्द केन्द्र या शीघ्र केन्द्र नापा जाय दोनों का अर्थ एक ही होता है। भास्कराचार्य की रीति स्वाभाविक है और सूर्य सिद्धान्त की कुछ भ्रमजनक।

जब ग्रह का मन्द केन्द्र और शीघ्र केन्द्र मालूम हो गया तब यह जानने की आवश्यकता पड़ती है कि इनकी ज्या और कोटिज्या क्या हैं, क्योंकि इनकी आगे आवश्यकता पड़ती है। जो लोग आजकल की तिकोणिमिति से परिचित हैं वह सीधे ही जान सकते हैं क्योंकि उनको मालूम है कि शून्य से ३६०° तक कोज्या, कोटि ज्या इत्यादि कैये जानी जा सकती हैं। परन्तु प्राचीन काल में शून्य से ३६०° तक के किसी कोण की ज्या निकालने के लिए पहले यह देखते थे कि वह किस पद (quadrant) में है। यदि मन्द केन्द्र या शीघ्र केन्द्र शून्य और ६०° के भीतर हो तो विषम पद में, ६०° के ऊपर परन्तु १८०° से कम हो तो समपद में, १८०° से उपर और २७०° से कम हो तो विषम पद में और २७०° से अधिक हो तो समपद में होता है। संक्षेप में पहले और तीसरे पदों को विषम पद तथा दूसरे और चौथे पदों को समपद कहते हैं।

यह जानने के लिए कि ग्रह किस पद में है, मन्द केन्द्र या शोघ्र केन्द्र को दि०° से भाग देना चाहिये। यदि लब्धि शून्य या २ आवे तो विषम पद और यदि १ या ३ आवे तो समपद समझना चाहिये। जो शेष बचे वहीं गत भाग कहलाता है। इस शेष को ६०° में घटा देने से जो आता है उसे गम्य भाग कहते हैं। विषम पद हो



तो गत भाग की और सम पद तो तो गम्य भाग की ज्या निकाले। इसी को भुजज्या कहते हैं। परन्तु विषम पद हो तो गम्य भाग की और सम पद हो तो गत भाग की ज्या को कोटि ज्या कहते हैं।

यह बात चित्र २८ से सुगमतापूर्वक समक्ष में आ सकती है। दिया हुआ वृत्त किसी ग्रह का कक्षा वृत्त है। 'उ' शीघ्रोच्च या मन्दोच्च का स्थान है। मी, मि, मा, म किसी ग्रह के मध्यम स्थान हैं। इसलिए विलोम दिशा में चलते हुए उमी, उमि, उमा और उम ग्रह के मन्द केन्द्र हुए जो क्रम से पहले, दूसरे, तीसरे और चौथे पदों में अथवा विषम, सम, विषम और सम पदों में है। पहले पद में उ मी गत है और मी प गम्य है; इसलिए उ मी की ज्या अर्थात् मी जी को भुज ज्या और मी म की ज्या अर्थात् मी की को कोटि ज्या कहते हैं। दूसरे पद में प मि गत है और मि नी गम्य, इसलिए प मि की ज्या अर्थात् मि कि को कोटि ज्या और पम पूरे गम्य है इसलिए नी मा की ज्या अर्थात् मा जा को भुज ज्या और मा पूर् गम्य है इसलिए नी मा की ज्या अर्थात् मा जा को भुज ज्या और मा पूर् की ज्या अर्थात् माका को कोटि ज्या कहेंगे। इसी प्रकार चौथे पद में पूम गत है और म उ गम्य, इसलिए पूम की ज्या 'म क' को कोटि ज्या और म उ की ज्या 'म ज' को भुज ज्या कहते हैं।

इसको संक्षेप में यों कहना चाहिये कि उच्च से जो रेखा मध्य विन्दु पर होती हुई खोंची जाती है उस रेखा से अर्थात् नीचोच्च रेखा से मध्यम ग्रह के अन्तर को भुज ज्या कहते हैं। इस रेखा से समकोण बनाती हुई जो रेखा मध्य विन्दु पर होती हुई जाती है उससे मध्यम ग्रह का जो अन्तर होता है उसे कोटि ज्या कहते हैं। यदि विज्या ३४३ द इकाइयों के समान हो तो इन्हीं इकाइयों में मी जी, मा जा और म ज की जो नाप होंगी उन्हें भुज ज्या और मी की मि कि, मा का, और म क की जो नाप होंगी उन्हें कोटि ज्या कहेंगे।

आगे के दो श्नोकों में यह बतलाया गया है कि किसी अंश की ज्या कैसे निकालनी चाहिये।

> लिप्तास्तत्वयमैभंक्ता लब्धा ज्याविण्डकं गताः । गतगम्यान्तराभ्यस्तं विभजेत्तत्वलोचनैः ॥३१॥ तदवाप्तफलं योज्यं ज्याविण्डे गतसंज्ञिते । स्यात्क्रमज्याविधिरयं उत्क्रमज्यास्विव स्मृतः ॥३२॥

अनुवाद—(३१) जिस अंश की ज्या जानना हो उसकी कला बना कर २२५ से भाग दे दे, जो लब्धि आवे वही गत ज्या पिण्ड है; जो शेष बचे उसे गत ज्यापिण्ड और गम्य (अगले) ज्यापिण्ड की ज्याओं के अंतर से गुणा कर दे और गुणनफल को २२५ से भाग दे दे। (३२) जो लब्धि आवे उसे गत ज्यापिड की ज्या में जोड़ देने से जो आवेगा वही इष्ट अंश की ज्या होगी। इसी प्रकार उत्क्रम ज्या भी निकालनी चाहिये।

विज्ञान भाष्य—इस अध्याय के १७-२२ श्लोकों में २४ ज्यापिंडों की ज्याएं बतला दी गयी हैं। इनके अतिरिक्त यदि किसी बीच वाले कोण की ज्या जानना हो तो ३१-३२ श्लोकों से जानना चाहिये। मान लो ६६° की ज्या जानना है। पहले यह देखना चाहिये कि ६६° किस पिंड में है। २२४ कला या ३°४५ या ३० ४५ या ३० ४५ में हैं, इसलिए ६६° की कला बनाकर २२४ से भाग देना चाहिये अथवा ६६° को ३० से भाग देना चाहिये। श्लोक में कला बनाने की ही रीति बतलायी गयी है, इसलिये

६६° = ६६ × ६०′ = ३६ ६०′
३६६०′ ÷ २२५ = १७ ई रै पू
इसलिए गत पिंड १७ और गम्म पिंड १० है।
१० वें पिंड की ज्या = ३००४′
१७ वें पिंड की ज्या = ३००४′
ें गत गम्यान्तर = ६३′

अब तैराशिक से यह जानना चाहिये कि जब गत और गम्य पिंडों का अंतर रिंद्र होता है तब इनकी ज्याओं में क्ष्य का अंतर होता है, इसलिए जब गत पिंड से इच्ट अंश १३६ अधिक है तो गत पिंड की ज्या से इच्ट अंश की ज्या में क्या अंतर होगा। अर्थात्

२२४ : १३५ : : ६३ : अभीष्ट अंतर

... अभीष्ट अंतर = 
$$\frac{934 \times £3}{224} = \frac{3 \times £3}{4}$$
=  $\frac{29£}{4}$ 
=  $\frac{29£}{4}$ 

इसी को गतिपड की ज्या में अर्थात् ३०८४ में जोड़ देने से ३१४० हुई। यही ६६° की ज्या है।

यदि कोण का मान पूर्ण अंशों में हो तो बिना कला बनाये ही ज्या बनाने में सुभीता होगा, जैसे उपर्युक्त उदाहरण में ६६० की ज्या यों निकाली जा सकती है:—

६६° 
$$\div$$
 ३ $\frac{3}{5}$  = २२  $\times \frac{8}{4} = \frac{5}{4} = 90 \frac{3}{4}$   
90 वें और 95 वें पिडों की ज्याओं का अन्तर  
= ६३'

... ६३ 
$$\times \frac{3}{y} = \frac{208}{y} = 24$$

90 वें पिड की ज्या = ३०५४

... ६६° की ज्या = ३१४०

अगले श्लोक में यह बतलाया गया है कि यदि ज्या दी हुई हो तो कोण कैसे जाना जा सकता है।

> ज्यां प्रोज्भयान्यत्तत्वयमैहंत्वा तद्विवरोद्धृतम् । सङ्ख्यातत्वाश्विसंवर्गे संयोज्य धनुरुच्यते ॥३३॥

अनुवाद—(३३) यदि यह जानना हो कि दी हुई ज्या किस अंश (धनु) की है तो पहले देखों कि २४ पिंडों की ज्याओं में से सबसे बड़ी कौन है जो दी हुई ज्या में से घटाई जा सकती है। इसी को घटाकर जो शेष आवे उसको २२५ से गुणा करो और गुणनफल को गत और गम्य ज्याओं के अंतर से भाग दे दो, जो लब्धि आवे उसे उस गुणनफल में जोड़ दो जो उस पिंड को २२५ से गुणा करने पर आता है जिस पिंड की ज्या घटायी गयी है।

विज्ञान-भाष्य—इस श्लोक में ज्या ज्ञात हो तो कोण जानने की रीति बतलायी गयी है। यह एक उदाहरण से स्पष्ट हो जायगी। मान लो किसी कोण की ज्या ११४० है, अब यह जानना है कि कोण क्या है।

१७—२२ श्लोकों के अनुसार १७वें पिंड की ज्या ३०८४ और १८वें पिंड की ज्या ३१७७ है। इसलिए ३१४० में से ३०८४ घटाया तो शेष बचा ४६ । गत, गम्य पिंडों की ज्याओं का अंतर ६३ है,

रवेर्मन्दपरिध्यंशा मानवश्शीतगो रहाः ।

युग्मान्ते विषमान्ते च नखिलप्तोनितास्तयोः ।।३४॥

युग्मान्तेऽर्थाद्वयः खाग्निः सुरास्सूर्या नवार्णवाः ।

ओजे द्व्यगा वसुयमा रदा रुदा गजाब्धयः ।।३४॥

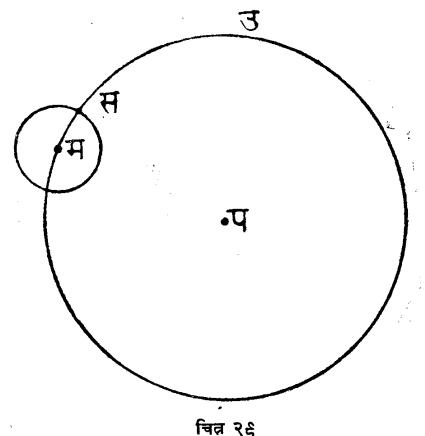
कुजादीनां ततश्शोद्रा युग्मान्तेऽर्थाग्निदस्रकाः ।

गुणाग्निचन्द्राः खागाश्च द्विरसाक्षीणि गोऽन्नयः ।।३६॥

स्रोजान्ते द्वित्रिकयमाः द्विविश्वे यमपर्वताः ।

खर्तुदस्रा वियद्वे दाश्शोद्यकर्मणि कीर्तिताः ।।३७॥

अनुवाद — (३४) सम पदों के अंत में सूर्य की मंद परिधि १४° और चन्द्रमा की ३२° होती है। विषम पदों के अंत में प्रत्येक की मंद परिधि २० कला कम होती है। (३५) मंगल, बुध, गुरु, शुक्र और शिन की मन्द परिधियाँ समपदों के अन्त में क्रम से ७५°, ३०°, ३३°, १२° और ४६° तथा विषम पदों के अंत में क्रम से ७२°, २८०°, ३२°, ११०° और ४८०° होती हैं। (३६) इन पांच ग्रहों की शीघ्र परिधियाँ समपादों के अन्त में क्रम से २३५०, १३२०, ७००, २६२०, और ३६० तथा (३७) विषमपदों के अंत में २३२०, १३२०, ७२०, २६०० और ४०० होती हैं जो शीघ्र कर्म के लिए कही गयी हैं।



विज्ञान भाष्य-मन्दोच्च के कारण ग्रह के मध्यम और स्पष्ट स्थानों में जो अंतर होता है वह मन्द फल और मन्द फल और शीघ्रोच्च के कारण मध्यम और स्पष्ट स्थानों में जो अन्तर होता है वह शीघ्र फल कहलाता है। यह मन्दोच्च या शीघ्रोच्च की दूरी के अनुसार घटता बढ़ता है। मध्यम और स्पष्ट ग्रहों में जो सबसे अधिक अंतर होता है वह मन्दोच्च के कारण हुआ तो परम मन्द फल और शीघ्रोच्च के कारण हुआ तो परम शीघ्र फल कहलाता है। यह वेध से अर्थात् निलका यंत्र द्वारा देखने से जाना जाता है। परम मन्द फल की ज्या को अर्द्धव्यास मानकर जो परिधि खींची जाती है उसे मन्दपरिधि कहते हैं। इसी तरह परम शीघ्र फल की ज्या को अर्द्धव्यास मानकर जो परिधि खींची जाती है उसे शीघ्र परिधि या चला परिधि भी कहते हैं। यदि एक वृत्त खींचकर उसके मध्य में पृथ्वी मान ली जाय और परिधि पर मध्यम ग्रह भ्रमण करता हुआ माना जाय तो परिधि को ग्रह का कक्षावृत्त या कक्षामण्डल कहते हैं। यदि इस कक्षावृत्त के ३६० समान भाग किये जायँ तो ऐसे १४ भागों के समान सूर्य की मंद परिधि का विस्तार, समपदों के अंत में होगा। ऐसे ही अन्य ग्रहों की मन्द और शीघ्र परिधियों के परिमाण के बारे में समझना चाहिये। इसे यों भी लिख सकते हैं कि सूर्य की मन्द परिधि कक्षावृत्त का के हि होती है। चित्र २६ में यदि प पृथ्वी का स्थान, उ म स किसी ग्रह का कक्षावृत्त तथा म और स उसके मध्यम और स्पष्ट स्थान हो जबिक मस का मान परम हो तो मस धनु को ग्रह का परम मन्द फल तथा इसकी ज्या को जो मस के बीच की रेखात्मक दूरी है परम मन्द फल ज्या कहते हैं। मस को अर्द्धव्यास और म को मध्य मानकर जो छोटी परिधि खींची गयी है वह मन्द परिधि है। यदि कक्षा वृत्त का विस्तार ३६० भाग माना जाय तो ऐसे जितने भाग के समान मंदपरिधि का विस्तार होता है उतने ही अंश की वह परिधि कहलाती है। इसी प्रकार शीघ्र परिधि की लम्बाई के बारे में समझना चाहिये । यह परिमाण भी भिन्न भिन्न आचार्यों के मत से भिन्न-भिन्न हैं। इसका कारण यह है कि परम मंद फल का मान सर्वदा एकसा नहीं रहता, शनैः शनैः बदलता जा रहा है। सूर्य का परम मन्द फल एक हजार वर्ष में ३ कला घटता जा रहा है। इस समय सूर्य का परम मंद फल १°५५ है। सूर्य सिद्धान्त में सूर्य का परम मंद फल २°१३ ४९ 1 है। इसमें वेध की स्थूलता के कारण भी अशुद्धि है।

> क्षोजयुग्मान्तरगुणा भुजज्या त्रिज्ययोद्धृता । युग्मे वृत्ते घनणं स्यादोजादूनाधिके स्फुटम् ॥३८॥

अनुवाद — (३८) विषम और समपदों के अंत की मन्द या शीघ्रपरिधियों के अंतर को मंद केन्द्र या शीघ्रकेन्द्र की भूज ज्या से गुणा करके विज्या से भाग दे दो।

यदि मन्दकेन्द्र या शीघ्र केन्द्र समपद में हो और विषम पद के अंत की मन्द या शीघ्र परिधि से समपद के अंत की मंद या शीघ्र परिधि कम हो तो उस लब्धि को समपदान्त परिधि में जोड़ दो तो इष्ट केन्द्र की स्फुट मंद या शीघ्र परिधि होगी। परन्तु यदि विषमपद के अंत की परिधि से अधिक हो तो उस लब्धि को सम पदान्त परिधि में घटा देने से स्फुट परिधि निकल आवेगी।

विज्ञान-भाष्य सूर्य सिद्धान्त का मत है कि मन्द परिधि या शीघ्र परिधि का मान मन्दकेन्द्र या शीघ्रकेन्द्र की भुज ज्या के अनुसार बदलता रहता है। किस जगह इसका परिमाण क्या है यह तैराशिक से निकालना चाहिए क्योंकि यह दिया हुआ कि सम और विषम पदों के अंत में इसके मान क्या हैं। बीच के किसी स्थान के मान को जानने के लिए यह तर्क करना चाहिए कि जब विज्या (भुज ज्या का परम मान) के अंतर पर परिधियों का अंतर दिया हुआ है तो इष्ट केन्द्र की भुज ज्या के अंतर पर कितना होगा। इस नियम को संक्षेप में यों लिख सकते हैं— स्फुट मंद परिधि

चमंद परिधि<u></u>चिवषम और सम पदों के अंत की परिधियों-

का अंतर × इष्ट केन्द्र की भुज ज्या विज्या

जैसे सूर्य की समपदान्त मन्द परिधि ८४०, विषम और समपदान्तों के मंद परिधियों का अन्तर २० है, इसलिए यदि अभीष्ट मन्द केन्द्र अ हो तो स्फुट मन्द परिधि होगी

क्योंकि समपदान्त मन्द परिधि अधिक है।

इसी तरह अन्य ग्रहों की स्फुट मन्द परिधि तथा शीघ्र परिधि निकालनी चाहिए।

# तद्गुणे भुजकोटिज्ये भगणांश विभाजिते । तद्भुजज्याफलधनुः मान्दं लिप्तादिकं फलम् ।।३६॥

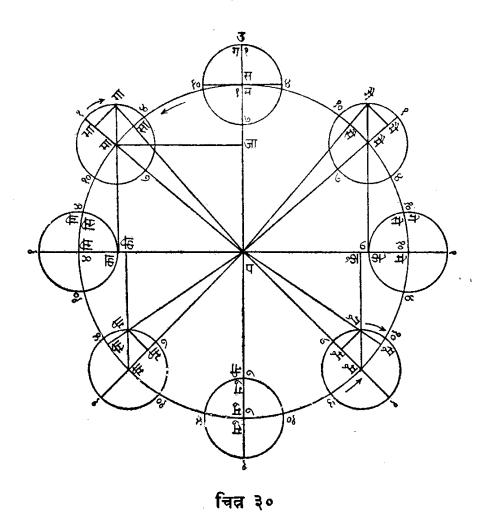
अनुवाद—(३६) स्फुट मन्द परिधि को क्रम से भुज ज्या और कोटि ज्या से गुणा करके ३६० से (यदि स्फुट मन्द परिधि अंशों में हो) या ११६०० से (यदि स्फुट मन्द परिधि अंशों में हो) या ११६०० से (यदि स्फुट मन्द परिधि कलाओं में हो) भाग है दो। लब्धि क्रम से भुजफल और कोटिफल (कलाओं में होंगी। भुजफल जिस धनु (कोण) की ज्या होगी उसे ही मन्द फल कहते हैं।

विज्ञान भाष्य - इस नियम को संक्षेप में यों लिख सकते हैं:-

भुज फल = 
$$\frac{\text{स्फुट मन्द परिधि  $\times$  भुज ज्या}}{३६०}$$
 कोटि फल =  $\frac{\text{स्फुट मन्द परिधि  $\times$  कोटि ज्या}}{३६०}$ 

भुज फल जिस अंग (धनु) की ज्या हो वही मन्द फल कहलाता है। उपर्युक्त समीकरणों में ३६० उसी समय होगा जब कि मन्द परिधि अंशों में हो। यदि मन्द परिधि कलाओं में हो तो ३६० की जगह २१६०० रखना होगा।

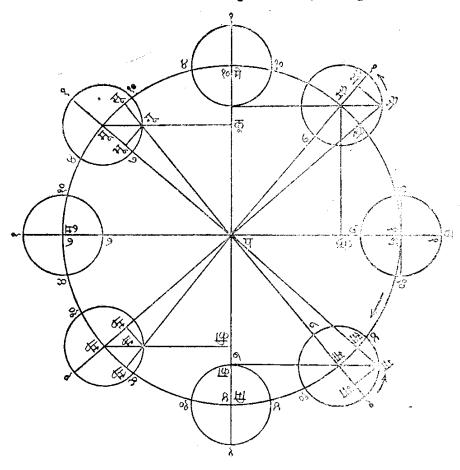
इसकी उपपत्ति यों है: -- ग्रह के मध्य और स्पष्ट स्थानों का अंतर क्या होता है यह जानने के लिए हमारे आचार्यों ने यह कल्पना की थी कि मध्यम ग्रह तो सदैव समान गति से अनुलोम दिशा में पृथ्वी की परिक्रमा करता रहता है और स्पष्ट ग्रह मन्द परिधि पर जिसके मध्य में मध्यम ग्रह रहता है, विलोग दिशा में इस प्रकार चल रहा है कि जितने समय में मध्यम ग्रह अपनी कक्षा में (कक्षावृत्त में) पूरा-चक्कर कर लेता है, उतने ही समय में स्पष्ट ग्रह मन्द परिधि पर अपना चक्कर कर लेता है। मन्द परिधि पर चक्कर लगाते हुए स्पष्ट ग्रह कक्षावृत्त में जहाँ देख पड़ता है उसी विन्दु को स्पष्ट ग्रह का स्थान कहते हैं। यह बात चित्र ३० से भली भाँति समझ में आ जायगी। इसमें प पृथ्वी का केन्द्र है। प को केन्द्र मान कर पम विज्या से जो बड़ा वृत्त खींचा गया है वह कक्षावृत्त कहलाता है। इसी कक्षावृत्त पर मध्यम ग्रह अनुलोम दिशा में मध्यम गति से भ्रमण करता हुआ माना गया है। म, मा, मि, मी, मु, मू, मे, मै, मध्यम ग्रह के आठ स्थान हैं म वह स्थान है जहाँ मध्यम और स्पष्ट ग्रहों का अंतर शून्य होता है। अर्थात् इसी दिशा में ग्रह का मन्दोच्च होता है। कक्षा वृत्त में इसी जगह १ लिखा हुआ है और स भी लिखा हुआ है जिससे प्रकट होता है कि यहीं मध्यम और स्पष्ट ग्रह एकसाथ होते हैं और इसी जगह से आरम्भ करके कक्षावृत्त अनुलोम दिशा में तीन-तीन राशि के अंतर पर चार पदों में बाँटा गया है। इसीलिए पहले पद के अंत में ४, दूसरे पद के अंत में ७ और तीसरे पद के अंत में १० के अंक लिखे गये हैं। म; मा, मि, इत्यादि मध्यम ग्रह के स्थानों को मध्यम मानकर ग्रह की मन्द परिधि के मानानुसार जो छोटे-छोटे वृत्त खींने गये हैं वही स्फुट मन्द परिधि है। चित्र को स्पष्ट करने के लिए स्फुट मन्द परिधि और कक्षा वृत्त के विस्तार उसी अनुपात में नहीं दिखाये गये हैं, जिस अनुपात में यह प्रत्यक्ष देखे जाते हैं अथवा ग्रन्थों में दिये है। मंद परिधि कुछ बढ़ाकर खींची गयी है। सूर्य सिद्धान्त के अनुसार इस स्फुट मन्द परिधियों के मान भी सर्वत्न समान नहीं होते । प म, प मा, प मि इत्यादि रेखाएँ मंद परिधि के दूर वाले विन्दु पर जहाँ पहुँचती है वहाँ भी मंद परिधि पर १ के अंक लिखे हुए हैं। यहाँ से आरंभ करके मंद परिधि



पर तीन तीन राशि या नब्बे नब्बे अंश के अंतर पर विलोग दिशा में ४, ७, ९० के अंक लिखे गये हैं। जिस समय मध्यम ग्रह म पर होता है उस समय स्पष्ट ग्रह मंद परिधि के उस विन्दु पर रहता है जहाँ १ लिखा हुआ है। यही ग्रह के मन्दोच्च का स्थान है; इसलिए वहाँ उभी लिखा हुआ है। जितने समय में मध्यम ग्रह कक्षावृत्त पर म से मा तक जाता है उतने समय में स्पष्ट ग्रह मंद परिधि पर १ से गा तक जाता है; क्योंकि मध्यम ग्रह का कक्षावृत्त पर और स्पष्ट ग्रह का मंद वृत्त (मंद परिधि को मंद वृत्त भी कहते हैं) पर कोणीय वेग समान होता है, इसलिए मागा रेखा पम रेखा के जिसको नीचोच्च रेखा कहते हैं समानान्तर होती है। गा और प को मिलाने वाली रेखा को मंदकर्ण कहते हैं। यही पृथ्वी के मध्य से स्पष्ट ग्रह की दूरी होती है। यह मंदकर्ण कक्षा वृत्त को सा विन्दु पर काटता है, इसलिए स्पष्ट ग्रह कक्षावृत्त में सा विन्दु पर ही देख पड़ता है। इसी विन्दु को स्पष्ट ग्रह का स्थान कहते हैं। सामा धनु अथवा सा प मा कोण को मंद फल कहते हैं। म मा घनु अथवा म प मा कोण को मन्द केन्द्र और मन्द केन्द्र का अंतर मंद फल कहलाता है। मा से नीचोच्च

रेखा प म पर मा जा लम्ब है यही म मा मन्द केन्द्र की भुज ज्या है। मा से मा का लम्ब को ममा की कोटि ज्या कहते हैं। यह उस रेखा परः लम्ब है जो प म से समकोण बनाती हुई प बिन्दु पर खींची गयी है। गा से प मा पर जो लम्ब गा भा डाला गया है उसे भुजफल और मा भा को कोटिफल कहते हैं।

इसी प्रकार जब मध्यम ग्रह मि, मी, मु, मू, इत्यादि कक्षावृत्त के विन्दुओं पर रहता है तब स्पष्ट ग्रह क्रम से गि, गी, गु, गू, इत्यादि मन्द वृत्त के विन्दुओं पर रहता है। ऐसी दशा में स्पष्ट ग्रह कक्षा वृत्त के सि, सी, सु, सू, विन्दुओं पर देख



चित्र ३१

पड़ता है। इन विन्दुओं पर भी भुज ज्या, कोटि ज्या, भुजफल, कोटि फल, इत्यादि के लिए वैसा ही समझना चाहिये जैसा पहले कहा गया है।

जब मन्द केन्द्र तीन राशि या ६०° के समान होता है तब मध्यम ग्रह मि पर होता है। ऐसी दशा में स्पष्ट ग्रह मध्यम ग्रह से परम अंतर मि सि पर होता है। यही परम मंद फल कहलाता है। जब मन्द केन्द्र ६ राशि या १८०° के समान होता है तब मध्यम ग्रह मु पर और स्पष्ट ग्रह गु पर होता है; इसलिए स्पष्ट ग्रह कक्षावृत्त के सु विन्दु पर देख पड़ता है। इस जगह मन्द फल शून्य तथा मन्द कर्ण पर गु सब छोटा होता है। जब ग्रह गुपर होता है, तब पृथ्वी से अत्यन्त निकट होता है। इसी स्थान को ग्रह का नीच कहते हैं।

जब मंद केन्द्र ६ राशि या २७०° के समान होता है तब मध्यम ग्रह मे पर और स्पष्ट ग्रह गे पर होते हैं। इस जगह भी मध्यम और स्पष्ट ग्रहों का अंतर परम होता है। चित्र में, मे से परम मन्द फल है।

सूर्य सिद्धान्त के अनुसार मन्द केन्द्र विलोम दिशा में नापा जाता है; इसलिए इस पद्धित के अनुसार कक्षावृत्त और मंद वृत्त पर १,४,७,१० के अंक इस प्रकार लिखे जाने चाहिये जैसे ३१ चित्र हैं। इससे शीघ्र केन्द्र के सम्बन्ध की सब बातें भी जानी जा सकती हैं। इसीलिए सूर्य सिद्धान्त में दोनों को एक ही चित्र द्वारा समझाया गया है। परन्तु इससे समझने में कुछ किठनता पड़ती है। भास्कराचार्य ने इस चित्र को केवल शीघ्र-केन्द्र और इसी के सम्बन्ध की सब बातें जैसे शीघ्रफल शीघ्रकर्ण इत्यादि को जानने के लिए प्रयोग किया है। दो चित्रों से भ्रम नहीं होता,। इन दो चित्रों की सहायता से ३६, ४०, ४१, ४२ और ४५वें श्लोकों की उपपत्ति सहज ही समझ में आ सकती है।

३ ६ वें श्लोक में बतलाया गया है कि

क्योंकि जब मध्यम ग्रह मा पर रहता है तब माजा भुज ज्या, मा का कोटि ज्या, गाभा भुजफल और भामा कोटिफल कहलाते हैं। ऊपर यह समझाया गया है कि <गामाभा = <मापजा

और <गाभामा = <माजाप, क्योंकि दोनों समकोण हैं। इसलिए △ गा भा मा और △ मा जा प सजातीय (Similar) हैं।

- , गाभा : गामा :: माजा : माप
- . गाभा <u>माजा</u> • गामा माप

अथवा गाभा गामा माजा माप

परन्तु गा मा स्फुट मंद परिधि की विज्या है और माप कक्षावृत्त की विज्या है, और दो वृत्तों की विज्याओं में परस्पर वही सम्बन्ध होता है जो उनकी परिधियों में होता है, इसलिए

यदि स्फुट परिधि अंशों में हो तो कक्षावृत्त का मान ३६० होगा और यदि कलाओं में हो तो कक्षावृत्त का मान २१६०० होगा।

इसी तरह भामा : गामा :: पजा : माप

या कोटि फल
$$=\frac{ \text{कोटि ज्या} \times स्फुट मन्द परिधि }{ \text{कक्षावृत्त} }$$
 (२)

इस प्रकार ३६वें श्लोक के नियम की उपपत्ति सिद्ध हो गयी। इस प्रकार जो भुजफल निकलता है वह जिस कोण की ज्या होता है उस कोण को मन्दफल कहते हैं। चित्र ३० में गाभा भुजफल का कोण गापभा है, इसलिए गापभा कोण ही मंद फल है। इस कोण का मान भारतीय रीति से जानने के लिए तैराशिक से पहले यह जानना चाहिये कि सामा जीवा का मान क्या है। △ पभागा और △पमासा सजातीय हैं।

इसलिए 
$$\frac{\text{सामा}}{\text{पाप}} = \frac{\text{गाभा}}{\text{गाप}}$$
अथवा सामा  $= \frac{\frac{\text{साप} \times \text{गाभा}}{\text{गाप}}}{\text{गाप}}$ 

$$= \frac{\text{तिज्या} \times \text{भुजफल}}{\text{मंद कर्ण}}$$
(३)

इस समीकरण से जो कुछ आवे वह सामा मन्द फल की ज्या है, जिससे ज्याओं की सारिणी से मन्द फल जाना जा सकता है। परन्तु श्लोक में गाभा के धनु को मन्द फल मान लिया गया है और समीकरण (३) की आवश्यकता नहीं बतलायी गयी है, इसका कारण यह है कि किसी ग्रह की मन्द परिधि का मान इतना कम होता है कि मन्द कर्ण गाप और विज्या सा प में बहुत कम अन्तर होता है जिसके कारण स्थूल रूप से भुजफल के धनु को ही मन्द फल मान लिया गया है। यदि सूक्ष्म गणना करना चाहें तो समीकरण (३) में जो कुछ बतलाया गया है वह संस्कार भी करना होगा; जैसा कि अगले ४०-४२ श्लोकों में शोध्रफल के लिए नियम है; क्योंकि शीध्र परिधि के बड़े होने से शीध्र कर्ण और विज्या का अन्तर बहुत अधिक होता है; जिससे शीध्र भुजफल और शीध्रफल के मानों में बहुत अन्तर होता है। इसलिए ३६वें श्लोक के अनुसार शीध्र भुजफल को ही शीध्रफल मान लेने में बहुत अशुद्धि रह जाती है।

शैद्यं कोटिफलं केन्द्रे मकरादौ धनं स्मृतम् । संशोध्यं तु त्रिजीबातः कर्क्यादौ कोटिजं फलम् ॥४०॥ त्रे तद्बाहुफलवर्गेक्यान्मूलं कर्णश्चलाभिधः । त्रिज्याऽभ्यस्तं भुजफलं चलकर्णिवभाजितम् ॥४९॥ लब्धस्य चापं लिप्तादिफलं शैद्यमिदं स्मृतम् । एतदादौ कुजादीनां चतुर्थे चैव कर्मणि ॥४२॥

अनुवाद—(४०) यदि शीघ्र केन्द्र ६ राशि (२००°) के ऊपर और ३ राशि (६०°) के भीतर हो तो कोटि फल को विज्या में जोड़े, परन्तु यदि शीघ्र केन्द्र ३ राशि के ऊपर और ६ राशि के भीतर हो तो कोटिफल को विज्या में से घटावे; (४९) जो कुछ आवे उसका वर्ग करके भुजफल के वर्ग में जोड़ दे और योगफल का वर्गमूल निकाले, जो आवे वही शीघ्रकर्ण या चलकर्ण होता है। विज्या को भुजफल से गुणा करके चलकर्ण से भाग दे दे, (४२) लब्धि जिस धनु (कोण) की ज्या होगी वही शीघ्रफल कहलाता है। यह शीघ्रफल मंगल आदि पांच ग्रहों के पहले और चौथे संस्कार के लिए काम में आता है।

विज्ञान भाष्य—३६वें श्लोक के विज्ञान भाष्य के अन्त में जिस समीकरण (३) की चर्चा है वह शीघ्रफल जानने के लिए बड़ा आवश्यक है। शीघ्रफल के लिए इस समीकरण का रूप यह होगा :—

सामा = विज्या × भुजफल इसमें जो भुजफल आया है वह तो ३६वें श्लोक शीघ्रकण से ही जाना जा सकता है, विज्या का मान पहले से नियत है, केवल शीघ्रकण का मान जानना रह गया जिसका नियम ४०वें और ४१वें श्लोक के पूर्वार्द्ध में बतलाया गया है। चित्र ३१ से प्रकट है कि गाप, गीप, गूप और गैप चलकण है। इनमें से

गाप = 
$$\sqrt{(भाप)^2 + (गाभा)^2}$$
  
=  $\sqrt{(भाम1 + \mu + \mu + \mu)^2 + (\eta + \mu)^2}$   
=  $\sqrt{(\hbar)}$  हिफल + किज्या)  $\frac{1}{2}$  +  $(\frac{1}{2})$  प्रम्तु  $\frac{1}{2}$  =  $\sqrt{(\hbar)}$  हिफल + किज्या)  $\frac{1}{2}$  +  $(\frac{1}{2})$  प्रम्तु  $\frac{1}{2}$  =  $\sqrt{(\hbar)}$  (भीप)  $\frac{1}{2}$  +  $(\frac{1}{2})$  भी)  $\frac{1}{2}$  =  $\sqrt{(\hbar)}$  (किज्या -  $\hbar$  हिफल)  $\frac{1}{2}$  +  $(\frac{1}{2})$  भीर पूप =  $\sqrt{(\frac{1}{2})}$  (किज्या -  $\frac{1}{2}$  )  $\frac{1}{2}$  =  $\sqrt{(\frac{1}{2})}$  (किज्या -  $\frac{1}{2}$  )  $\frac{1}{2}$  =  $\sqrt{(\frac{1}{2})}$  (किज्या -  $\frac{1}{2}$  )  $\frac{1}{2}$  +  $(\frac{1}{2})$  आ  $\frac{1}{2}$  =  $\sqrt{(\frac{1}{2})}$  (किज्या -  $\frac{1}{2}$  )  $\frac{1}{2}$  +  $(\frac{1}{2})$   $\frac{1}{2}$ 

इस प्रकार यह प्रकट है कि यदि शीघ्र केन्द्र पहले और चौथे पदों में अर्थात् ३ राशि के भीतर और ६ राशि के ऊपर हो तो तिज्या में कोटिफल को जोड़ना चाहिये परन्तु यदि शीघ्र केन्द्र दूसरे और तीसरे पदों में अर्थात् ३ राशि से ऊपर और ६ राशि के भीतर हो तो तिज्या में कोटिफल को घटाना चाहिये, फिर जो कुछ आवे उसके वर्ग को भुजफल के वर्ग में जोड़कर वर्गमूल निकालना चाहिये तो चलकर्ण ज्ञात हो जायगा। इन चारों समीकरणों को एक समीकरण में यों लिखा जा सकता है:——

चलकर्ण
$$=\sqrt{(विज्या $\pm$ कोटिफल) $^2+(भुजफल)^2}$$$

इसमें धनात्मक चिह्न तब प्रयोग करना चाहिये जब शीघ्र केन्द्र पहले और चौथे पदों में हो और ऋणात्मक चिह्न उस समय प्रयोग करना चाहिये जब शीघ्र केन्द्र दूसरे और तीसरे पदों में हो

कर्क चौथी राशि है और मकर १०वीं, इसलिए 'कर्कादी' का अर्थ है चौथी राशि से देवीं राशि और 'मकरादी' का अर्थ है १०वीं राशि से ३री राशि तक। मकरादि और कर्कादि शब्दों से यह भ्रम हो सकता है कि जब ग्रह इन राशियों में हो तो उपर्युक्त धन या ऋण चिह्न प्रयोग करना चाहिये। इसलिए मैंने अनुवाद में राशि की जगह पदों का व्यवहार किया है जो मेरी समझ में अधिक स्पष्ट है।

जब चलकर्ण ज्ञात हो गया तब शीघ्रफल जानने के लिए ३६वें श्लोक के समीकरण (३) का रूप यह होगा :—

सामा जिस धनु (कोण) की ज्या है वही शीघ्रफल कहलाता है।

४२वें श्लोक के उत्तरार्द्ध में यह बतलाया गया है कि शीघ्रफल की आवश्यकता केवल मंगल, बुध, गुरु, शुक्र और शनि पांच ग्रहों के स्पष्ट स्थान जानने के लिए पड़ती है, सूर्य और चन्द्रमा के लिए नहीं। सूर्य और चन्द्रमा के स्पष्ट स्थान तो केवल मंद फल के संस्कार से आ जाते हैं जैसा कि अगले (४३वें) श्लोक में बतलाया गया है।

यदि ३६-४१ क्लोकों को बीजगणित के अनुसार एक ही समीकरण से प्रकट

करना चाहें तो उसका रूप यह होगा :---

चलकर्ण = 
$$\left\{ \left( 383 = \pm \frac{शीघ्र स्फुट परिधि  $\times$  कोटि ज्या  $}{29500} \right)^2 + \left( \frac{शीघ्र स्फुट परिधि  $\times$  भुजज्या  $}{29500} \right)^2 \right\}^{\frac{1}{2}}$$$$

इसमें शीघ्र केन्द्र की ज्या और कोटि ज्या भारतीय रीति से निकाल कर उपर्युक्त ग्रह के 'भुज ज्या' और 'कोटि ज्या' के लिए लिखना चाहिये। शीघ्र स्फुट परिधि ३८वें श्लोक के अनुसार जानना चाहिये और इसे कलाओं में लिखना चाहिये।

> मान्दं कर्मैकमकेन्दोभौमादीनामथोच्यते । शेद्रं मान्दं पुनर्मान्दं शेद्रं चत्वार्यनुक्रमात् ॥४३॥

अनुवाद—(४३) सूर्य और चन्द्रमा मन्द फल के केवल एक संस्कार से स्पष्ट होते हैं; परन्तु मंगल आदि पाँच ग्रहों में शीघ्र फल का एक संस्कार करने के पीछे मंद फल के दो बार संस्कार करने पड़ते हैं जिसके पीछे चौथी बार फिर शीघ्र फल का संस्कार करना होता है।

विज्ञान भाष्य — हमारे प्राचीन आचार्यों ने चंद्रमा का स्पष्ट स्थान जानने के लिए केवल मंद फल का संस्कार करने की रीति बतायी है। परन्तु इससे वास्तव में चन्द्रमा का स्पष्ट स्थान नहीं निकलता। चन्द्रमा इतना छोटा पिंड है कि इस पर सभी ग्रहों का प्रभाव पड़ता है, जिसके कारण इसकी गति में बहुत सी भिन्नताएं उत्पन्न हो जाती हैं। इसलिए आजकल छोटे-छोटे कोई ४० संस्कार करने से चन्द्रमा का स्पष्ट स्थान शुद्धतापूर्वक जाना जा सकता है। इन चालीस संस्कारों में पाँच संस्कार बहुत बड़े हैं जो अवश्य करने चाहियें। इनकी चर्चा संक्षेप में आगे उस स्थान पर की जायगी जहां आजकल की पद्धित से ग्रहों के स्पष्ट स्थान जानने की रीति बतलायी जायगी।

मंगल आदि पाँच ग्रहों के स्पष्ट स्थान जानने के लिए जिन चार संस्कारों की चर्चा इस श्लोक में है उनकी रीति अगले ४४वें श्लोक में बतलायी गयी है।

#### मध्ये शीघ्रफलस्याधं मान्दमर्धफलं तथा। मध्यप्रहे मन्दफलं सकलं शैघ्रमेव च ॥४४॥

अनुवाद—(४४) मध्यम ग्रह को शीघोच्च में से घटा कर शीघ्र केन्द्र और इससे शीघ्रफल निकाले। इस शीघ्रफल का आधा मध्यम ग्रह में जोड़े (यदि शीघ्र केन्द्र ६ राशि से अधिक हो); जोड़ने या घटाने से जो आता है वही प्रथम संस्कार युक्त मध्यम ग्रह कहलाता है। इस प्रथम संस्कार युक्त मध्यम ग्रह को मन्दोच्च में से घटाने, शेष को मन्द केन्द्र समझ कर, मंद फल बनाने। इस मंद फल का आधा, प्रथम संस्कार युक्त मध्यम ग्रह में जोड़ने या घटाने से जो आता है वही द्वितीय संस्कार युक्त मध्यम ग्रह है। दूसरे संस्कार युक्त मध्यम ग्रह को मन्दोच्च में से फिर घटाने और शेष को दूसरा मन्द केन्द्र मान कर दूसरा मंद फल बनाने। इस मंद फल को मध्यम ग्रह में जोड़ने या घटाने से जो आता है वही मन्द स्पष्ट ग्रह कहलाता है। मन्द स्पष्ट ग्रह को शीघ्रोच्च में से घटाकर शीघ्र केन्द्र और शीघ्रफल बनाने और इस शीघ्रफल को मन्द स्पष्ट ग्रह में जोड़ने या घटाने से जो कुछ आने वही स्पष्ट ग्रह कहलाता है।

विज्ञान भाष्य—इस नियम को बीज-गणित की रीति से यों लिख सकते हैं:—

शीघ्रोच्च--मध्यम-ग्रह=शीघ्र केन्द्र, जिसका शीघ्रफल पहला शीध्रफल कहलाता है।

पहला संस्कार युक्त मध्यम ग्रह

मन्दोच्व — पहला संस्कार युक्त मध्यम ग्रह = संस्कृत मन्द केन्द्र जिसका मन्द-फल प्रथम संस्कृत मन्दफल है।

दूसरा संस्कार युक्त मध्यम ग्रह

$$=$$
 पहला संस्कार युक्त मध्यम ग्रह $\pm \frac{$  मन्दफल (प्रथम संस्कृत)  $}{२}$   $=$  मध्यम ग्रह $\pm \frac{$  (पहला) शीध्रफल  $\pm \frac{}{?}$ 

मन्दोच्च - दूसरा संस्कारयुक्त मध्यम ग्रह = दूसरा संस्कृत मन्द केन्द्र जिसका मन्दफल दूसरा संस्कृत मन्दफल है। मन्द स्पष्ट ग्रह = मध्यम ग्रह = दूसरा (संस्कृत) मन्द फल।
शीघोच्च - मन्द स्पष्ट ग्रह = दूसरा शीघ्र केन्द्र जिसका शीघ्रफल दूसरा शीघ्रफल है।

स्पष्ट ग्रह = मन्द स्पष्ट ग्रह = दूसरा शीझ फल = मध्यम ग्रह = दूसरा मन्द फल = दूसरा शीझ फल

यह तो सूर्य सिद्धान्त के शब्दों में स्पष्ट ग्रह जानने की रीति हुई। परन्तु व्यवहार में इससे बहुत झंझट करना पड़ता है, इसलिए इसी के सहारे सरल नियम इस प्रकार बनाया जा सकता है।

नीचे लिखी परिभाषाएं याद रखनी चाहिये : --

१ ली परिभाषा मन्दोच्च - मध्यम ग्रह = मन्द केन्द्र

२ री ,, शीघ्रोच्च – मध्यम ग्रह = शीघ्र वेन्द्र

शीघ्र केन्द्र से जो शीघ्र फल निकलता है वह पहला शीघ्र फल है। (१)

प्रथम संस्कृत मन्द केन्द्र

= मन्दोच्च - प्रथम संस्कार युक्त मध्यम ग्रह

$$= मन्द केन्द्र  $+ \frac{q_{\xi m} \hat{\eta}_{\xi} \hat{\eta}_{k}}{2}$  (३)$$

इससे प्रकट है कि प्रथम संस्कृत मन्द केन्द्र जानने के लिए समीकरण (२) की आवश्यकता नहीं, वरन् मन्द केन्द्र में पहले शीझफल का आधा चिह्न उलट कर (बीजगणित के अनुसार\*) जोड़ देने से ही काम चल जायगा। इससे जो मन्दफल बनाया जायगा वही पहला मन्दफल या प्रथम संस्कृत मन्दफल होगा।

<sup>\*</sup>बीजगणित के अनुसार जोड़ने का अर्थ यह है कि यदि एक संख्या धनात्मक हो और दूसरी ऋणात्मक तो ऋणात्मक संख्या को धनात्मक संख्या से घटाने पर जो कुछ आता है वह भी ऋणात्मक और धनात्मक संख्याओं का योगफल ही कहलाता है, यद्यपि अंकगणित में इस योगफल को दोनों का अन्तर ही कहेंगे।

जिससे सिद्ध हुआ कि दूसरा संस्कृत मन्द केन्द्र जानने के लिए प्रथम संस्कृत मन्द केन्द्र में पहले मन्द फल का आधा चिह्न उलट कर जोड़ दो। इसलिए समीकरण (४) की भी आवश्यकता नहीं है। दूसरे संस्कृत मन्द केन्द्र से जो मन्द फल बनाया जायगा वही दूसरा मन्द फल है।

इससे सिद्ध हुआ कि दूसरा शीघ्र केन्द्र जानने के लिए, शीघ्र केन्द्र में दूसरा मन्द फल चिह्न उलट कर जोड़ दो। इसलिए समीकरण (६) की भी आवश्यकता नहीं है। दूसरे शीघ्र केन्द्र से जो शीघ्र फल बनेगा वही दूसरा शीघ्र फल है।

## स्वब्ट ग्रह = मन्द स्वब्ट ग्रह = दूसरा शीघ्रफल = मध्यम ग्रह = दूसरा मन्द फल = दूसरा शीघ्रफल

(৯)

जिससे सिद्ध होता है कि मध्यम ग्रह में दूसरे मन्द फल को और दूसरे शीघ्र फल को बीज गणित के अनुसार जोड़ दो अर्थात् जो धनात्मक हो उसको जोड़ो और जो ऋगात्मक हो उसको घटाओ। दूसरा मन्द फल और दूसरा शीघ्र फल समीकरण (५) और (७) से जानना चाहिए।

संक्षेप में नियम यह हुआ :---

- (१) शीघ्रफल का आधा चिह्न उलट कर मन्द केन्द्रों में (बीजगणित के अनुसार) जोड़ दो तो प्रथम संस्कृत मन्द केन्द्र आ जावेगा। इसी का मन्द फल प्रथम संस्कृत मन्द फल या पहला मन्द फल है।
- (२) प्रथम संस्कृत मन्द केन्द्रों में पहले मन्द फल का आधा चिह्न उलट कर जोड़ दो तो दूसरा संस्कृत मन्द केन्द्र आ जावेगा। इसी का मन्द फल दूसरा संस्कृत मन्द फल या दूसरा मन्द फल है।
- (३) शीघ्र केन्द्र में दूसरा मंद फल चिह्न उलट कर जोड़ दो तो संस्कृत शीघ्र केन्द्र आवेगा, जिसका शीघ्रफल दूसरा शीघ्रफल है।
- (४) मध्यम ग्रह में दूसरा मंद फल और दूसरा शीघ्रफल बिना चिह्न उलटे जोड़ दो तो स्पष्ट ग्रह आ जावेगा।

सूर्य-सिद्धान्त में स्पष्ट ग्रह जानने का यही नियम है। अन्य आचार्यों ने इससे कुछ भिन्न रीति से काम लिया है, जिनकी तुलना करने की कोई आवश्यकता नहीं प्रतीत होती। ऐसे पेंचदार नियम केवल इसलिए बनाए गये थे कि स्पष्ट ग्रह का स्थान ठीक-ठीक ज्ञात हो जाय। इसलिए जिस-जिस नवीन संस्कार से स्पष्ट ग्रह का स्थान प्रायः ठीक-ठीक जाना जा सकता था वह सब काम में लाये जाते थे। इसी लिए आचार्यों के मतों में भिन्नता है। केवल इतने ही नियमों से यथार्थ स्थान नहीं जाना जा सकता है; इसकी परीक्षा आजकल कोई भी कर सकता है; इसलिए मेरा विचार है कि जिन-जिन संस्कारों से यह बात ठीक हो सकती है उनका प्रयोग करना अत्यन्त आवश्यक है। इसी दृष्टि से मैं उन नवीन रीतियों को भी विज्ञान भाष्य में लिखूंगा जिनसे वेध और गणित में समानता आ सकती है। परन्तु पहले कुछ उदाहरण दे देना चाहिये, जिनसे यह सहज ही जाना जा सके कि इन नियमों से स्पष्ट ग्रह कैसे जाना जा सकता है। इसके लिए मैं सूर्य, ब्रुध और गुरु तीन ग्रहों के उदाहरण दूंगा।

उदाहरण १—-१६७६ वि॰ की वसंत पंचमी की अर्द्ध राति की उज्जैन में सूर्य, बुध और गुरु के स्पष्ट स्थान क्या थे ?

पहले इनके मन्दोच्च के स्थान जानना है-

सृष्टि के आरंभ से १६७६ वि० की मेष संक्रान्ति तक १,६५,४८,८४,०२३ सीर वर्ष बीते (देखो मध्यामाधिकार) एक कल्प में सूर्य के मन्दोच्च के ३८७ भगण होते हैं; इसलिए १६७६ वि० की मेष संक्राति तक

- १७५ भगण २ राशि १७ अंश १७<sup>2</sup>३१<sup>7</sup>.१७०३

अर्थात् १६७६ वि० की मेष संक्रान्ति के दिन सूर्य के मन्दोच्च का स्थान था

२ १९० १७ ११ . १७०३। मन्दोन्च की गति इतनी कम (सूर्य सिद्धान्त के अनुसार) होती है कि मन्दोन्च का यह स्थान कई वर्ष तक यही माना जा सकता है।

क्रिक्ट में क्रिक्ट के मिला के क्रिक्ट के क्रिक्ट क्रिक्ट के भागा ४३२×१०० भगण

. = 9६६ भ रा १०°२५'१६." ५४

.'. १६७६ वि॰ में बुध के मन्दोच्च का स्थान ७ १००२८ १६. ४४ है।

इस समय गुरु के मन्दोच्च का स्थान

$$=\frac{9, £ \checkmark, ¥ <, = \checkmark, \circ ? 3 \times £ \circ \circ}{832 \times 90\%}$$
भगण

$$=\frac{98 \times 10^{-5}}{85}$$
 भगण

ै. १६७६ वि० में गुरु के मन्दोच्च का स्थान ५<sup>रा</sup>२१<sup>०</sup>२२ १६. "२१ है।

इन ग्रहों के मध्यम स्थान जानने के लिए कलियुग के आदि से अहर्गण निकाल कर गणना करनी चाहिये, जैसा कि मध्यमाधिकार के प्रविं श्लोक में बतलाया गया है।

कलियुग के आदि से १८७६ वि॰ की वसंत पंचमी की अर्द्ध रावि तक के अहुर्गण (मध्यमाधिकार के अनुसार निकाला तो) १८,३४,६७७ हुए।

जब एक महायुगीय सावन दिन में अर्थात् १४७,७६,१७,६२८ सावन दिन में सूर्य के ४३,२०,००० मगण होते हैं तब १८,३४,६७७ सावन दिन में भगण

ं सूर्य का मध्यम स्थान == ६रा८० १२'६''

इसी तरह गुरु का मध्यम स्थान

=४२३<sup>भ६रा</sup>१६०५४<sup>१</sup>३७

=६<sup>रा</sup>१६°५२′३७″ और बुध के शीघ्रोच्च का स्थान

क्यराहु०२६४१७४ अब पहले सूर्य का स्पष्ट स्थान जानना चाहिये:--इस अध्याय के श्लोक २६ के अनुसार, सूर्य का मन्द केन्द्र

च्यसूर्य के मन्दोच्च का स्थान — सूर्य का मध्यम स्थान चरराव्७०व्७/३व्// — ६राद०वर्रह्//

=x<sup>₹1</sup>E°x'??"

= 94 &°4' ₹ ₹"

यहाँ २ राशि ६ राशि से कम है इसलिए २ में १२ राशि (१ भगण) जोड़कर योगफल में से द राशि घटायी गयी हैं। ऐसी ही क्रिया जहाँ कहीं आवश्यकता पड़े करनी चाहिये। मन्द केन्द्र ३ राशि से अधिक और ६ राशि से कम है इसलिए दूसरे पद में है और गत भाग ६६°५'र२'' तथा गम्य भाग (६०° में से गत भाग घटाने पर) २०° $\pm$ ४'३='' है। इसलिए ३० वें श्लोक के अनुसार गम्य की ज्या अर्थात् २० $^{\circ}$ ५४'३='' की ज्या भुजज्या होगी और ६६°५'२२'' की ज्या कोटि ज्या होगी।

२०°
$$x$$
8' रू $=$  २०° $x$  $x$ ' स्वल्पान्तर से  
= २० $\times$  ६०  $+$   $x$  $x$  कला  
= १२ $x$  $x$ 

३१वें क्लोक के अनुसार १२४४ को २२५६ से भाग देने पर गत पिंड ४ और ६ठें पिंड में १३० आया।

इसलिए ३२वें श्लोक के अनुसार जब १२९ को ५वें पिंड की ज्या अर्थात् ११०५ में जोड़ा तो आया १२२६ ; यही इष्ट भुजज्या है.।

३४वें श्लोक के अनुसार सूर्य की मन्द परिधि समपद के अन्त में १४° और विषम पद के अन्त में २०' कम होती है, इसलिए जब भुजज्या १२२६' होगी तब ३८वें श्लोक के अनुसार मंद परिधि २०'×१२२६' अर्थात् स्वल्पान्तर से ७' कम होगी,

इसलिए ३६वें श्लोक के अनुसार,

भुजफल = 
$$\frac{-33 \times 9775}{78500}$$
 कला 
$$= \frac{8078745}{78500}$$
 = 
$$80^{6}$$
 स्वल्पान्तर से

इसी भुजफल को मन्दफल मान लिया जाता है। यदि और सूक्ष्म गणना करनी हो तो ४० - ४२ श्लोकों की क्रिया भी करनी चाहिये जैसा कि ३६वें श्लोक के विज्ञान भाष्य के समीकरण (३) में दिखलाया गया है। परन्तु ऐसा करने में गणित बहुत करना पड़ता है और अन्तर बहुत कम होता है, इसलिए मन्द फल के लिए ४० - ४२ श्लोकों की क्रिया करने की आवश्यकता नहीं है।

यही मन्द फल सूर्य के मध्यम स्थान में जोड़ना चाहिये क्योंकि मंद केन्द्र पहले दो पदों में है, जैसा कि ५वें और आगे आने वाले ४५वें श्लोकों में बतलाया गया है। इसलिए सूर्य का स्पष्ट स्थान उज्जैन में वसंत पंचमी की मध्यम अर्द्धराति को

द<sup>रा</sup> ८° १२' ६"+४७' अर्थात् ६ रा ५° ५६' ६" होगा।

गुरु का स्पष्ट स्थान जानने के लिए-

गुरु का मन्द केन्द्र — गुरु का मन्दोच्च — गुरु का मध्यम स्थान

= ११<sup>रा</sup> १० ३० स्वल्यान्तर से

गुरु का शीघ्र केन्द्र = गुरु का शीघ्रोच्च - गुरु का मध्यम स्थान

**सूर्य का मध्यम स्थान - गुरु का मध्यम स्थान** 

=? " १८° 9£' ३२"

= २<sup>रा</sup> १८० २० स्वल्पान्तर से

=95° 70'

शीघ्र केन्द्र ३ राशि से कम है इसलिए विषम पद में है; इसलिए ७८° २० की ज्या शीझ भूजज्या और ११° ४० की ज्या शीझ कोटिज्या हुई।

$$\frac{8000}{224}$$
=२० पिड + २०० कला

२० वें पिंड की ज्या

**== ३३२**१′

२१ वें पिड की ज्या

२२ व । पड का ज्या = ३३७२'
दोनों की ज्याओं का अन्तर= ५१'

२२४ : २०० : : ४१ : अभीष्ट अन्तर

ैं अभीष्ट अन्तर = 
$$\frac{200 \times 48}{224} = \frac{936}{3} = 84$$
  
ें भीघ्र भुजज्या =  $3328' + 84' = 3366'$   
 $880' = 99 \times 60 + 80 = 900'$   
 $\frac{900}{224} = 3$  पिंड +  $24'$ 

३रे पिंड की ज्या=६७9'
४थे पिंड की ज्या=६६०'
दोनों का अन्तर=२१६

२२५ : २५ : : २१६ : अभीष्ट अंतर

$$\therefore$$
 अभीष्ट अन्तर= $\frac{74 \times 788}{774}$ = $78$ 

े. शीघ्र कोटिज्या = ६७९ + २४ = ६६५ । गुरु की शीघ्र परिधि विषम पदान्त में ७२° और सम पदान्त में ७०° है, इसलिए दोनों का अंतर २° है और ३८वें श्लोक के अनुसार

स्पुट शोझ परिधि = 
$$60^{\circ} + \frac{2^{\circ} \times 3366}{3836}$$
  
=  $60^{\circ} + 2^{\circ}$  स्वल्पान्तर से  
=  $60^{\circ}$   
शोझ भुजफल =  $\frac{62 \times 3366}{360}$  [श्लोक ३६]  
=  $603^{\circ}$   
और शीझ कोटिफल =  $\frac{62 \times 624}{360}$   
=  $936^{\circ}$ 

शीघ्र केन्द्र पहले पद में है इसलिए शीघ्र कोटिफल ४०वें श्लोक के अनुसार विज्या में जोड़ना चाहिये, इसलिए शीघ्रकण

$$= \sqrt{(3 \times 3 + 93 \times 6)^{2} + 693^{2}} [ श्लोक ४९ उत्तरार्ध]$$

$$= \sqrt{3499^{2} + 693^{2}}$$

$$= \sqrt{9, 79, 28, 278 + 8, 47, 27}$$

$$= \sqrt{1, 100} = \sqrt$$

शीध्रफल  $=\frac{3 \times 3 \times \times 50^3}{3500}$  कला [ श्लोक ४१ का उत्तराढ़ें, ४२ का पूर्वाढ़ें]=535 कला

यह पहला शीघ्रफल हुआ। यह धनात्मक है, क्योंकि शीघ्र केन्द्र पहले पद में हैं। यदि सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार आगे की क्रियाएं करनी हों तो ४४वें श्लोक के अनुवाद में जो कुछ लिखा गया है उसके अनुसार करना चाहिये। परन्तु यह बहुत लम्बी रीति है इसलिए इस श्लोक के विज्ञान भाष्य के अंत में जो संक्षिप्त नियम लिखे गये हैं उन्हीं के अनुसार क्रिया करता हूँ:—

नियम (१) के अनुसार + ६३६ का आधा, चिह्न उलटने से - ३१६ अर्थात् - ५°१६ हुआ। इसको गुरु के मंद केन्द्र ११ रा १°३० में बीजगणित के अनुसार जोड़ा तो आया १० रा २६°१२ । यही प्रथम संस्कृत मंद केन्द्र हुआ। इसका मन्द फल प्रथम संस्कृत मंद फल हुआ।

१० रा २६°१२ नव राशि से अधिक है इसलिए चौथे पद में है, जिसका १ रा २६°१२ अर्थात् ४६°१२ गत और ३३°४५ गम्य है।

= २०२८ कला

= ६ पिंड 🕂 ३

क्ष वें पिंड की ज्या = 9£9°

ं. दोनों ज्याओं का अंतर=१८३ २२५; ३ :: १८३ : अभीष्ट अंतर

... अभीष्ट अंतर
$$=\frac{3\times9=3}{224}=7$$

ं. मंद भूजज्या = १६१० + २ = १६१२

वृहस्पति की मन्द परिधियों का अंतर 9° है इसलिये ३८ वें श्लोक के अनुसार,

मन्द म्फुट परिधि=
$$33^{\circ} - \frac{9^{\circ} \times 9697}{3836}$$
  
=  $33^{\circ} - 33'$   
=  $9680'$ 

यह ऋणात्मक है, क्योंकि मंद केन्द्र चौथे पद में है; इसका आधा, चिह्न उलटने से + द६ होगा। नियम (२) के अनुसार,

दूसरा संस्कृत मंदकेन्द्र = १० रा २६°१२′ + ८६′

इसका मंदफल दूसरा संस्कृत मंदफल होगा।

अब १०<sup>रा</sup> २७°३८ चौथे पद में हैं, जिसका १ रा २७°३८ गत और १ रा २°२२ गम्य है।

$$9^{71}$$
  $9^{9}$   $9^{$ 

द वें पिंड की ज्या = १७१६

६ वें पिड की ज्या = १६१०

अंतर = 9 + 9'

२२४ : १४२ : : १६१ : अभीष्ट अंतर

ं, अभीष्ट अंतर
$$=\frac{882 \times 888}{224}$$
= 928

... मन्द स्फुट परिधि = ३३° - 
$$\frac{१^{\circ} \times १ \times 8^{\circ}}{3835}$$
  
= ३३° - ३२'

यह भी ऋणात्मक है। इसलिए इसका चिह्न उलट कर, नियम (३) के अनुसार शीझकेन्द्र में जोड़ देने से संस्कृत शीझकेन्द्र आवेगा। इसलिए संस्कृत शीझकेन्द्र = ७६°२० + २°४६′

यह प्रथम पद में है, इसलिए इसकी ज्या शीघ्र-भुजज्या और द°५४ की ज्या शीघ्र-कोटिज्या होगी

२२५: १४१:: ३७: अभीष्ट अंतर

ं. अभीष्ट अंतर
$$=\frac{१४१\times39}{224}=23'$$

्रै.२२५: ५४:: २२२: अभीष्ट अन्तर

ं.अभीष्ट अन्तर=
$$\frac{58 \times 22}{22 \text{ kg}}$$
= 53

गुरु की शीघ्र परिधि विषम पदान्त में ७२° है, इसलिए पहले की तरह इस बार भी स्फुट शीघ्र परिधि ७२° ही होगी।

ं.शीघ्र भुज फल 
$$=$$
  $\frac{62 \times 33 £ \times}{360}$  कला  $= 69 £ \times$ 
और शीघ्र कोटिफल  $=$   $\frac{62 \times 33 £ \times}{360}$ 

यह शीघ्र कोटिफल विज्या में जोड़ा जायगा।

इसलिए, शीघ्र कर्ण = 
$$\sqrt{(3885+805)^2+605^2}$$
  
=  $\sqrt{3888^2+605^2}$   
=  $3605$   
:.बूसरा शीघ्रफल =  $\frac{3835\times605}{3605}$  [श्लोक 89, 82]  
=  $680$  कला  
=

इस उदाहरण से यह स्पष्ट हो गया होगा कि प्रत्येक ग्रह को स्पष्ट करने के लिए दो बार शी झफल और दो बार मन्द फल निकालना पड़ता है और प्रत्येक के लिए भुजज्या, कोटिज्या, स्फुट-परिधि भुजफल, कोटिफल शी झकर्ण तथा शी झफल निकालना होता है। यदि शून्य से ६०° तक के एक एक अंश या आधे-आधे अंश को ज्या और कोटिज्या की सारिणी दी हुई हो तो भुजज्या और कोटिज्या सारिणी देखकर जानी जा सकती है। यह सारिणी सब ग्रहों के लिए काम में आ सकती है। इसी प्रकार प्रत्येक ग्रह के मन्द फल और शी झफल की भी सारिणी बनायी जा सकती है जिससे स्पष्ट करने की लम्बी क्रिया बहुत संक्षिप्त हो जायगी और गुणा भाग करने का भी झंझट मिट जायगा। व्यवहार में ऐसा होता भी है। आजकल मकरंद सारिणी अधिक काम में आती है।

इसी प्रकार बुध का भी स्पष्ट स्थान जाना जा सकता है। मध्यम बुध का स्थान वही होता है, जो सूर्य का। शीध्रोच्च का स्थान जानना होता है। और बातें सब उसी प्रकार करनी पड़ती हैं जैसी गुरु के लिए की गयी हैं। उदाहरण देकर पुस्तक का आकार बढ़ाने की कोई आवश्यकता नहीं प्रतीत होती।

अजादिकेन्द्रे सर्वेषां भान्दे शैन्ने च कर्मणि। धनं ग्रहाणां लिप्तादि तुलादावृणमेव च ॥४५॥

अनुवाद—(४४) जब शीघ्र केन्द्र या मन्द केन्द्र ६ राशि से कम हो तो शीघ्रफल या मन्दफल धनात्मक होता है, इसलिए सब कामों में जोड़ा जाता है और जब शीघ्र केन्द्र या मन्द केन्द्र ६ राशि से अधिक होता है तब घटाया जाता है। विज्ञान भाष्य—अज या मेष पहली राशि का नाम है इसलिए अजादि केन्द्र का अर्थ है पहली राशि से ६ राशि तक का केन्द्र और तुलादि केन्द्र का अर्थ है सातवीं राशि से १२वीं राशि तक का केन्द्र जैसा कि ४०वें श्लोक में कर्कादि और मकरादि के लिए समझाया गया है। जोड़ने और घटाने का कारण ५वें श्लोक के विज्ञान भाष्य में तथा और कई स्थानों में बतलाया गया है (देखो चित्र १५)।

अर्कबाहुफलाभ्यस्ता ग्रहभुक्तिविमाजिता। भचक्रकलिकाभिस्तु लिप्ता: कार्या ग्रहेऽर्कवत्।।४६।।

अनुवाद—(४६) सूर्यं के भुजफल (मंदफल) को ग्रह की दैनिक स्पष्टगित से
गुणा करके गुणनफल को १२ राशि की कलाओं से अर्थात् २१६०० कलाओं से भाग
देने पर जो आवे उसको ग्रह के स्पष्ट में जोड़ो (यदि सूर्यं का मन्दफल धनात्मक हो)
और घटाओ (यदि सूर्यं का मन्दफल ऋणात्मक हो) ऐसा करने से स्पष्ट अर्द्धरादि
काल का ग्रह स्पष्ट होगा।

विज्ञान भाष्य — जिस समय मध्यम सूर्य यामोत्तर वृत्त पर आता है उस समय मध्यम मध्यान्ह और जिस समय स्पष्ट सूर्य यामोत्तर वृत्त पर आता है उस समय स्पष्ट मध्यान्ह होता है। इसी प्रकार जिस समय मध्यम सूर्य पाताल में (यामोत्तर वृत्त के उस भाग में जो क्षितिज के नीचे होता है) होता है उस समय मध्यम अर्द्धराति और जिस समय स्पष्ट सूर्य पाताल में होता है उस समय स्पष्ट अर्द्धराति होती है। इससे यह प्रकट है कि स्पष्ट सूर्य मध्यम सूर्य से जितना पहले या पीछे पाताल में आवेगा उतना ही पहले या पीछे स्पष्ट अर्द्धराति होगी। परन्तु स्पष्ट और मध्यम सूर्य के अन्तर को मन्दफल कहते हैं; इसलिए जितने समय में मन्दफल के समान क्रान्तिवृत्त का खंड यामोत्तर उल्लंघन करेगा उतने ही समय आगे या पीछे स्पष्ट अर्द्धराति होगी।

इतने समय में ग्रह जितना चलेगा उतना जान कर मध्यम अर्द्धरादि कालिक स्पष्ट ग्रह में जोड़ने या घटाने से स्पष्ट अर्द्धरादि कालिक स्पष्ट ग्रह होगा। सूक्ष्म गणना करने के लिए पहले यह जानना चाहिये कि मन्दफल के समान क्रान्तिवृत्त का खंड यामोत्तरवृत्त का उल्लंघन कितनी देर में करेगा परन्तु ऐसा न करने से भी अशुद्धि बहुत कम होती है। इसलिए संक्षेप में इतना ही करना बस है कि जितने समय में पूरा भूचक यामोत्तर वृत्त का उल्लंघन करता है उतने समय में ग्रह अपनी दैनिक गित के समान आगे बढ़ता है इसलिए जितने समय में मन्द फल के समान क्रान्तिवृत यामोत्तर वृत्त का उल्लंघन करता है उतने समय में ग्रह की गित क्या होगी।

इस सम्बन्ध में कुछ विशेष चर्चा आगे की जायगी जब 'काल समीकरण' पर लिखा जायगा।

> शोद्रफलस्यार्धं मध्ये मान्दमर्ध**फ**लं तथा । शैघ्रमेव च ॥४७॥ पुनर्मान्दं मध्यग्रहे सकलं कार्यं ग्रहवन्मन्दकर्मणि। ग्रहभूक्ते: फलं कर्क्यादी तद्धनं तत्र मकरादावृणं स्मृतम् ॥४८॥ दोज्यन्तिरगुणा भुक्तिस्तत्वनेत्रोद्धृता पुनः । स्वमन्दपरिधिक्षुण्णा भगणांशोद्धृता कला: ।।४६।।

अनुवाद—(४७) चन्द्रमा की मध्यम दैनिक गित से इसके मंदोच्च की दैनिक गित घटा कर आगे (४८ ४६ ग्लोकों में) बतलायी जाने वाली क्रिया से चन्द्रमा का मंदगित फल निकाल कर दैनिक मध्यम गित में घटाने या जोड़ने से चन्द्रमा की स्पष्ट दैनिक गित निकलती है। (४८) अन्य ग्रहों की मध्यम दैनिक गित से ही मंदगित फल ग्रह के मंदफल जानने की क्रिया की तरह जानना चाहिए जिसकी रीति यह है—मध्यम दैनिक गित को गत और गम्य भुजज्याओं के अन्तर से गुणा करके गुणनफल को २२५ से भाग दे दो; (४८) लब्धि को मन्द परिधि से गुणा करके भगणांश से (यदि मन्द परिधि अंशों में हो तो २६० से और यदि कलाओं में हो तो २९६० से) भाग दे दो, लब्धि कलाओं में होगी। यदि मन्द केन्द्र दूसरे और तीसरे पदों में (कर्कादि पदों में) हो तो जोड़ो और पहले या चौथे पदों में (मकरादि पदों में) हो तो घटाओ। ऐसा करने से सूर्य और चंद्रमा की स्पष्ट दैनिक गित तथा अन्य ग्रहों की मन्द दैनिक गित ज्ञात होती है।

विज्ञान भाष्य—किसी ग्रह की मध्यम दैनिक गित में से उसके मन्दोच्च की दैनिक गित घटा देने से उसके मन्द केन्द्र की दैनिक गित ज्ञात होती है। इसे ही ग्रह की केन्द्र गित कहते हैं। परन्तु चन्द्रमा के सिवा अन्य ग्रहों के मन्दोच्च की गित इतनी कम होती है कि उसके छोड़ देने से कोई अगुद्धि नहीं हो सकती इसलिए अन्य ग्रहों की मध्यम दैनिक गित ही केन्द्र गित समझ ली गयी है, केवल चन्द्रमा के लिए केन्द्र गित जानने का विधान है। जैसे मध्यम ग्रह में मन्द फल का संस्कार देने से मन्द स्पष्ट ग्रह निकलता है वैसे ही मध्यम दैनिक गित में गित के मन्द फल अथवा मन्द गित फल का संस्कार देने से मन्द स्पष्ट गित ज्ञात होती है। सूर्य चन्द्रमा के लिए यही स्पष्ट दैनिक गित हो जाती है। अन्य ग्रहों के लिए अगले ५०—५२ श्लोकों में बतलायी जाने वाली किया भी करनी चाहिए। इस नियम की उत्पत्ति यों है:—

एक दिन में स्पष्ट ग्रह जितना चलता है वही ग्रह की स्पष्ट दैनिक गति है। इसलिए स्पष्ट दैनिक गति जानने के लिए केवल यह जान लेना पर्याप्त है कि किसी

दिन के ऑरम्भ और अन्त में स्पष्ट ग्रह के स्थान क्या थे; इन्हीं का अन्तर स्पष्ट दैनिक गित है। परन्तु दिन के आरम्भ और अन्त में स्पष्ट ग्रहों के स्थान जानने में बहुत गुणा भाग करना पड़ेगा इसलिए उपर्युक्त सरल क्रिया भी हो सकती है जिसकी उपपत्ति यह है:—

दैनिक स्पष्ट गति

==(दिन के) अन्त का स्पष्ट ग्रह—(दिन के) आरम्भ का स्पष्ट ग्रह

=(अन्त का मध्यम ग्रह == अन्त का मन्द फल) -- (आरम्भ का

मध्यम ग्रह अारम्भ का मन्द फल)

=(अन्त का मध्यम ग्रह—आरम्भ का मध्यम ग्रह)±(अन्त का मन्द फल —आरम्भ का मन्द फल)

= मध्यम दैनिक गति±(अन्त का मन्द फल—आरम्भ का मन्द फल) (१) परन्तु (दिन के) अन्त का मन्द फल

= मन्द परिधि × अन्त के केन्द्र की भुजज्या का धनु [श्लोक ३६]

और (दिन के) आरम्भ का मन्द फल

= मन्द परिधि × आरम्भ के केन्द्र की भुजज्या का धनु

इसलिए इन दोनों का अन्तर (स्थूल रीति से)

= मन्द परिधि { अन्त के केन्द्र की भुजज्या - आरम्भ

के केन्द्र की भुजज्या } (२)

परन्तु (दिन के ) अन्त के केन्द्र की भुजज्या = (दिन के आरम्भ का केन्द्र + केन्द्र की दैनिक गित) की भुजज्या

=दिन के आरम्भ के केन्द्र की भुजज्या

 $+\frac{\eta \pi}{2}$  और गम्य पिंडों की ज्याओं का अन्तर $\times$ दैनिक केन्द्र गित २२५

[श्लोक ३१-३२]

इसको समीकरण (२) में उत्थापन करने से तथा समान धन और ऋण पदों को छोड़ देने से,

अन्त का मन्द फल - आरम्भ का मन्द फल

$$= \frac{ \frac{1}{4} + \frac{1}{4}$$

यही समीकरण (३), ४८वें श्लोक के उत्तरार्द्ध और ४६वें श्लोक के पूर्वार्द्ध का रूप है, जिसमें 'गत और गम्य पिंडों की ज्याओं के अन्तर' की जगह संक्षेप में 'दोर्ज्यान्तर' कहा गया है।

समीकरण (३) को समीकरण (१) में उत्थापन करने से

दैनिक स्पष्ट गति = मध्यम दैनिक गति = मन्द परिधि ३६०

$$\times \frac{\eta_{\rm d}}{2} \frac{\eta_{\rm d}}{\eta_{\rm d}} = \frac{\eta_{\rm d}}{\eta_{\rm d}} \frac{\eta_{\rm d}}{\eta_{\rm d}} = \frac{\eta_{$$

कर्कादि केन्द्र में धन और मकरादि में ऋण करने का कारण यह है कि जब मंद केन्द्र ३ राशि से अधिक और ६ राशि से कम होता है तब स्पष्ट दैनिक गित मध्यम दैनिक गित से अधिक अन्यथा कम होती है। (देखो चित्र २६ और ३०)। मध्यम ग्रह जितने समय में मि से मुअथवा मुसे मे तक पहुँचता है उतने समय में स्पष्ट ग्रह सि से सु अथवा सु से 'से' तक पहुँचता है अर्थात् समान काल में स्पष्ट ग्रह मध्यम ग्रह से अधिक जाता है; इसलिए स्पष्ट ग्रह की दैनिक गित भी मध्यम ग्रह की दैनिक गित से अधिक होगी। इत्यादि।

> मन्दस्फुटोक्नतां भुक्तिं प्रोज्ह्य शोघ्रोच्चभुक्तितः । तच्छेषं विवरेणाऽथ हन्यात्त्रिज्यान्त्यकर्णयोः ॥५०॥ चलकर्णहृतं भुक्तौ कर्णे त्रिज्याऽधिके धनम् । ऋणमूनेऽधिकारप्रोज्भयं भुक्तिं वक्रगतिर्भवेत् ॥५१॥

अनुवाद — (५०-५१) मन्द स्पष्ट दैनिक गित को शीघ्रोच्च की दैनिक गित से घटाकर शेष को विज्या और शीघ्र कर्ण के अन्तर से गुणा कर दो, गुणनफल को शीघ्र कर्ण से भाग दे दो, लिब्ध को मन्द स्पष्ट गित में जोड़ दो यदि विज्या से कर्ण अधिक हो और यदि कम हो तो घटा दो। यदि लिब्ध ऋणात्मक हो और मन्द स्पष्ट गित से अधिक हो तो शेष भी ऋणात्मक होगा। यह दैनिक वक्कगित होगी।

विज्ञान भाष्य—इस नियम को बीजगणित के अनुसार यों लिख सकते हैं:—

स्पष्ट दैनिक गति = मन्द स्पष्ट गति

<sup>\*</sup>यह चिह्न → अन्तर प्रकट करने का चिह्न है। जिन दो संख्याओं के बीच में यह चिह्न हो उनमें से जो बड़ी हो उसमें से छोटी संख्या को घटाना चाहिये।

ं उदाहरण—सूर्य और गुरु की स्पष्ट दैनिक गति (१६७६ वि॰ की वसंत पंचमी की अर्द्धरान्नि को) निकालना।

सूर्यं की मध्यम दैनिक गति ५६ द है। इसलिए समीकरण (४) के अनुसार [देखो उदा० १] सूर्यं की स्पष्ट दैनिक गति

$$= 48'5'' \pm \frac{533}{99500} \times \frac{290}{224} \times 48'5''$$

(यहाँ मन्द केन्द्र दूसरे पद में है इसलिए धन चिह्न लेने से)

=
$$4\xi'\epsilon'' + \frac{\epsilon \xi \xi}{\xi \eta \xi \circ \circ} \times \frac{\xi \eta \circ}{\xi \xi \eta} \times 4\xi'\epsilon''$$
  
= $4\xi'\epsilon'' + \xi'\circ''.\circ$   
= $\xi \eta' \eta \xi''$  स्वल्पान्तर से

गुरु की मध्यम दैनिक गति

गुरु की मन्द स्पष्ट गति

=8' 
$$44'' \pm \frac{9485}{950} \times \frac{949}{224} \times 8' 44''$$

यहाँ मंद केन्द्र चौथे पद में है इसलिए ऋण चिह्न लेना चाहिए।

ं. गुरु की मंद स्पष्ट गति

$$= 8' x \xi'' - \frac{9 \xi 8 \pi}{29 \xi 0 0} \times \frac{9 \xi 9}{22 \chi} \times \chi'$$

$$= 8' \chi \xi'' - 2 \chi''$$

$$= 8' 3 8''$$

गुरु के शीझोच्च की गति सूर्य की मध्यम गति अद्वर्ष । शीझ कर्ण इहिन्द इसिलए इन सब मानों को समीकरण (५) में उत्थापन करने से और धनात्मक चिह्न लेने से क्योंकि शीझकर्ण दिज्या से अधिक है,

दूरस्थिताच्च शोघ्रोच्चाद् ग्रहश्शिथिलरश्मिभः।
सक्येतराकृष्टतनुभंवेद्वकगितस्तदा ।।४२॥
कृतर्त्वुचन्द्रै वंदेन्द्रे : शून्यद्येकैर्गुणाष्टिभः।
शररुद्रैश्चतुर्थांश केन्द्रांशेभू सुतादयः ।।४३॥
भवन्ति विकणस्तैस्तै: स्वैस्वैश्चकाद्विशोधितैः।
अवशिष्टांशतुल्यैः स्वैः केन्द्र रुज्झन्ति वक्रताम् ।।४४॥
महत्वाच्छीध्रपरिधेः सप्तमे भृगुभूसुतौ।
अष्टमे जीवशशिजौ नवमे तु शनैश्चरः ।।४४॥

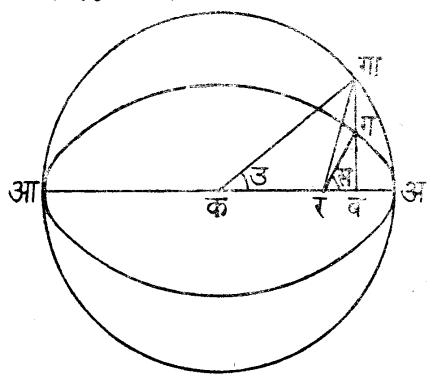
अनुवाद—(५२) जब ग्रह अपने शीघोच्च से दूर (तीन राशि से अधिक अंतर पर) हो जाता है तब शीघोच्च जिन रिस्सियों से उसकी खींचता है वह ढीली पड़ जाती हैं। इस कारण ग्रह विलोम दिशा में खिच जाता है और गित वक्र हो जाती है अर्थात् उलट जाती है। (५३) जब मङ्गल, बुध, गुरु, शुक्र और शिन के अंतिम शीघकेन्द्र (जिससे दूसरा शीघिकल निकाला जाता है) क्रम से १६४, १४४, १३०, १६३, और ११४ अंश होते हैं (५४) तब इनकी वक्रगति का आरम्भ होता है और जब शीघ केन्द्र क्रम से वह होते हैं जो उपर्युक्त शीघ केन्द्रों को ३६०० से घटाने पर आते हैं (अर्थात् १६६ २१६, २३०, १६७ और २४४ अंश) तब वक्र गित का अंत होता है अर्थात् तब ग्रह फिर मार्गी होते हैं। (५४) शीघ परिधि के बड़ी होने से शुक्र और मङ्गल की वक्र गित उसी समय रुक जाती है जब शीघ केन्द्र सातवीं राशि में होता है, बुध और गुरु की उस समय जब शीघ केन्द्र आठवीं राशि में होता है और शिन की उस समय जब शीघ केन्द्र शाठवीं राशि में होता है और शिन की उस समय जब शीघ केन्द्र की राशि में होता है।

विज्ञान भाष्य — ग्रहों की वक्र गित का यथार्थ कारण १२-१३ ग्लोकों के विज्ञान भाष्य में विस्तार के साथ बतलाया गया है। यहाँ इतना और बतलाया गया है कि वक्र गित का आरम्भ और अन्त कब होता है और गणित से कैसे जाना जा सकता है। शीघ्र केन्द्र के जो अब्द्ध ऊपर दिये गये हैं वह मध्यम मान के अनुसार हैं इसलिए यथार्थ में कुछ भिन्नता देख पड़ती है। ५५वें ग्लोक में यह बतलाया गया है कि शीघ्र परिधि के विस्तार के अनुसार जब शोघ्र केन्द्र सातवीं, आठवीं या नवीं राशि में होता है तब वक्र गित का अन्त होता है। यह बात चित्र ३० के देखने से स्पष्ट हो जाती है। स्पष्ट ग्रह शीघ्र परिधि पर भ्रमण करते हुए ऐसे दो स्थानों पर पहुँचता है जहाँ शोघ्र कर्ण शीघ्र परिधि को स्पर्श करता है। ऐसी दशा में शीघ्र कर्ण, शीघ्र वृत्त की विज्या और कक्षा वृत्त की विज्या, इन तीन रेखाओं से समकोण विभुज बन जाता है। इस विभुज का वह कोण जो शीघ्र वृत्त के मध्य विन्दु पर बनता है शीघ्र

परिधि की विज्या के अनुसार छोटा बड़ा होता है। इसी तरह वक्र गति के आरम्भ और अन्त के लिए भी शीघ्र केन्द्र का मान घटता बढ़ता है।

यहाँ तक तो भारतीय रीति से ग्रहों के स्पष्ट स्थान जानने की रीति बतलायी गयी। भास्कराचार्य तथा अन्य कई आचार्यों ने एक और रीति भी बतलायी है जिससे ग्रहों का स्पष्ट स्थान ठीक इसी प्रकार निकलता है परन्तु वह विस्तार के भय से नहीं लिखी गयी है। अब संक्षेप में यह बतलाया जायगा कि नवीन पद्धति के अनुसार पाश्चात्य देशों के ज्योतिषी ग्रहों के स्पष्ट स्थान कैसे निकालते हैं।

केपलर के नियम के अनुसार किसी ग्रह का स्पष्ट स्थान जानने के लिए पहले यह देखना पड़ता है कि ग्रह अपने कक्षा-वृत्त में जो दीर्घवृत्त के आकार का होता है और जिसकी नाभि पर सूर्य स्वयम् होता है, कहाँ है। फिर यह जानना पड़ता है कि उस समय वह ग्रह पृथ्वी से कहाँ देख पड़ेगा।



चित्र ३२

मान लो अ ग आ किसी ग्रह का दीर्घवृत्तकार कक्षावृत्त है और र, ग्रह के आकर्षक रिव का स्थान है जो दीर्घवृत्त की नाभि पर है। जिस समय ग्रह सूर्य से निकटतम अंतर पर अर्थात् अ पर हो उसी समय से ग्रह के भगण काल का आरम्भ माना जाय और उस समय से 'द' दिन के अन्तर पर ग्रह ग स्थान पर देख पड़े तो अ र ग कोण ग्रह का मंद केन्द्र कहलाता है जिसे आगे स अक्षर से सूचित किया जायगा।

क को केन्द्र मानकर क अ या क आ तिज्या से जो वृत्त खींचा जाता है वह दीघंतृत्त को अ, आ विन्दुओं पर स्पर्श करता है। ऐसे वृत्त को दीघंतृत्त का सहायक वृत्त (Auxiliary circle) कहते हैं। यदि ग से दीघंअक्ष पर ग ब लम्ब गिराया जाय तो यह बढ़ाने पर सहायक वृत्त को गा विन्दु पर काटेगा। यदि गा को सामान्य केन्द्र क से मिलाया जाय तो अ क गा कोण को ग का उत्केन्द्र (eccentric anomaly) कहते हैं। उत्केन्द्र को उ अक्षर से सूचित किया जायगा। स और उ चापीय मानों में नापे जाते हैं। यदि ग्रह की दैनिक मध्यम गति 'भ' चापीय मान में हो तो रित ग्रह का भगण काल होगा क्योंकि एक भ चक्र कोणात्मक मान में हो तो स्वापीय मान में २ क होता है। यदि ग्रह की दैनिक गति सदैव 'भ' के समान होती तो द दिन पीछे अ से ग्रह का अंतर द अ होता। द अ को मध्यम मन्द केन्द्र कहते हैं जिसे आगे 'म' से सूचित किया जायगा। यदि ग्रह का कोणीय वेग स्थिर होता तो मध्यम मन्द केन्द्र ही स्पष्ट केन्द्र भी होता।

दीर्घवृत्त के गुणों के आधार पर मध्यम मन्द केन्द्र और उत्केन्द्र तथा स्पष्ट मन्द केन्द्र और उत्केन्द्र के सम्बन्ध इस प्रकार जाने जा सकते हैं:—

केपलर के दूसरे नियम के अनुसार,

क्षेत्रफल अरग द दीर्घवृत्त का क्षेत्रफल भगण काल

\_\_\_ दीर्घवृत्त का क्षेत्रफल सहायक वृत्त का क्षेत्रफल

यहाँ त, थ क्रमानुसार दीर्घवृत्त के दीर्घ और लघु अक्ष हैं।

• क्षेत्रफल अरग \_\_क्षेत्रफल अरगा\* • दीघंवृत्त का क्षेत्रफल सहायक वृत्त का क्षेत्रफल

<sup>\*</sup>देखो Askwith's Pure Geometry, pp. 205.; 206.

$$=\frac{a}{\pi a}$$

परन्तु अर गाका क्षेत्रफल == क्षेत्रफल अकगा -- क्षेत्रफल र क गा

$$= \frac{\pi^2}{2} - \frac{4\pi \times \pi}{2}$$

$$= \frac{\pi^2 \cdot 3}{2} - \frac{\pi \cdot \pi \cdot 3}{2}$$

$$= \frac{\pi^2}{2} - \frac{\pi \cdot \pi \cdot 3}{2}$$

$$= \frac{\pi^2}{2} (3 - \pi \cdot 3)$$

यहाँ च दीर्घ वृत्त की केन्द्र-च्युति (eccentricity) है। पहले सिद्ध किया गया है कि

क्षेत्रफल अ र ग <u></u> द. भ दीर्घवृत्त का क्षेत्रफल २ ग

$$\frac{-\frac{\pi^{2}}{2}(3-\pi \sin 3)}{2\pi \pi^{2}}$$

$$\frac{-\frac{\pi^{2}}{2}(3-\pi \sin 3)}{\pi^{2}}$$

$$\frac{-\pi^{2}}{2\pi \pi^{2}} = \frac{\pi^{2}}{\pi^{2}}$$

$$\pi = \frac{\pi^{2}}{2\pi} = \frac$$

यह समीकरण मध्यम मन्द केन्द्र और उत्केन्द्र का सम्बन्ध प्रकट करता है। स्पष्ट केन्द्र और उत्केन्द्र का सम्बन्ध स्थापित करना:—
दीर्घवृत्त का ध्रुवीय समीकरण (Polar equation) है,

रग = च × नियामक रेखा (directrix) से ग का अन्तर

च्च×ब से नियामक रेखा का अन्तर

च × (केन्द्र से नियामक रेखा का अन्तर — केन्द्र से ब का अन्तर)

$$= \exists \times \left( \frac{\mathsf{d}}{\mathsf{d}} - \mathsf{d} \mathsf{a} \right)$$

$$=$$
च $\times \left(\frac{a}{a} - a$  कोज्या उ $\right)$ 

=त-च×त कोज्या उ

$$\frac{a}{9+a} \frac{1}{6} = a (9+a) + a$$

यह समीकरण स्पष्ट मंद केन्द्र और उत्केन्द्र के सम्बन्ध प्रकट करता है।

<sup>\*</sup> किसी कोण की ज्या को उसकी कोटिज्या से भाग देने पर जो कुछ आता है वह उस कोण की स्पर्श रेखा कहलाता है। संक्षेप में किसी कोण म की स्पर्श रेखा को स्परे म लिखते हैं।

समीकरण (१), (२) और (३) से उ के किसी मान को जान कर स्पष्ट मन्द केन्द्र, मन्द कर्ण और द के मान जान सकते हैं। परन्तु व्यवहार में इससे सरलता नहीं होती। यदि मध्यम मन्द केन्द्र का मान जान कर स्पष्ट मन्द केन्द्र और कर्ण का मान जाना जा सके तो अधिक उपयोगी होता है। इसके लिए समीकरण (३) को तिकोणिमिति की रीति से फैलाना पड़ता है जो यों किया जाता है:—

लोनी की विकोणमिति भाग २ अथवा टाडहंटर की विकोणमिति या म. म. सुधाकर द्विवेदी के चलन कलन पृष्ट ४२ से यह स्पष्ट है कि

$$\frac{4}{5}\sqrt{-9} - \frac{4}{5}\sqrt{-9}$$

$$\frac{4}{5}\sqrt{-9} - \frac{5}{5}\sqrt{-9} \times \frac{9}{\sqrt{-9}}$$

$$\frac{4}{5}\sqrt{-9} - \frac{1}{5}\sqrt{-9} \times \frac{9}{\sqrt{-9}}$$

$$\frac{7}{5}\sqrt{-9} + \frac{1}{5}\sqrt{-9} \times \frac{9}{\sqrt{-9}}$$

इ 十 इ
यहाँ इ नेपिएरियन लघुरिक्त का आधार है, जिसका मान बीजगणित के अनुसार है

 $9+9+\frac{9}{|3|}+\frac{9}{|3|}+\frac{9}{|8|}+\cdots$  इत्यादि जब कि |8| का अर्थ है |8|

इसी प्रकार स्परे 
$$\frac{3}{7} = \frac{5}{\frac{3}{7}\sqrt{-9}} \times \frac{9}{\sqrt{-9}} \times \frac{9}{\sqrt{$$

, समीकरण (३) का रूप होगा,

$$\frac{\pi}{3}\sqrt{-9} - \pi\sqrt{-9} = \sqrt{\frac{9+\pi}{9-\pi}} \times \frac{\pi}{3}\sqrt{-9} - \frac{\pi}{3}\sqrt{-9} + \frac{\pi}{3}\sqrt{-9} - \frac{\pi}{3}\sqrt{-9} + \frac{\pi}{3}$$

अथवा

स
$$\sqrt{-9}$$
 $\sqrt{9}$ 
 $\sqrt{9}$ 

$$\frac{\pi/-9}{\frac{2\xi}{\pi/-9}} = \frac{\pi}{\xi}$$

$$\frac{\sqrt{9+4}\left(\frac{3\sqrt{-9}}{\xi} - \frac{1}{9}\right) + \sqrt{9-4}\left(\frac{3\sqrt{-9}}{\xi} + \frac{1}{9}\right)}{\sqrt{9-4}\left(\frac{3\sqrt{-9}}{\xi} + \frac{1}{9}\right)} \tag{3}$$

और यदि समीकरण (क) का प्रत्येक पक्ष १ में से घटाया जाय तो

$$=\frac{\sqrt{q-a}(\xi^{3\sqrt{-q}}+q)-\sqrt{q+a}(\xi^{3\sqrt{-q}}-q)}{\sqrt{q-a}(\xi^{3\sqrt{-q}}+q)} \qquad (\pi)$$

समीकरण (ख) के बार्ये पक्ष को समीकरण (ग) के बार्ये पक्ष से तथा (ख) के दाहने पक्ष को (ग) के दाहिने पक्ष से भाग देने से

$$\frac{\pi\sqrt{-9}}{\sqrt{9+\pi(\xi^{3}\sqrt{-9}-9)+\sqrt{\xi^{3}\sqrt{-9}+9}}} = \frac{\sqrt{9+\pi(\xi^{3}\sqrt{-9}-9)+\sqrt{9+9}}}{\sqrt{9-\pi(\xi^{3}\sqrt{-9}+9)+\sqrt{9-\pi}-\sqrt{9+9}}} = \frac{3\sqrt{-9}(\sqrt{9+\pi}-\sqrt{9+\pi})+\sqrt{9-\pi}+\sqrt{9+\pi}}{\sqrt{9+\pi}-\sqrt{9-\pi}} = \frac{3\sqrt{-9}(\sqrt{9+\pi}-\sqrt{9-\pi})+\sqrt{9-\pi}+\sqrt{9+\pi}+\sqrt{9+\pi}}{\sqrt{9+\pi}-\sqrt{9-\pi}} = \frac{3\sqrt{-9}(\sqrt{9+\pi}-\sqrt{9-\pi})+\sqrt{9-\pi}}{\sqrt{9+\pi}-\sqrt{9-\pi}} = \frac{3\sqrt{-9}(\sqrt{9-\pi}-\sqrt{9-\pi})+\sqrt{9-\pi}}{\sqrt{9+\pi}-\sqrt{9-\pi}} = \frac{3\sqrt{-9}(\sqrt{9-\pi}-\sqrt{9-\pi})+\sqrt{9-\pi}}{\sqrt{9+\pi}-\sqrt{9-\pi}} = \frac{3\sqrt{-9}(\sqrt{9-\pi}-\sqrt{9-\pi})+\sqrt{9-\pi}}{\sqrt{9+\pi}-\sqrt{9-\pi}} = \frac{3\sqrt{-9}(\sqrt{9-\pi}-\sqrt{9-\pi})+\sqrt{9-\pi}}{\sqrt{9+\pi}-\sqrt{9-\pi}} = \frac{3\sqrt{-9}(\sqrt{9-\pi}-\sqrt{9-\pi})+\sqrt{9-\pi}}{\sqrt{9-\pi}} = \frac{3\sqrt{-9}(\sqrt{9-\pi}-\sqrt{9-\pi})+\sqrt{9-\pi}}{\sqrt{9-\pi}} = \frac{3\sqrt{-9}(\sqrt{9-\pi}-\sqrt{9-\pi})+\sqrt{9-\pi}}{\sqrt{9-\pi}} = \frac{3\sqrt{-9}(\sqrt{9-\pi}-\sqrt{9-\pi})+\sqrt{9-\pi}}{\sqrt{9+\pi}-\sqrt{9-\pi}} = \frac{3\sqrt{9-9}(\sqrt{9-\pi}-\sqrt{9-\pi})+\sqrt{9-\pi}}{\sqrt{9-\pi}} = \frac{3\sqrt{9$$

यदि 
$$\sqrt{\frac{9+a-\sqrt{9-a}}{\sqrt{9+a+\sqrt{9-a}}}}$$
 के स्थान पर प रखा जाय

तो इस समीकरण का रूप होगा

$$=\frac{4-4x^{2}\sqrt{-4}}{4-4x^{2}\sqrt{-4}}$$

$$=\frac{4-4x^{2}\sqrt{-4}}{4-4x^{2}\sqrt{-4}}$$

$$=\frac{4-4x^{2}\sqrt{-4}}{4-4x^{2}\sqrt{-4}}$$

$$=\frac{4-4x^{2}\sqrt{-4}}{4-4x^{2}\sqrt{-4}}$$

$$=\frac{4-4x^{2}\sqrt{-4}}{4-4x^{2}\sqrt{-4}}$$

$$=\frac{4-4x^{2}\sqrt{-4}}{4-4x^{2}\sqrt{-4}}$$

प्रत्येक पक्ष का लघुरिक्त (logarithm) लेने से,

लिर इस
$$\sqrt{-9}$$
 =लिर इउ $\sqrt{-9}$  +

लिर  $(9-q = 3\sqrt{-9})$  -लिर  $(9-q = 3\sqrt{-9})$  (घ)

परन्तु लिर  $(9-q = 3\sqrt{-9})$  =  $-q = 3\sqrt{-9}$  (प्र $\sqrt{-9}$ )

शोर लिर  $(9-q = -3\sqrt{-9})$  =  $-q = -3\sqrt{-9}$  - ......

वीर लिर  $(9-q = -3\sqrt{-9})$  =  $-q = -3\sqrt{-9}$  - .....

पहले की दूसरे में से घटाने पर,

 $(3\sqrt{-9} = -3\sqrt{-9})$  +  $\frac{q^3}{3}$  - .....

 $(3\sqrt{-9} = -3\sqrt{-9})$  +  $\frac{q^3}{3}$  - ......

$$\left(\frac{\varepsilon}{3\sqrt{-d}} - \frac{\varepsilon}{2} - \frac{\varepsilon}{4\sqrt{-d}} \right) + \dots$$

ं समीकरण (घ) का रूप होगा,

$$\forall \sqrt{-4} = \exists \sqrt{-4} + d \left( \frac{3\sqrt{-4} - 3\sqrt{-4}}{5} \right)$$

$$+\frac{1}{4}\left(\frac{1}{4}\sqrt{-6}a - 4\sqrt{-6a}\right)$$

$$+\frac{q^3}{3}\left(\frac{3\sqrt{-9}}{3} - \frac{3\sqrt{-9}}{3}\right) + \cdots$$

अथवा स=उ+प $\times$   $\frac{\sqrt{-9}}{\sqrt{-9}}$ 

$$+\frac{q^2}{2}\times\frac{\xi^{23\sqrt{-9}}-\xi^{-23\sqrt{-9}}}{\sqrt{-9}}$$

$$+\frac{7^3}{3} \times \frac{33\sqrt{9}-5}{\sqrt{-9}} + \cdots$$

 $\frac{3\sqrt{-9}}{\sqrt{-9}} = \sqrt{-9}$ 

$$\frac{3\sqrt{-9}}{3\sqrt{-9}} = \sqrt{-9}$$

$$= \sqrt{-9}$$

$$= \sqrt{-9}$$

$$= \sqrt{-9}$$

इसलिये स= $\overline{\sigma}+q\times$ २ज्याज $+\frac{q^2}{2}\times$ २ ज्या छ २ ज

$$+\frac{q^3}{3} \times २ ज्या ३ ७ + \dots$$

अथवा स=3+2(पज्याउ $+\frac{q^2}{2}$ ज्या २उ $+\frac{q^3}{5}$ ज्या३उ

यदि समीकरण (च) में उ, ज्या उ, ज्या २ उ, इत्यादि के स्थान पर इनके मान ऐसे रखे जायें जिनमें उन रहे वरन भ, द रहे जो समीकरण (१) से सम्भव है तो ऐसा समीकरण मिल जायगा जिसमें केवल स, भ और द रहेंगे और जो व्यवहार के लिए बहुत ही उपयोगी होगा। परन्तु उ, ज्या उ, ज्या २ उ इत्यादि के मान भ और द में रूप में तभी जात हो सकते हैं जब लेगेंज के सिद्धान्त (Lagrange's Theorem) के अनुसार उ, ज्या उ, ज्या २ उ इत्यादि का विस्तार किया जाय। इसलिए संक्षेप में पहले यह बतलाना चाहिये कि लेगेंज का सिद्धान्त क्या है। यह सिद्धान्त म० म० सुधाकर द्विवेदी के चलन कलन पृष्ठ १०७, ११० में तथा विलियम-सन के 'डिफ़रेंशल कैलकुलस' पृष्ठ १५१—१५३ में दिया हुआ है। इस सिद्धान्त का रूप यह है:—

यदि र=ह + य. फ (र) ऐसा समीकरण हो जिसमें ह और य स्वतंत्र राशि हों और फ (र) ऐसा फलन (function) हों जो र के मान पर आश्रित हो तो र का कोई अन्य फलन

$$\frac{\pi \xi}{\pi} = \frac{\pi \eta}{(\xi)} + \frac{\pi}{\eta} + \frac{\pi}{\eta}$$

यहाँ फि' (ह), फि (ह) का पहला तात्कालिक सम्बन्ध  $\frac{dy}{dx}$  है, तथा  $\frac{dz}{dz}$ , तथा  $\frac{dz$ 

समीकरण (१) का रूप है,

भ.द=उ-च ज्या उ

वा उ=भ.द+च ज्या छ

=म+च ज्या छ, जहाँ म=भद।
जो उसी रूप में है जिस रूप में

र=ह+य. फ (र)

जहाँ र, ह और य क्रमानुसार उ, म और च के समान हैं।

यदि फि (उ)=उ तो फि (म)=म और फि' (म)=१

.'.उ=म+च. ज्याम. १ 
$$+\frac{\pi^2}{2}$$
  $\frac{\pi i}{\pi i \pi}$  { [ज्याम].१ }

 $+\frac{\pi^2}{3} \cdot \frac{\pi i^2}{\pi i \pi^2}$  { (ज्याम) १ }  $+\frac{\pi^4}{8} \cdot \frac{\pi i^2}{\pi i \pi^2}$  { [ज्याम] ४. १ }

 $+\frac{\pi^4}{3} \cdot \frac{\pi i^3}{\pi i \pi^2}$  { [ज्याम] 4 }  $+\frac{\pi^4}{3} \cdot \frac{\pi i^4}{3}$  { [ज्याम] 5 . 9 }  $+\dots$  इत्यादि

लोनी की तिकोणमिति भाग २ के अनुसार ज्या म के किसी घात (ज्या म)न का विस्तार यदि न सम है तो यह होगा :—

यदि न विषम हो तो,

ज्या 
$$\frac{1}{4}$$
 =  $\frac{1}{4}$   $\frac{1}{4$ 

ता 
$$\frac{1}{3}$$
 (ज्या  $\frac{3}{4}$  )  $=$   $\frac{1}{3}$  (ज्या  $\frac{3}{4}$  )  $\frac{2}{3}$  (ज्या  $\frac{3}{4}$  )  $\frac{1}{3}$  )  $\frac{1}{3}$   $\frac{1}{3}$  (ज्या  $\frac{3}{4}$  )  $\frac{1}{3}$   $\frac{$ 

$$+\left(\frac{\pi^{8}}{3}-\frac{8\pi^{4}}{94}\right)$$
 our  $8\pi+\frac{924\pi^{4}}{3\pi8}$  our  $4\pi+...$ 

इस समीकरण में ज्या ६ म तथा इसके आगे की ज्याओं के गुणक और वे पद जिनमें च के छठें घात के आगे की संख्या वर्तमान है छोड़ दिये गये क्योंकि इनके मान नहीं के समान हैं।

समीकरण (१) को इस प्रकार भी लिख सकते हैं:— च ज्या उ = उ - म

जिसका यह अर्थ हुआ कि यदि उ के विस्तार में से म घटाया जाय और शेष को च से माग दे दिया जाय तो ज्या उ का विस्तार हो जायगा। इसलिए

**ह्या** 
$$3 = \left( 9 - \frac{9}{5} = 2 + \frac{9}{952} = 2 \right)$$
 ज्या म  
 $+ \left( \frac{\pi}{2} - \frac{\pi^2}{\xi} + \frac{\pi^2}{85} \right)$  ज्या २ म  
 $+ \left( \frac{3}{5} = 2 - \frac{29}{925} = 2 \right)$  ज्या ३ म  
 $+ \left( \frac{\pi^3}{3} - \frac{8}{92} = 2 \right)$  ज्या ४ म  $+ \frac{922}{358} = 2$  ज्या  $2 + 2 = 2$ 

यदि फि (उ) = ज्या २ उ तो फि (म) = ज्या२म और फि'(म) = २ कोज्या २ म,

इसलिए लैग्रेंज के सिद्धान्त के अनुसार

ज्या २ उ = ज्या २ म + च ज्या म × २ कोज्या २ म

$$+ \frac{\pi^{2}}{|2|} \frac{\pi}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi \times 2 + \pi) = \pi^{2} \pi^{2} + \frac{\pi^{2}}{|3|} \frac{\pi^{2}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi \times 2 + \pi) = \pi^{2} \pi^{3} + \frac{\pi^{2}}{|3|} \frac{\pi^{3}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi^{2} + \pi \times 2 + \pi) = \pi^{2} \pi^{3} + \frac{\pi^{2}}{|4|} \frac{\pi^{3}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi^{4} + \pi \times 2 + \pi) = \pi^{4} \pi^{4} + \frac{\pi^{4}}{|4|} \frac{\pi^{4}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi^{4} + \pi \times 2 + \pi) = \pi^{4} \pi^{4} + \frac{\pi^{4}}{|4|} \frac{\pi^{4}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi^{4} + \pi \times 2 + \pi) = \pi^{4} \pi^{4} + \frac{\pi^{4}}{|4|} \frac{\pi^{4}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi^{4} + \pi \times 2 + \pi) = \pi^{4} \pi^{4} + \frac{\pi^{4}}{|4|} \frac{\pi^{4}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi^{4} + \pi \times 2 + \pi) = \pi^{4} \pi^{4} + \frac{\pi^{4}}{|4|} \frac{\pi^{4}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi^{4} + \pi \times 2 + \pi) = \pi^{4} \pi^{4} + \frac{\pi^{4}}{|4|} \frac{\pi^{4}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi^{4} + \pi \times 2 + \pi) = \pi^{4} \pi^{4} + \frac{\pi^{4}}{|4|} \frac{\pi^{4}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi^{4} + \pi \times 2 + \pi) = \pi^{4} \pi^{4} + \frac{\pi^{4}}{|4|} \frac{\pi^{4}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi^{4} + \pi \times 2 + \pi) = \pi^{4} \pi^{4} + \frac{\pi^{4}}{|4|} \frac{\pi^{4}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi^{4} + \pi \times 2 + \pi) = \pi^{4} \pi^{4} + \frac{\pi^{4}}{|4|} \frac{\pi^{4}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi^{4} + \pi \times 2 + \pi) = \pi^{4} \pi^{4} + \frac{\pi^{4}}{|4|} \frac{\pi^{4}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi^{4} + \pi \times 2 + \pi) = \pi^{4} \pi^{4} + \frac{\pi^{4}}{|4|} \frac{\pi^{4}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi^{4} + \pi \times 2 + \pi) = \pi^{4} \pi^{4} + \frac{\pi^{4}}{|4|} \frac{\pi^{4}}{\pi |4|} (\sqrt{3} \pi^{4} + \pi \times 2 + \pi) = \pi^{4} \pi^{4} + \pi^{4} \pi^{4} + \pi^{4} +$$

जिसमें ड्या म×२ कोज्या २ म=ज्या ३ म—ज्या म,

ता ताम (ज्या र म × २ कोज्या २ म)

$$= \frac{\text{ता}}{\text{ताम}} \left( \frac{? - \text{कोज्या 2 H}}{?} \times ? \text{ कोज्या 2 H} \right)$$

$$= \frac{\text{ता}}{\text{ताम}} \left( \text{कोज्या 2 H} - \text{कोज्या 2 H} \right)$$

$$= \frac{\text{ता}}{\text{ताम}} \left( \text{कोज्या 2 H} - ? \frac{1}{?} \times ? \text{ कोज्या 2 H} \right)$$

$$= ? \text{ज्या 2 H} - ? \text{ज्या 2 H},$$

$$\frac{\text{ता}}{\text{ताम}} \left( \text{ज्या 3 H} - \text{ज्या 3 H} \times ? \text{ कोज्या 2 H} \right)$$

$$= \frac{\text{ता}}{\text{ताH}} \left( \frac{?}{?} \times \text{ज्या H} - \text{ज्या 3 H} \times ? \text{ कोज्या 2 H} \right)$$

$$= \frac{\text{ता}}{\text{ताH}} \left( \frac{?}{?} \times \text{(ज्या 3 H} - \text{ज्या H}) - \frac{?}{?} \times \text{(ज्या 2 H} + \text{ज्या H}) \right)$$

$$= \frac{\text{ता}}{\text{ताH}} \left( \frac{?}{?} \times \text{(ज्या 3 H} - \text{ज्या H}) - \frac{?}{?} \times \text{(ज्या 2 H} + \text{ज्या H}) \right)$$

$$= \frac{\text{ता}}{\text{ताH}} \left( \frac{?}{?} \times \text{(ज्या 3 H} + ? \times \text{ज्या H} + ? \times \text{ज्या 4 H}), \right)$$

$$= \frac{\text{ता}}{\text{ताH}} \left( \frac{?}{?} \times \text{(कोज्या 2 H} + ? \times \text{कोज्या 2 H} + ? \times \text{où 3 H} \times \text{H}) \right)$$

$$= \frac{\text{ता}}{\text{ताH}} \left( \frac{?}{?} \times \text{(कोज्या 2 H} + \text{où 3 H} \times \text{H}) + ? \times \text{où 3 H} \times \text{H} \right)$$

$$= \frac{\text{ता}}{\text{ताH}} \left( \frac{?}{?} \times \text{(कोज्या 2 H} + \text{où 3 H} \times \text{H}) + \frac{?}{?} \times \text{où 3 H} \times \text{H} \right)$$

$$= \frac{\text{ता}}{\text{3}} \left\{ \frac{?}{?} \times \text{(कोज्या 2 H} + \text{où 3 H} \times \text{H}) + \frac{?}{?} \times \text{où 3 H} \times \text{H} \right)$$

$$= \frac{\text{ता}}{\text{3}} \left\{ \frac{?}{?} \times \text{(कोज्या 2 H} \times \text{H} \times \text{où 3 H} \times \text{H}) + \frac{?}{?} \times \text{où 3 H} \times \text{H} \right)$$

$$= \frac{\text{ता}}{\text{3}} \left\{ \frac{?}{?} \times \text{(कोज्या 2 H} \times \text{H} \times \text{où 3 H} \times \text{où 3 H} \times \text{H} \times \text{où 3 H} \times \text{où 3 H} \times \text{H} \times \text{où 3 H} \times \text{où 3$$

$$=\frac{9}{5}$$
 (६<sup>3</sup> ज्या ६ म  $-$  ४<sup>8</sup> ज्या ४ म  $+$  ७ × २<sup>3</sup> ज्या २म)

. . ो ज्या २ उ = ज्या २म + च(ज्या३म - ज्याम)

+ 
$$\frac{\pi^2}{2}$$
 (2  $\pi$  2  $\pi$  - 2  $\pi$  2  $\pi$ )
+  $\frac{\pi^2}{2} \times \frac{9}{8}$  (24  $\pi$  2  $\pi$  + - 26  $\pi$  3  $\pi$  + 8  $\pi$  2  $\pi$  4  $\pi$  - 24  $\pi$  2  $\pi$  4  $\pi$  2  $\pi$  4  $\pi$  2  $\pi$  2  $\pi$  4  $\pi$  2  $\pi$  3  $\pi$  4  $\pi$  2  $\pi$  3  $\pi$  4  $\pi$  4  $\pi$  5  $\pi$  6  $\pi$  6  $\pi$  6  $\pi$  7  $\pi$  8  $\pi$  9  $\pi$ 

$$+ 4\xi \, \overline{\sigma} \, \overline{u} \, 7 \, \overline{u} + \dots + 4\xi \, \overline{\sigma} \, \overline{u} \, 7 \, \overline{u} + \dots + 4\xi \, \overline{\sigma} \, \overline{u} \, 7 \, \overline{u} + \dots + 4\xi \, \overline{\sigma} \, \overline{u} \, 7 \, \overline{u} \, 7 \, \overline{u} + \dots + 4\xi \, \overline{u} \, \overline{u} \, 7 \, \overline$$

यदि फि (उ)=ज्या३ उ तो फि (म)=ज्या ३ म और फि'(म)=३ कोज्या ३ म, इसलिए लैग्रेंज के सिद्धान्त के अनुसार,

ज्या ३ उ == ज्या ३ म + च ज्या म × ३ कोज्या ३ म

$$+\frac{\pi^{2}}{2}\frac{\pi}{\pi} \left\{ \sqrt{3}\pi^{2} + \frac{\pi^{3}}{2} + \frac{\pi^{3}}{4} + \frac{\pi^{3}$$

= ज्या ३ म 
$$+\frac{3}{2}$$
 च (ज्या ४ म  $-$  ज्या २ म)  $+\frac{3}{2} \times \frac{3}{8}$  (५ ज्या ५ म  $-$  ६ ज्या ३ म $+$  ज्या म)

$$+\frac{\pi^3}{\xi} \times \frac{3}{\zeta} \left(3\xi \text{ sat } \xi \pi - 8\xi \text{ sat } 8\pi + 9\xi \text{ sat } \xi \pi\right) + \dots$$

$$= \frac{3\pi^2}{\xi} \text{ sat } \pi - \left(\frac{3\pi}{\xi} - \frac{3\pi^3}{8}\right) \text{ sat } \xi \pi$$

$$+\left(9-\frac{\xi \pi^2}{8}\right)$$
 ज्या ३ म

$$+\left(\frac{3\pi}{2} - 3\pi^3\right)$$
 ज्या ४ म $+\frac{9 \sqrt{3}\pi^2}{5}$  ज्या ५ म $+\frac{5\pi^3}{8}$  ज्या ६ म $+\dots$ 

इसी तरह, ज्या ४ उ = ज्या ४ म + च ज्या म × ४ कोज्या ४ म

$$+\frac{\pi^2}{2}\frac{\pi^2}{\pi^2}$$
 { ज्या २ म × ४ को ज्या ४ म }

= ज्या ४ म + २ च (ज्या ५ म - ज्या ३ म)

 $+\frac{\pi^2}{2}$  (६ ज्या म ६ म - द ज्या ४ म + २ ज्या २ म)

=  $\pi^2$  ज्या २ म - २ च ज्या ३ म

 $+(9 - 8\pi^2)$  ज्या ४ म + २ च ज्या ५ म + .....

और ज्या ५ उ = ज्या ५ म + ६ च (ज्या ६ म - ज्या ४ म) + .....

$$= -\frac{\sqrt{4}}{2} \sqrt[3]{4} \sqrt[4]{4} + \sqrt[4]{4} \sqrt[4]{4}$$

इस प्रकार समीकरण (च) के उ, ज्या उ, ज्या २ उ इत्यादि के मान तो आ गये परन्तु इसके प, प<sup>२</sup>, प<sup>3</sup> इत्यादि के मान जानना रह गये। यहाँ प

$$\frac{\sqrt{9+a}-\sqrt{9-a}}{\sqrt{9+a}+\sqrt{9-a}}$$
 के लिए रखा गया है।

इसके किसी घात का विस्तार लैग्रेंज के सिद्धान्त के अनुसार जाना जा सकता है। परन्तु पांच छः घात तक के विस्तार जिनमें च े से अधिक अंक लाने की आवश्यकता नहीं है द्वियुक्पद सिद्धान्त (Binomial Theorem) से भी जाने जा सकते हैं जो यहाँ दिखलाये जाते हैं:—

$$q = \frac{\sqrt{q+a} - \sqrt{q-a}}{\sqrt{q+a} + \sqrt{q-a}}$$

$$= \frac{q - \sqrt{q-a^2}}{a}$$

$$= \frac{q}{a} \left(q - \sqrt{q-a^2}\right)$$

$$= \frac{q}{a} \left\{ q - \left(q - a^2\right)^{\frac{q}{2}} \right\}$$

$$= \frac{q}{q} \left( \frac{\pi^{2}}{2} + \frac{\pi^{3}}{c} + \frac{\pi^{3}}{q_{\xi}} + \dots \right)$$

$$= \frac{\pi}{2} + \frac{\pi^{3}}{c} + \frac{\pi^{4}}{q_{\xi}} + \dots$$

$$q^{2} = \left( \frac{\pi}{2} + \frac{\pi^{3}}{c} + \frac{\pi^{4}}{q_{\xi}} \right)^{2}$$

$$= \frac{\pi^{2}}{3} + \frac{\pi^{3}}{c} + \frac{\pi^{4}}{q_{\xi}} \left( \frac{\pi^{2}}{3} + \frac{\pi^{4}}{c} + \frac{\pi^{4}}{q_{\xi}} \right)$$

$$= \frac{\pi^{4}}{2} + \frac{\pi^{4}}{3} + \frac{\pi^{4}}{q_{\xi}} + \frac{\pi^{4}}{q_{\xi}} + \dots$$

$$q^{3} = \left( \frac{\pi^{2}}{3} + \frac{\pi^{4}}{3} + \frac{\pi^{4}}{q_{\xi}} + \frac{\pi^{4}}{q_{\xi}} \right)^{2}$$

$$= \frac{\pi^{4}}{q_{\xi}} + \frac{\pi^{4}}{q_{\xi}} + \dots$$

$$= q^{4} \left( \frac{\pi^{3}}{q_{\xi}} + \frac{\pi^{4}}{q_{\xi}} \right) \left( \frac{\pi}{2} + \frac{\pi^{3}}{c} + \frac{\pi^{4}}{q_{\xi}} \right)$$

$$= \frac{\pi^{4}}{3} + \dots$$

अब समीकरण (च) में प, प<sup>२</sup>, प<sup>3</sup> इत्यादि तथा उ, ज्या उ, ज्या २ उ इत्यादि के विस्तृत मान उत्थापन किये जायं तो इसका रूप यह होगा:—

$$+ \left(\frac{3\pi^{2}}{c} - \frac{20\pi^{4}}{99c}\right) \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\frac{\pi^{3}}{3} - \frac{3\pi^{4}}{93}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\frac{\pi^{2}}{3} - \frac{3\pi^{4}}{93}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\frac{\pi^{2}}{3} + \frac{\pi^{2}}{4} + \frac{3\pi^{4}}{48}\right) \left[\left(-\pi + \frac{\pi^{3}}{4}\right) \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{ out } 3 \text{ } \pi + \left(\pi - \frac{2\pi^{4}}{3}\right) \times \text{$$

स के इस मान में ज्या ६ म के आगे के पद तथा वह सब पद जिनके गुणक च या उससे अधिक हैं छोड़ दिये गये हैं क्योंकि इससे कोई विशेष अशुद्धि नहीं हो सकती। इस मान को सरल करने पर ऐसे पद भी मिलेंगे जिनके गुणक च से से अधिक हैं। इनको भी छोड़ देने तथा ज्या म, ज्या २ म इत्यादि के गुणक एक व करने पर

स=म+
$$\left(2\pi - \frac{9}{9}\pi^3 + \frac{\chi}{\epsilon \xi}\pi^4\right)$$
 ज्या म  
+ $\left(\frac{\chi}{9}\pi^2 - \frac{99}{28}\pi^4 + \frac{99}{922}\pi^4\right)$  ज्या २ म

$$+\left(\frac{93}{92}\pi^{3} - \frac{83}{68}\pi^{4}\right) \text{ out } 3 \text{ H}$$

$$+\left(\frac{903}{66}\pi^{8} - \frac{849}{850}\pi^{6}\right) \text{ out } 8 \text{ H} + \frac{9069}{660}\pi^{4} \text{ out } 8 \text{ H}$$

$$+\left(\frac{903}{660}\pi^{8} - \frac{849}{850}\pi^{6}\right) \text{ out } 8 \text{ H} + \frac{9069}{660}\pi^{4} \text{ out } 8 \text{ H}$$

मध्यम और स्पष्ट ग्रह का सम्बन्ध प्रकट करने के लिए यही प्रधान समीकरण है। इससे यह जाना जाता हैं कि यदि द्रष्टा सूर्य के मध्यम में हो तो किसी ग्रह के मध्यम जौर स्पष्ट स्थान अपने अपने कक्षावृत्त में किस समय क्या होते हैं। जिस ग्रह की केन्द्र च्युति च के स्थान में रखी जायगी उसी ग्रह के मध्यम और स्पष्ट स्थानों का सम्बन्ध समीकरण (छ) से जाना जा सकता है। व्यवहार में सुविधा के लिए ज्या म, ज्या २म इत्यादि के गुणकों को च का यथार्थ मान रखकर सरल सरके एक संख्या में प्रकट किया जा सकता है। जैसे गुरु की केन्द्र च्युति ०.०४५२५४ है, इसलिए

च , च के मान जानने की आवश्यकता नहीं क्योंकि दशमलव के छठे स्थान में यदि ५ का अंक हों और वह छोड़ दिया जाय तो १ विकला की अशुद्धि हो सकती है। इसलिए,

यह समीकरण सूर्य केन्द्रगत गुरु का स्पष्ट स्थान जानने के लिए पर्याप्त है। यदि म, २ म, ३ म इत्यादि की ज्याएँ भारतीय रीति से कला या विकला में प्रयोग की जायँ तो समीकरण (ज) के दाहिने पक्ष में म के अतिरिक्त जो कुछ आवेगा वह

<sup>\*</sup>केन्द्र च्युति कई कारणों से स्थिर नहीं रहती वरन् अत्यंत मंदगित से बदलती रहती है, इसलिए भिन्न-भिन्न काल में इसका मान कुछ भिन्न होता है। यह केन्द्र च्युति संवत् १६५६ वि० के अंत की है।

कला या विकला में होगा और सूर्यं के मध्य से यही गुरु का मंदफल होगा। यदि ज्याओं को आजकल की रीति से भिन्न में प्रकट किया जाय तो सरल करने पर म के अतिरिक्त जो संख्या दशमलव भिन्न में आवेगी वह रेडियन में होगी जिसकी कला या विकला बनाने के लिए ३४३७.७५ या २०६२६५ से गुणा करना होगा। दोनों रीतियों से फल एक ही होगा।

गुरु के लिए जिस तरह समीकरण (ज) प्राप्त किया गया है उसी तरह प्रत्येक ग्रह के लिए उसकी केन्द्र च्युति को समीकरण (छ) में उत्थापन करने से एक सरल सूत्र प्राप्त हो सकता है। प्रत्येक ग्रह की केन्द्र च्युति तथा अन्य आवश्यक बातें आगे एक सारणी में दे दी जायेंगी।

सूर्य के मध्य से ग्रह की दूरी किस समय क्या होती है यह जानने के लिए एक समीकरण है जो समीकरण (२) अर्थात् कर्ण = त(१ — च कोज्या उ) से लैंग्रेज सिद्धान्त के अनुसार ५ — च कोज्या उ का मान जान लेने से आ जाता है। लैंग्रेज सिद्धान्त के अनुसार,

$$q - \pi$$
 कोज्या  $\sigma = (q - \pi)$  कोज्या म)  $+ \pi$  ज्या म  $\frac{\pi i}{\pi i \pi}$ 
 $(q - \pi)$  कोज्या म)  $+ \frac{\pi^2}{|q|}$ .  $\frac{\pi i}{\pi i \pi}$   $\left\{ \frac{\pi}{\pi} \cdot \frac{\pi^2}{\pi} \cdot \frac{\pi^2}{\pi^2} \cdot \frac{\pi^2}$ 

$$\therefore \operatorname{avi} = \operatorname{d}\left\{\left(q + \frac{\pi^2}{2}\right) - \operatorname{d}\left(q - \frac{3}{5}\pi^2\right)\operatorname{ansul} \right\}$$

$$-\frac{\pi^2}{2}\left(q - \frac{3}{3}\pi^2\right)\operatorname{ansul} + \frac{3}{5}\operatorname{ansul} + \frac{3}{5$$

गुरु के कर्ण के लिए सभीकरण (झ) का रूप होगा,

४२०२.८{(१+.००११६४२) - (.०४८२५४ - .००००४२१) कोज्या म - (.००११६४२ - .०००००१८) कोज्या २ म - .००००४२१ कोज्या ३ म}

अथवा ५२०२.८(१.००११६४२ -- .०४८२११६ कोज्या म

-.००११६२४ कोज्या २ म -.००००४२१ कोज्या ३ म)

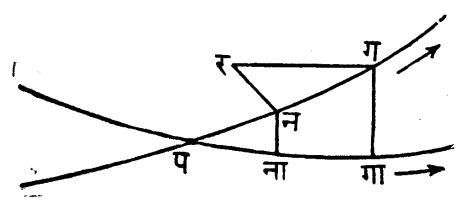
अथवा ५२०८.८६ — २५१.०६ कोज्या म – ६.०५

कोज्या २ म - . २२ कोज्या ३ म

५२०२. द्यं से गुरु का मध्यम कर्ण है जब कि पृथ्वी का मध्यम कर्ण १००० समझा जाय। इसी तरह अन्य ग्रहों के कर्ण जानने का सूत्र सरल हो सकता है।

समीकरण (छ) से ग्रह का जो स्पष्ट केन्द्र आता है वह उसके नीच (Perihelion) से कक्षावृत्त में ग्रह की दूरी होता है। यदि ग्रह का कक्षावृत्त पृथ्वी के कक्षावृत्त अर्थात् क्रान्तिवृत्त के ही घरातल में होता तो यही क्रान्तिवृत्त में भी ग्रह की दूरी होता। परन्तु प्रत्येक ग्रह के कक्षावृत्त का घरातल क्रान्तिवृत्त के घरातल से कुछ कोण बनाता है जिसे ग्रह का परम शर कहते हैं और जिसकी चर्चा पहले अध्याय में अंतिम तीन चार श्लोकों में की गयी है इसलिए कक्षावृत्तीय स्पष्ट केन्द्र में कुछ संस्कार करने से क्रान्तिवृत्तीय स्पष्ट केन्द्र आता है।

मान लो प ग ग्रह का कक्षावृत्त और प गा क्रान्तिवृत्त है, प ग्रह का उत्तर-पात है, र सूर्य का मध्य है तथा न ग्रह का नीच (Perihelion) हैं। ग ग्रह का स्पब्ट



चित्र ३३

स्थान और ग गा क्रान्तिवृत्त पर लम्ब है अर्थात् गा ग वृत्त क्रान्तिवृत्तीय ध्रुव पर जाता है। तब < न र ग कक्षावृत्तीय स्पष्ट केन्द्र तथा र ग की दूरी ग्रह का स्पष्ट कर्ण हैं जो (छ) और (क्ष) समीकरणों के अनुसार जाने जाते हैं। न से न ना लम्ब भी क्रान्तिवृत्तीय ध्रुव पर जाता है। क्रान्तिवृत्त में ना और गा विन्दुओं के बीच की जो दूरी है वही ग का क्रान्तिवृत्तीय स्पष्ट केन्द्र कहलाती है। नेपियर के नियमों के अनुसार प ना और प गा दूरियों को सहज ही जान सकते हैं। फिर दोनों का अन्तर जान लेने से ना गा दूरी (क्रातिवृत्तीय स्पष्ट केन्द्र) जानी जा सकती है। परन्तु ध्यवहार में सरलता जस समय होती है जिस समय केवल यह जानना रहता है कि प न या प ग में क्या घटाया बढ़ाया जाय कि प ना और प गा का मान निकल आवे। जितना घटाने या बढ़ाने से, पात से ग्रह की क्रान्तिवृत्तीय दूरी निकलती है उसको परिणित सकते हैं। इसलिए यह जानना चाहिये कि परिणित कैसे निकालते हैं। परिणात के अनुसार

नीच परिणति = प न - प ना यह परिणति = प ग - प गा

ग गा को ग्रह का इष्टकालिक शर, < ग प गा को ग्रहका परम शर, प ग को पात से ग्रह की दूरी या विपात ग्रह कहते हैं। < ग गा प समकोण है इसलिए ग प गा गोलीय समकोण विभुज है और नेपियर के नियमों के अनुसार,

(४) स्परे (प गा)=कोज्या (ग प गा) स्परे (प ग)

पहले चार सूत्रों से कोज्या (प गा) और ज्या (प गा) के मान परम शर, इस्टकालिक शर और विपात ग्रह में स्थापित करना चाहिए। सूत्र (३) से

ख्या (प ना) = 
$$\frac{\text{स्परे}(1 \text{ गा})}{\text{स्परे}(1 \text{ प गा})}$$
सूत्र (४) से, ज्या (प गा) = कोज्या (ग पगा) स्परे (प ग)

... कोज्या (प गा) =  $\frac{\text{ज्या}(\text{प गा})}{\text{कोज्या}(\text{ग प गा}) \times \text{स्परे}(\text{प ग})}$ 

$$= \frac{\text{ह्परे} (\eta \, \eta \, \eta)}{\text{ह्परे} (\eta \, \eta \, \eta)} \times \frac{9 \times \text{ह्णेच्या} (\eta \, \eta)}{\text{ह्णेच्या} (\eta \, \eta \, \eta) \times \text{ज्या} (\eta \, \eta)}$$

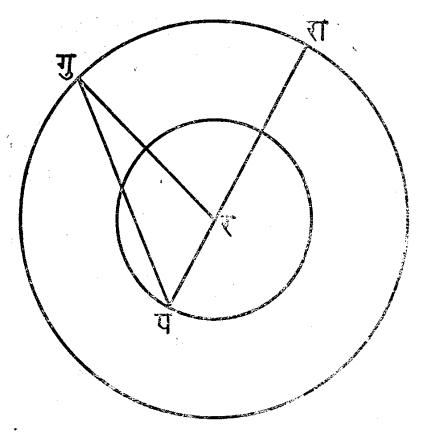
$$= \frac{\text{ह्परे} (\eta \, \eta \, \eta)}{\text{ज्या} (\eta \, \eta \, \eta)} \times \frac{\text{ह्णेच्या} (\eta \, \eta)}{\text{ज्या} (\eta \, \eta)} \times \frac{\text{ह्णेच्या} (\eta \, \eta)}{\text{о्या} (\eta \, \eta \, \eta)} \times \frac{\text{ह्णेच्या} (\eta \, \eta)}{\text{о्या} (\eta \, \eta \, \eta)} \times \frac{\text{ह्णेच्या} (\eta \, \eta)}{\text{о्या} (\eta \, \eta \, \eta)} \times \frac{\text{ह्णेच्या} (\eta \, \eta)}{\text{о्या} (\eta \, \eta \, \eta)} \times \frac{\text{ह्णेच्या} (\eta \, \eta \, \eta)}{\text{о्या} (\eta \, \eta \, \eta)} \times \frac{\text{ह्णेच्या} (\eta \, \eta \, \eta)}{\text{о्या} (\eta \, \eta \, \eta)} \times \frac{\text{о्या} (\eta \, \eta \, \eta)}{\text{о्या} (\eta \, \eta \, \eta)} \times \frac{\text{о्या} (\eta \, \eta \, \eta)}{\text{о्या} (\eta \, \eta \, \eta)} \times \frac{\text{о्या} (\eta \, \eta \, \eta)}{\text{о्и} (\eta \, \eta \, \eta)} \times \frac{\text{о््या} (\eta \, \eta)}{\text{о्и} (\eta \, \eta \, \eta)} \times \frac{\text{о््या} (\eta \, \eta)}{\text{о्и} (\eta \, \eta \, \eta)} \times \frac{\text{о््या} (\eta \, \eta)}{\text{о्и} (\eta \, \eta \, \eta)} \times \frac{\text{о््या} (\eta \, \eta)}{\text{о्и} (\eta \, \eta)} \times \frac{\text{о््या} (\eta \, \eta)}{\text{о्и} (\eta \, \eta)} \times \frac{\text{о््या} (\eta \, \eta)}{\text{ооун} (\eta \, \eta)} \times \frac{\text{ооун} (\eta \, \eta)}{\text{ооун} (\eta \, \eta)} \times \frac{\text{ооун}$$

बुध को छोड़ कर सब ग्रहों का परम शर ३°.४ से अधिक नहीं है इसलिए इनका इष्टकालिक शर और भी छोटा होगा; जिससे यह मान लेने में कोई अशुद्धि नहीं है कि कोज्या (ग गा) एक के समान है। ऐसी दशा में,

ज्या (प ग — प गा) = ज्या (प ग) कोज्या (प ग) 
$$\times$$
 उत्क्रम ज्या (ग प गा) =  $\frac{2}{3}$  ज्या २ (प ग) उत्क्रम ज्या (ग प गा) अर्थात् ज्या (परिणति) =  $\frac{2}{3}$  परम शरोत्क्रम ज्या  $\times$  ज्या २ (विपातग्रह) (ठ)

इस समीकरण से ग्रह और उसके नीच दोनों की परिणित जानकर क्रान्ति-वृत्तीय स्पष्ट केन्द्र जाना जा सकता है।

अब यह जानना रह गया कि पृथ्वी के मध्य से ग्रह किस दिशा में और कितनी दूर देख पड़ता है। यह तो स्वयंसिद्ध है कि पृथ्वी से किसी ग्रह की दिशा और दूरी जानने के लिए यह जानना आवश्यक है कि पृथ्वी स्वयं कहाँ है।



चित्र ३४

यह समीकरण (छ) से ही जाना जाता है क्योंकि इसी की कक्षा के घरातल में तो अन्य प्रहों की परिणित करनी पड़ती है। जब पृथ्वी का स्थान निश्चित हो गया तब सूर्य का स्थान सहज ही जाना जा सकता है; क्योंकि सूर्य से पृथ्वी जिस दिशा में देख पड़ती है जससे १८०० पर पृथ्वी से सूर्य दीखेगा। इसलिए पृथ्वी के स्पष्ट केन्द्र में १८०० जोड़ने या घटाने से सूर्य का स्थान निकल आता है। यह के क्रान्तिवृत्तीय स्पष्ट केन्द्र से सूर्य का स्थान घटा देने पर शीघ्र-केन्द्र जाना जा सकता है। चित्र ३४ में र प और गुक्रम से सूर्य पृथ्वी और वृहस्पित के स्थान हैं। र वह बिन्दु है जहाँ सूर्य पृथ्वी के मध्य से देख पड़ता है; इसलिए रा र गुकोण वृहस्पित का शीघ्र केन्द्र हुआ। प र गुकोण १८०० — रा र गुकोण के समान है। इसलिए प र गु तिभुज के दी भुज प र और गुर ज्ञात हैं, क्योंकि यह सूर्य से पृथ्वी और गुरु की दूरी अर्थात् पृथ्वी और गुरु के स्पष्ट कणें हैं और इनके बीच का कोण प र गुभी जात है। इसलिए प गु, ८ र प गुऔर ८ प गुर भी जाने जा सकते हैं, क्योंकि लोनी की तिकोणिमिति भाग १ पृष्ठ १०४ अथवा हाल और नाइट की तिकोणिमिति पृथ्ठ १७४ से स्पष्ट है कि

परन्तु 
$$< \tau \, \eta + < \tau \, \eta \, q = < \tau \, \tau \, \eta = \pi$$
 ज्ञीझ केन्द्र  
 $\vdots \cdot \epsilon \, \eta \, \tau \, \frac{\tau \, \eta - \tau \, \eta \, q}{2} = \frac{\tau \, \eta - \tau \, \eta}{\tau \, \eta + \tau \, \eta} = \frac{\tau \, \eta - \tau \, \eta}{\tau \, \eta + \tau \, \eta} = \frac{\tau \, \eta - \tau \, \eta}{\tau \, \eta + \tau \, \eta} = \frac{\tau \, \eta - \tau \, \eta}{\tau \, \eta + \tau \, \eta} = \frac{\tau \, \eta - \tau \, \eta}{\tau \, \eta + \tau \, \eta} = \frac{\tau \, \eta - \tau \, \eta}{\tau \, \eta + \tau \, \eta} = \frac{\tau \, \eta - \tau \, \eta}{\tau \, \eta + \tau \, \eta} = \frac{\tau \, \eta - \tau \, \eta}{\tau \, \eta + \tau \, \eta} = \frac{\tau \, \eta - \tau \, \eta}{\tau \, \eta + \tau \, \eta} = \frac{\tau \, \eta - \tau \, \eta}{\tau \, \eta + \tau \, \eta} = \frac{\tau \, \eta - \tau \, \eta}{\tau \, \eta + \tau \, \eta} = \frac{\tau \, \eta - \tau \, \eta}{\tau \, \eta + \tau \, \eta} = \frac{\tau \, \eta - \tau \, \eta}{\tau \, \eta + \tau \, \eta} = \frac{\tau \, \eta}{\tau \, \eta} = \frac$ 

जिससे र प गु—र गु प ज्ञात हो सकता है। और < र गु प + < र प गु ज्ञात ही है; इसलिए इन दोनों को जोड़ कर आधा कर देने से र प गु कोण जाना जा सकता है। यही कोण वृहस्पति और सूर्य के बीच का कोण है जो पृथ्वी से देख पड़ता है। इसी को इनान्तर कहते हैं क्योंकि इन सूर्य का पर्याय है।

पृथ्वी से गुरु की दूरी गुप जिसे शीघ्र कर्ण कहते हैं विकोणमिति के अनुसार इस प्रकार जान सकते हैं :—

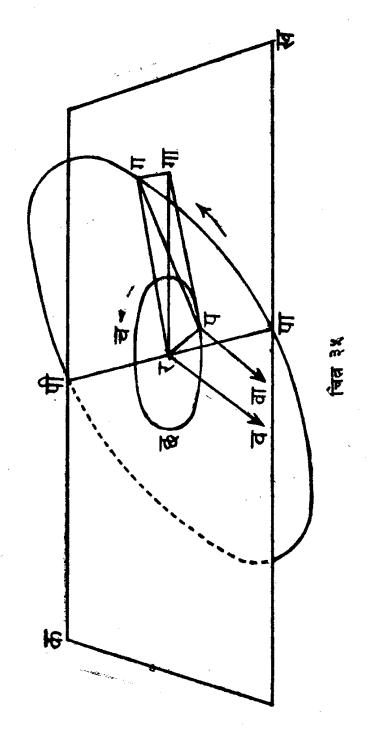
$$\frac{y q}{\overline{\sigma u} < q \ \overline{v}} = \frac{y \ \overline{v}}{\overline{\sigma u} < \overline{v} \ \overline{v}}$$

परन्तु ज्यापर गु=ज्यारार गु=ज्या शीघ्र केन्द्र

ं शोध्र कर्ण==ज्या शीध्र केन्द्र 
$$\times$$
 ग्रह का मंद्र कर्ण  $\times \frac{\P}{\sigma u \in \Pi \cap \Pi \setminus \Pi}$  (8)

यह इनान्तर और शीघ्र कर्ण क्रान्तिवृत्तीय धरातल के हैं अर्थात् उस दशा के हैं यदि ग्रह क्रान्तिवृत्त में देख पड़ता परन्तु यथार्थ में ग्रह कुछ उत्तर या दिवस्त रहता है। इसलिए शीघ्र कर्ण को यदि ग्रह के इष्टकालिक शर की कोटिज्या से भाग दे दिया जाय तो यथार्थ शीघ्र कर्ण ज्ञात हो जायगा। इसी प्रकार क्रान्तिवृत्तीय इनान्तर में भी संस्कार करने से यथार्थ इनान्तर जाना जाता है। चित्र ३५ से जो गाडफे की 'एस्ट्रोनोमी' पृष्ठ २७४ के अनुसार है यह सब बातें एकसाथ ही स्पष्ट होती हैं—

क ख क्रान्तिवृत्तीय घरातल है, जिसमें पृथ्वी की कक्षा अर्थात् क्रान्तिवृत्ता प च छ है। कक्षावृत्त पा ग पी है, जो क्रांतिवृत्तीय घरातल को पा पी विन्दुओं पर काटता है। पा उत्तर पात और पी दक्षिण पात हैं। र, प और ग क्रम से सूर्य, पृथ्वी और ग्रह के यथार्थ स्थान हैं; ग से ग गा क्रान्तिवृत्तीय घरातल पर लम्ब गिराया गया है; व वसंत संपात विन्दु है; <ग र गा और व र गा ग्रह के सूर्य केन्द्रीय शर और भोगांश (Longitude) हैं। <ग प गा और वा प गा ग्रह के भूकेन्द्रीय शर और मोगांश हैं। प वा र व समानान्तर हैं। <व र प सूर्यकेन्द्रीय पृथ्वी का भोगांश है; इसलिए <व र प न १०० भूकेन्द्रीय सूर्य का भोगांश है। र प गा विभुष चित्र ३५ के विभुज र प गु से मिलता है। प गा ग्रह का क्रान्तिवृत्तीय शीध्र कर्ण और <र प वा क्रान्तिवृत्तीय इनान्तर हैं।



प न= पगा कोज्या < गपगा

आधुनिक ज्योतिविज्ञान के अनुसार ग्रहों के स्पष्ट स्थान आनने की जो रीति बतलायी गयी है वह दिग्दर्शन मात्र है। इस क्रिया से जो स्पष्ट स्थान जाना जाता है उसमें और प्रत्यक्ष बेख द्वारा जाने गये स्थानों में कुछ सूक्ष्म अंतर देख पड़ता है। इसका कारण यह है कि किसी ग्रह पर केवल सूर्य का ही आकर्षण नहीं होता बरन् अन्य ग्रह और उपग्रहों का भी होता है जिनके कारण यह उस स्थान से कुछ विचलित देख पड़ता है जो उपयुंक्त रीति से जाना जाता है। इसलिए सूक्ष्मतापूर्वक शुद्ध स्थान जानना हो तो बन्य ग्रहों के आकर्षण के कारण जो परिवर्तन होता है उसका संस्कार भी करना चाहिये। परन्तु यह विषय बहुत गंभीर है। इसकी पूरी जानकारी के लिए भौतिक ज्योतिर्विज्ञान (Physical astronomy), गित विज्ञान (Dynamics), चलन कलन, चलराशिकलन इत्यादि उच्च गणित की जानकारी भी आवश्यक है। इसलिए विस्तार भय से उसका विचार यहाँ नहीं किया जायगा।

ऊपर बतलाई गयी रीति से यदि चन्द्रमा का स्पष्ट स्थान निकाला जाय तो देखा जाता है कि बेध द्वारा जाना गया स्थान उससे कभी-कभी तीन-तीन अंश आगे पिछे होता है। इसका कारण यह है कि चंद्रमा पृथ्वी के चारों और घूमते हुए इसके साथ सूर्य की परिक्रमा भी एक वर्ष में कर लेता है; इसलिए चंद्रमा पर पृथ्वी के आकर्षण के साथ-साथ सूर्य के आकर्षण का प्रभाव भी बहुत पड़ता है जिससे चंद्रमा का विचलन बहुत बड़ा रूप धारण कर लेता है। इसलिए चंद्रमा के सम्बन्ध में कुछ मुख्य संस्कार करने की आवश्यकता पड़ती है जिनकी चर्च संक्षेप में की जाती है।

सबसे पहले केपलर के नियम के अनुसार जो मंद फल संस्कार करना चाहिए उसका सरल रूप बतला देना आवश्यक है। चंद्रमा की केन्द्रच्युति पूर्प ई० के आरंभ में ०'०५४८४४२ थी।

> इसलिए च=०.०५४८४४२ च<sup>2</sup>=.००३००७६ च<sup>3</sup>=.०००१६४६६ च<sup>8</sup>=.०००००६०५

च<sup>ध</sup> या इसके आगे की संख्याओं के मान जानने की आवश्यकता नहीं है क्योंकि वह अत्यन्त छोटे हैं। च के घातों के इन मानों का समीकरण (छ) में उत्थापन करने से चन्द्रमा के मंदफल संस्कार का रूप यह होगा:—

==म+.१०६६४७१६ ज्या म+.००३७४४७४ ज्या २ म

<sup>ै</sup>देखो Loomi's Practical Astronomy, पुष्ठ ४६२।

विकलाओं में लिखने के लिए ३४३७'७५ या २०६२६५ से गुणा कर देने से और भी सरलता होगी क्योंकि एक रेडियन ३४३७.७५ कला या २०६२६५ विकला के लगभग होती है। ऐसा करने से इसका रूप यह होगा:—

स=म+३७६'५६".४ ज्या म+१२'५४".७ ज्या २ म +३६".६ ज्या ३ म+२".० ज्या ४ म

यहाँ यह याद रखना चाहिये कि म मन्द केन्द्र आजकल की रीत्यानुसार नीच (perigee) से समझ गया है। यदि मन्द केन्द्र पुरानी परिपाटी के अनुसार उच्च से समझा जाय तो

स=म-३७६'५६".४ ज्या म+१२'५४".७ ज्या २ म - ३६".६ ज्या ३ म+२".० ज्या ४ म

इसी प्रकार अन्य ग्रहों के प्रधान समीकरण के ज्या म, ज्या २ म, इस्यादि के गुणकों को कलाओं या विकलाओं में लिखा जा सकता है।

इस समीकरण के दाहिने पक्ष में म मन्द केन्द्र अर्थात् उच्च से मध्यम चंद्र का भोगांश है, शेष मन्द फल है जिसका संस्कार मन्द केन्द्र में करने से स्पष्ट चंद्र सिद्ध होता है। यह स्पष्ट है कि इस मन्द फल में पहला पद अर्थात् ३७६ ५५ ९ ७ उया म बहुत बड़ा है, इसके पीछे दूसरा पद १२ ५४ % ७ ज्या २ म है। परन्तु जिस समय म का मान ६० होता है उस समय ज्या म का मान १ और ज्या २ म का मान शून्य होता है इसलिए परम मन्द फल का मान पहले ही पद पर अवलंबित रहता है और प्राय: ३७७ अर्थात् ६०० के समान होता है। परन्तु हमारे ज्योतिषियों ने चंद्रमा के परम मन्द फल का मान ५० के लगभग माना है इसलिए यह प्रश्न उपस्थित होता है कि इतना अन्तर क्यों है?

जब परम मंद फल का मान ३७६ (५६ %) उया म समझ कर चंद्रमा का स्पष्ट स्थान निकाला जाता है तब इसको बेध करके मिलाने पर देख पड़ता है कि प्रत्यक्ष स्थान और गणित-सिद्ध स्थानों में कभी-कभी अधिक से अधिक अंतर १० २० का होता है। कई वर्ष तक निरन्तर बेध करने पर यह बात प्रत्यक्ष हो जाती है कि अमावस या पूर्णिमा के दिन जब चंद्रमा मन्दोच्च से ६० के लगभग दूर रहता है तब मंदफद संस्कृत स्वष्ट चन्द्र से वेध-सिद्ध चंद्रमा १०२० आगे रहता है और जब चंद्रमा मंदोच्च २७० अथवा नीच से ६० आगे रहता है तब मंदफल-संस्कृत-स्पष्ट-चंद्र से बेध-सिद्ध चंद्रमा १०२० आगे संस्कृत स्वष्ट चंद्रमा के १ पहली देशा में मंदफल का संस्कार — ३७६ ५६ % अथवा — ६०१ ५६ % होता है। पहली देशा में मंदफल का संस्कार — ३७६ ५६ % अथवा — ६०१ ५६ % होता है। परन्तु इससे बेध-सिद्ध ग्रह १०० अगो रहता से मंदफल संस्कृत स्वष्ट ग्रह आता है। परन्तु इससे बेध-सिद्ध ग्रह १०० आगे रहता

है इसलिए मंदफल संस्कृत स्पष्ट ग्रह में 9°२० जोड़ना चाहिए। इसलिए यदि ६०१६/४६/. अघटाने और १०२० जोड़ने की जगह इन दोनों का अंतर अर्थात् छु॰ ५६ / ५६ ".४ ही घटाया जाय तो भी वही फल होगा । इसलिए यदि परम मंदफल ६०१६/५६ % की जगह ४° ५६ / ५६ / १.४ मान लिया जाय तो कोई हानि नहीं समझ पड़ती । दूसरी दशा में ६°१६'५६".४ जोड़ना पड़ता है और १°२० घटाना पड़ता है जिसकी जगह यदि इन दोनों का अंतर अर्थात् वही ४°५६'५६". ४ जोड़ा जाय तो कोई फेर नहीं पड़ेगा। जब पूर्णिमा के दिन चंद्रमा उच्च पर भी रहता है तब तो मंदकेन्द्र शून्य होने से मंदफल संस्कार शून्य होता है। उस समय मध्यम और स्पष्ट चंद्रमा के स्थानों में कोई अंतर ही नहीं रहता। इससे सिद्ध होता है कि पूर्ण-मासी या अमावस के दिन वेध करके परम मंदफल का मान जानने में ५° के लगभग ही आवेगा जो हमारे प्राचीग ग्रन्थों में दिया हुआ है। इसलिए यह कहा जा सकता है कि परम मंदफल का मान ५° ही ठीक है ६° १६ नहीं। परन्तु बेध से यह भी जाना गया है कि प्रत्येक पक्ष की अष्टमी के लगभग जब चंद्रमा मंदोच्च से ६०° पर रहता है तब ५° का मंदफल का संस्कार देने पर भी चंद्रमा कोई ३° पीछे रहता है अर्थात् बेध-सिद्ध चंद्रमा मध्यम चंद्रमा से कोई द° पीछे रहता है। और यदि अष्टमी के दिन चंद्रमा नीच से ६०° पर रहता है तब मध्यम चंद्र से वेध-सिद्ध-चंद्रमा भ् नहीं वरन् ८° के लगभग आगे रहता है। इसलिए यह मानना पड़ेगा कि परम मंदफल ५° मान लेने से पूर्णिमा या अमावस्या के दिन तो कोई हानि नहीं होती परन्तु अष्टमी के लगभग ३° का अन्तर देख पड़ता है। हमारे प्राचीन ज्योतिषियों को इस बात का पता इसलिए नहीं लगा कि वे, मेरी समझ में, ग्रहण-काल से मध्यम और स्वष्ट चंद्रमा का अन्तर निकाल कर मंदफल निकालते थे जैसा कि केशवाचार्य के उद्धरण से प्रकट होता है जो इसी अध्याय के १४वें श्लोक के भाष्य में दिया गया है। इस उद्धरण से यह भी पता लगता है कि केशवाचार्य को सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार स्पष्ट किये हुए चन्द्रमा से वेध द्वारा देखा गया चंद्रमा ५ कम देख पड़ा जैसा कि पहले दिखाया गया है कि पूर्णिमा या अमावस्या को मंदफल और च्युति संस्कार मिलकर ४°५७ होते हैं। इसलिए केशवाचार्य का वेध बहुत सूक्ष्म सिद्ध होता है।

इसलिए यह आवश्यक है कि इस भेद का कारण किसी और जगह देखा जाय। यह तो स्पष्ट है कि यह भेद चंद्रमा के उच्च से विशेष सम्बन्ध रखता है और यह भी देखा गया है कि यह सदैव इतना ही नहीं रहता वरन् घटते-घटते कभी भून्य हो कर ऋणात्मक हो जाता है और कभी धनात्मक हो जाता है इसलिए यह नियत- कालिक (periodical) भी है। इसे यूनानी ज्योतिषी ढालमी ने विक्रम की दूसरी शताब्दी में ही निश्चय कर लिया था, परन्तु इसके कारण का पता न्यूटन के पहले किसी ने नहीं लगा पाया था। न्यूटन ने आकर्षण सिद्धान्त से सिद्ध किया कि चंद्रमा पर पृथ्वी का ही आकर्षण नहीं होता वरन् अन्य ग्रहों का भी पड़ रहा है और उपर्युक्त महान् अंतर का कारण सूर्य का आकर्षण है। भौतिक ज्योतिविज्ञान ने गणित से सिद्ध कर दिया है कि यह अंतर सूर्य के आकर्षण से पड़ता है और इस संस्कार का मुख्य रूप जब मंद केन्द्र की गणना नीच से की जाय तो यह है + 9° २० ४ २६ . ४ ४ ज्या [२ (चन्द्रमा—सूर्य) — चन्द्र मन्द केन्द्र]। इसके आगे के पद जो बहुत सूक्ष्म हैं छोड़ दिये गये हैं।

टालमी ने इस संस्कार का नाम इवेक्शन् (evection) रखा था जो अब तक प्रचिलत है। स्वर्गीय बेंक्रटेश बापू जी केतकर ने अपने ज्योतिर्गणित में इसकी च्युति संस्कार कहा है। इस पद में चंद्रमा — सूर्य का अर्थ है सूर्य से चंद्रमा का अंतर जो हमारे यहाँ तिथि के नाम से प्रकट किया जाता है। जिस समय अमावस या पूणिमा होती है उस समय चंद — सूर्य का मान शून्य या १८०० होता है इसलिए इस पद का रूप १००० रुट्ट १८ उया ( — चन्द्र मंद केन्द्र) या — १००० रुट्ट १८ उया म होता है जो मंदफल संस्कार के रूप में है और जब मंदफल जोड़ा जाता है तब यह घटाया जाता है तब यह घटाया जाता है कि यदि मंदफल को इन दोनों के अन्तर के समान समझ लिया जाय तो कोई हानि नहीं होती।

चूंकि मंदफल च्युति के मान पर आश्रित होता है इसलिए मंदफल के घटने से यह सूचित होता है कि चंद्रकक्षा की च्युति घट गयी है और बढ़ने से च्युति के बढ़ने की सूचना मिलती है। अर्थात् इस घट बढ़ से यह अनुमान हढ़ होता है कि चंद्रकक्षा का आकार सदैव एक सा नहीं रहता। यह बात आकर्षण सिद्धान्त से भी पूरी तरह मेल खाती है जैसा कि आगे दिखाया जायगा।

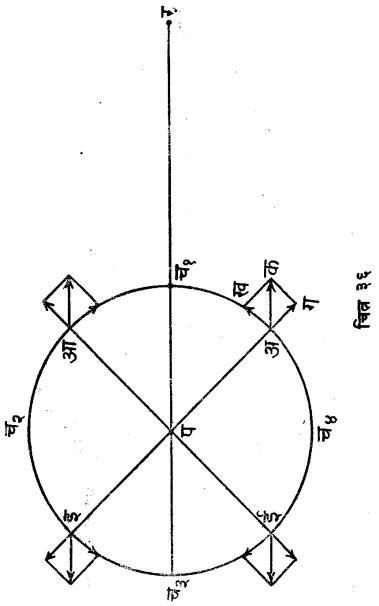
परन्तु जब चंद्र—सूर्यं ६०° या २७०° होता है अर्थात अष्टमी होती है तब इसका रूप १° २०′ २६.५″ ज्या [२×६०°—चन्द्र मन्द केन्द्र] अथवा १° २०′ २६.५″ ज्या महोता है जो है तो मन्द फल संस्कार के ही रूप का परन्तु यदि मन्द फल धनात्मक होता है तो यह भी धनात्मक होता है और मंद फल ऋणात्मक होता है तो यह भी ऋणात्मक होता है । इसलिए मंदफल ५° मानने से कभी ३° आगे पीछे का अंतर पड़ जाता है । इसी कारण सप्तमी, अष्टमी और नवमी के जो समय भारतीय रीति से बनाये गये पंचांगों में लिखे रहते हैं वह आधुनिक

रीति से जाने गये कालों से कभी-कभी १४, १५ घड़ी आगे पीछे रहते हैं। यह बात बापूदेव शास्त्री के पंचांग और काशी के भकरंद सारिणी से बनाये गये पंचांगों से भी प्रकट हो सकती है।

न्यूटन ने इसका कारण जिस तरह समझाया है वह संक्षेप में यह है : चंद्रमा और पृथ्वी की कक्षाओं के बीच का कोण केवल ५° के लगभग है इसलिए दोनों को एक ही धरातल में मान लेने से विशेष हानि नहीं होगी परन्तु सरलता आ जायगी।

चित्र ३६ से यह स्पष्ट है कि जब तक चंद्रमा चु से च होता हुआ च क् तक चलता है तब तक यह पृथ्वी की अपेक्षा सूर्य के निकट रहता है अर्थात् कृष्ण-पक्ष की अष्टमी से लेकर शुक्ल पक्ष की अष्टमी तक चंद्रमा पृथ्वी की अपेक्षा सूर्य के निकट रहता है और शुक्ल पक्ष की अष्टमी तक चंद्रमा पृथ्वी की अपेक्षा सूर्य से दूर रहता है। इसलिए आकर्षण सिद्धान्त के अनुसार पहली दशा में सूर्य का आकर्षण चंद्रमा पर अधिक होता है अर्थात् सूर्य की ओर अधिक खिचने के कारण चंद्रमा पृथ्वी से कुछ दूर हो जाया करता है जिससे जान पड़ता है कि विचालक शक्ति (perturbing force) चंद्रमा को पृथ्वी से दूर खींचे जा रही है। चूं कि र बहुत दूर है इसलिए यह शक्ति पर के प्रायः समानान्तर दिशा में र की ओर काम कर रही है। दूसरी दशा में पृथ्वी अधिक खिचती है, इसलिए चंद्रमा पीछे रह जाता है जिससे जान पड़ता है कि विचालक शक्ति सूर्य से विरुद्ध दिशा में चंद्रमा को धक्का देकर पृथ्वी से दूर कर रही है। यह पहले ही कहा गया है कि सूर्य बहुत दूर है इसलिए विचालक शक्ति चंद्रमा को पर के समानान्तर दिशा में र से दूर ढकेले जा रही है। इसलिए यह सिद्ध है कि यह शक्ति चंद्रमा और पृथ्वी को सदैव परस्पर दूर कर रही है, पर के प्रायः समानान्तर काम कर रही है, अरेर इसका प्रभाव उस

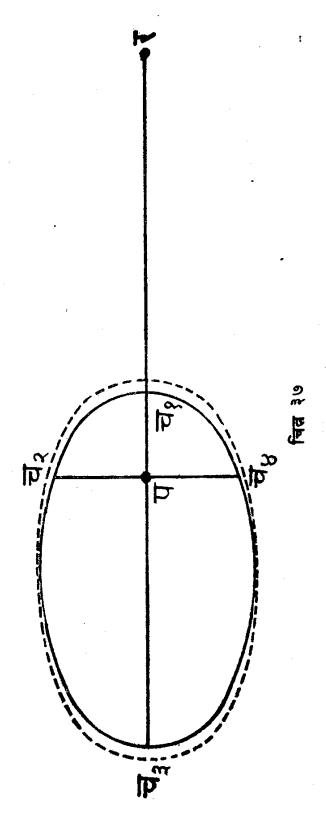
<sup>\*</sup> Heroes of Science : Astronomers के आधार पर



समय शून्य होता है जब चंद्रमा च<sub>र</sub> या च<sub>र</sub> के पास रहता है क्योंकि उस समय चंद्रमा और पृथ्वी दोनों सूर्य से समान दूर होते हैं।

मान लो यह जानना है कि जिस समय चंद्रमा च अोर च के बीच में अ पर है और नीच पृथ्वी और सूर्य की रेखा पर है उस समय विचालक शक्ति किस प्रकार काम कर रही है। विचालक शक्ति को अ क रेखा से प्रकट किया जा सकता है और 'गति के समानान्तर चतुर्भुज नियम' के अनुसार इस शक्ति को विभक्त करके अ ख और अ ग रेखाओं में प्रकट कर सकते हैं जब कि अ ख रेखा अ पर स्पर्श-रेखा है अर्थात् चंद्रमा की गति की दिशा में है और अ ग रेखा मंदकर्ण (radius vector) की सीध में है और बाहर की ओर पृथ्वी के विरुद्ध काम कर रही है। विचालक शक्ति का जी भाग (resolved part) अ ग दिशा में काम कर रहा है वह चंद्रमा

## सूर्य-सिद्धान्त



को पृथ्वी से दूर कर रहा है और जिस समय चंद्रमा च पर अर्थात् सूर्यं की सीध में बा जाता है उस समय यह भाग ही प्रधान हो जाता है और दूसरा भाग शून्य हो जाता है। इसलिये विचालक शक्ति के इस भाग से चंद्रमा चाहे अ, आ, इ, ई पर जहाँ हो पृथ्वी से दूर ही होता जाता है, जिसका परिणाम यह होता है कि चंद्रकक्षा अधिक लम्बी हो जाती है जैसा कि चित्र ३७ से प्रकट होता है।

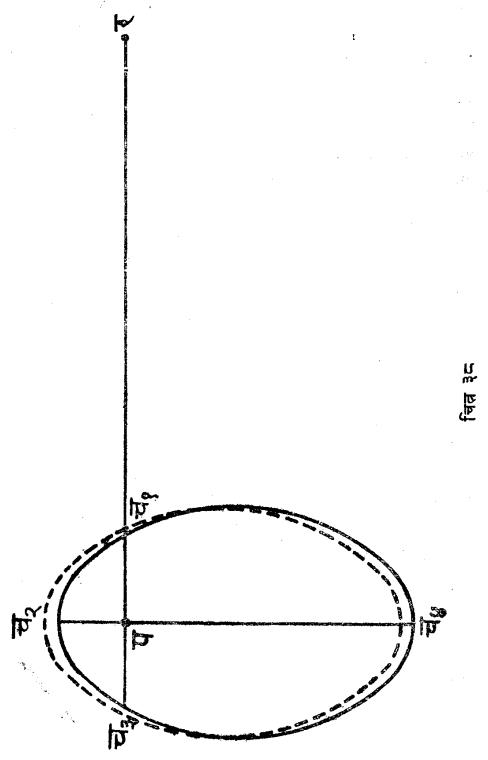
पूर्ण रेखा से वास्तविक चंद्र-कक्षा प्रकट होती है और कटी रेखा से चन्द्र कक्षा का नया रूप प्रकट होता है जो विचालक शक्ति के कारण हो गया है। इससे यह स्पष्ट हो जाती है कि चंद्रकक्षा की च्युति बढ़ गयी क्योंकि दीर्घवृत्ति की च्युति अधिक होने से इसका आकार लम्बा हो जाता है और कम होने से कुछ गोला हो जाता है। यह बात प्रत्यक्ष बेध से भी देखी जाती है जिसका संकेत पहले किया गया है।

समीकरण 'छ' से यह भी सिद्ध है कि मंदफल संस्कार का मुख्य पद च्युति के मान पर कितना अवलम्बित है। यदि च्युति अधिक हो तो मंदफल भी अधिक होता है और च्युति कम हो तो मंदफल भी कम होता है। इसलिए यह सिद्ध है कि इस विचालक शक्ति के कारण चन्द्र कक्षा की च्युति यदि नीच सूर्य की सीध में हो तो अधिक हो जायगा निससे मन्दफल संस्कार भी बढ़ जायगा। मन्दफल संस्कार यथार्थ जितना बढ़ जाता है उसी को च्युति संस्कार (evection) कहा गया है।

इसके विरुद्ध यदि नीच सूर्य से दै०° आगे या पीछे हो तो (देखो चित्र ३८) चन्द्रकक्षा का आकार कुछ गोत हो जायगा और च्युचि कम पड़ जायगी, जिससे मन्दफल संस्कार यथार्थ से उतना ही कम हो जायगा जितना पहली स्थिति में बढ़ गया है। ऐसी दशा में च्युति संस्कार ऋणास्मक हो जायगा।

इससे यह सिद्ध होता है कि विचालक शक्ति के उस भाग से जो चन्द्रमा के मन्द-कर्ण की दिशा में चन्द्रकक्षा के बाहर की ओर काम कर रहा है चन्द्रमा में इतना विचलन (deviation) हो जाता है कि च्युति-संस्कार की आवश्यकता पड़ती है।

अब इसके उस भाग की ओर ध्यान देना चाहिये जो चन्द्रकक्षा की स्पर्श रेखा की दिशा में काम कर रहा है। इससे यह फल होता है कि जब तक चन्द्रमा (देखो चिन्न ३६) च और च के बीच अथवा च और च के बीच रहता है तब तक चन्द्रमा की साधारण गित की दशा में ही विचालक शिक्त भी अपना काम करती है और उसकी साधारण गित (जो पृथ्वी के आकर्षण के कारण होती है) को कुछ तीय कर देती है। परन्तु जब चन्द्रमा च और च अथवा च और च के बीच में रहता है तब तब विचालक शिक्त चंद्रमा की साधारण गित के विच्छ काम करती हुई उसको कुछ मन्द कर देती है। यह बात चान्द्रमास के प्रत्येक पक्ष की चौथ और एकादशी को बहुत देख पड़ती है, इसिलए इन तिथियों के कालों में कुछ परिवर्तन कर देती है। इस विषमता के कारण चन्द्रमा में एक और संस्कार भी करना पड़ता है जिसे पाक्षिक-



संस्कार (variation) कहते हैं। ज्योतिर्गणित में इसे तिथि-संस्कार कहा गया है। इसके भी कई पद हैं जिनमें मुख्य पद का रूप यह है।

३५' ४९" ६ ज्या २ (चंद्र—सूर्य)

जब यह बात निश्चित हो गयी कि पृथ्वी की परिक्रमा करने के कारण चंद्रमा की दूरी सूर्य से कभी कम हो जाती है और कभी अधिक जिससे चंद्रमा में विचलन हो जाता है जो च्युति और पाक्षिक संस्कारों से जाना जा सकता है, तब यह समझना कुछ कठिन नहीं है कि सूर्य की दूरी पृथ्वी से जो वर्ष भर में घटती बढ़ती रहती है उससे भी चंद्रमा के स्थान में कुछ अंतर पड़ जाता है और उपर्युक्त दो संस्कारों से पूरा नहीं होता। इसलिए एक और संस्कार की भी अवश्यकता पड़ती है जिसे वार्षिक संस्कार कहते हैं इसका मुख्य रूप यह है।

१९ ४९ उया (सूर्य-मंद-केन्द्र)

इस प्रकार चंद्रमा के चार मुख्य-मुख्य संस्कारों की चर्चा संक्षेप में हो गयी और यह मी त रूप से बतलाया गया है कि इनके कारण क्या हैं। इनके अतिरिक्त अनेक लघु संस्कार भी हैं जो उच्च-गणित की अच्छी जानकारी बिना समझ में नहीं आ सकते और जिनका आविष्कार गत सौ वर्षों में हुआ है जब कि गणित और वैज्ञानिक यंत्रों की सूक्ष्मता हुई है।

पहले बताया गया है कि च्युति-संस्कार का आविष्कारक टालमी है जो विक्रम की दूसरी शताब्दी में यूनान में रहा है। परंतु इसका कारण न्यूटन के पहले नहीं मालूम हो पाया था। पाक्षिक-संस्कार तथा वार्षिक-संस्कार का आविष्कार टाइको वाही ने (Tycho Brahe जन्म १४ दि० १५४६, मृत्यु २४ अक्टूबर, १६०१ ई०) अपनी अपूर्व निरूपण-शक्ति से किया था। इसका कारण उसको भी नहीं मालूम हो सका था क्योंकि उस समय तक उच्च गणित का तथा आकर्षण सिद्धान्त का अच्छा ज्ञान नहीं था। तिथि संस्कार का कुछ संकेत अबुल वफ़ा नामक मुसलमान ज्योतिषी ने भी किया था।

प्राचीन भारतीय ज्योतिषियों ने मंदफल संस्कार के अतिरिक्त अन्य किसी संस्कार की ओर ध्यान नहीं दिया था । मुंजाल ने (८४४ शक० ६८६ वि०) ज्युति संस्कार की तरह एक संस्कार तथा एक पाक्षिक-संस्कार की चर्चा की है

इन्दूच्वोनार्ककोटिघ्ना गत्यंशा विभवा विधो: ।
गुणो व्यर्केन्दु दो: कोट्यो रूप पञ्चाप्तयोः क्रमात् ।।
फले शशाङ्क तद गत्योलिप्ताचे स्वर्णयोवंधे ।
ऋणं चन्द्रे धनं भुक्ती स्वर्ण साम्यवधेऽन्यया ।।

अत व्यास्याकारः 'अयं संस्कारस्थिति भ योग साधने न क्रियते पूर्वे रुपेक्षितत्वात्' (गणक तरिङ्गणी पृष्ठ २१ पाद टिप्पणी)

१. अयं संस्कारण्च ''इवेक्शन् वेरियेशन् नामक संस्कारवत् प्रतिभाति । तत्र श्लोकीच ।

और नित्यानन्द जी १ (शक १४६१ वि० १६६६ में ) ने पाक्षिक संस्कार और पात संस्कार की चर्चा की है; परन्तु इनका प्रचार नहीं हुआ। सिद्धान्त-दर्पण से प्रकट होता है कि म० म० चन्द्र शेखर सामन्त ने भी संस्कारों की चर्चा की है।

इन चारों संस्कारों के साथ चन्द्रमा सम्बन्धी प्रधान समीकरण का रूप यह होगा:—

 #=#

 + 30 € ' x € '' x 5 all p

 + 4 € '' x 5 all p

 + 3 € '' x 5 all p

 + 3 € '' x 5 all p

 + 4 ° 2 ° 2 € '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

 + 3 x ' x 9 '' x 5 all p

यहाँ स चन्द्रमा का स्पष्ट केन्द्र और म चंद्रमा का मंद केन्द्र है, जब कि मन्द केन्द्र की गणना नीच (perigee) से की गयी है। ज्योतिर्गणित में च्युति और पाक्षिक संस्कार के और पद भी दिये गये हैं जो यहाँ नहीं दिये जाते। च्युति के मंद परिवर्तन के कारण अड्कों में एकाध कला का अंतर पड़ता जाता है जिसका ध्यान रखना आवश्यक है।

आधुनिक ज्योतिष का इतना परिचय देना मेरी समझ में पर्याप्त है। उदाहरण देने से विस्तार बहुत हो जायगा; इसलिए उदाहरण नहीं दिये जाते।

कुर्जाकगुरुपातानां ग्रहवच्छोद्रजं फलम् । वामं तृतीयकं मान्दं बुधमार्गवयोः फलम् ।।१६।। स्वपातीनाद्ग्रहाज्जीवा शोद्रास्तु बुधगुक्रयोः। विक्षेपहनाऽन्त्यकर्णाप्ता विक्षेपस्त्रिज्यया विघोः।।५७॥

अनुवाद—(५६) मंगल, शनि और गुरु के पातों के स्थानों में प्रत्येक के दूसरे शीघ्रफल का संस्कार उसी प्रकार करो जिस प्रकार ग्रह के साथ किया जाता है अर्थात् यदि यह धनात्मक हो तो जोड़ दो और ऋणात्मक हो तो घटा दो। ऐसा

१. अत्र मन्दफलातिरिक्तः पाक्षिक नामक संस्कारम्च मध्यम रिव चन्द्रान्तर वशतश्चन्द्रे देयस्तथाऽनेन विधिना जातश्चन्द्रो विमण्डल स्थो भवति (गणक तरंगिणी, पृष्ठ १०१)

करने से इन तीन ग्रहों के पातों के स्पष्ट स्थान ज्ञात हो जायँगे। परन्तु बुध और शुक्र के पातों के स्थानों में प्रत्येक के दूसरे मन्द फल का, जो ग्रह को स्पष्ट करने के लिए तीसरे संस्कार में काम आता है उलटा संस्कार करो अर्थात् यदि धनात्मक हो तो घटा दो और ऋणात्मक हो तो जोड़ दो। ऐसा करने से बुध और शुक्र के स्पष्ट पात ज्ञात हो जाँयगे। (५७) मंगल, शनि और गुरु प्रत्येक के स्पष्ट स्थान में से अपने-अपने पात के स्पष्ट स्थान को घटा दो जो शेष हो उसकी ज्या निकालो और इस ज्या को ग्रह के मध्यम विक्षेप से गुणा करके अन्तिम शीझकर्ण से भाग दे दो तो स्पष्ट विक्षेप या शर ज्ञात हो जायगा। परन्तु बुध और शुक्र के शीझोच्च के स्थानों में से इनके स्पष्ट पात घटाकर शेष की ज्या निकालनी चाहिये और इस ज्या को बुध और शुक्र के मध्यम विक्षेप से गुणा करके अन्तिम शीझकर्ण से भाग देना चाहिये। चन्द्रमा का स्पष्ट शर (विक्षेप) जानने के लिए स्पष्ट चन्द्र के स्थान में से पात (राहु) का स्थान घटाकर शेष को चन्द्रमा के मध्यम विक्षेप से गुणा करके विज्या से भाग दे देने से ही काम हो जाता है।

विज्ञान भाष्य—उदाहरण के लिए गुरु का स्पष्ट शर जानने की रीति लिखी जाती है। १६७६ वि० की बसंत पंचमी की अर्द्धराति को उज्जैन में गुरु का स्पष्ट स्थान गणना से जो कुछ आया वह ६ रा ५७०५३/३७// है।

इसलिए इसी समय का गुरु का स्पष्ट शर निकालना सुगम होगा। एक कल्प में वृहस्पति का पात १७४ भगण करता है, इसलिए १६७६ वि॰ की वसंत पंचमी के दिन जब कि सृष्टि के आदि से १,६५, ५८, ८५, ०२३ सौर वर्ष बीते हैं। वृहस्पति के पात का स्थान

या ६ १०० १६ ५८-२ वयों कि पूरे भगण लिखने की कोई आवश्यकता नहीं है। परन्तु पातों की गति विलोम दिशा में अथवा पिच्छम दिशा में होती है।

<sup>ै</sup>यह १६७६ वि० की मेष संक्रान्ति के समय का है परन्तु पात की गति अत्यन्त मन्द होने से इसी को वसंत पंचमी के दिन का भी मान लेने में कोई हानि नहीं है।

इस लिए ऊपर जो स्थान पात के लिए आया है वह ऋणात्मक है। इसकी १२ राशि में से घटाने पर गुरु के पात का स्थान (भोगांश) साधारण रीति के अनुसार आ जावेगा। इसलिए गुरु के पात का स्थान = २ १६० ४० २० ११

उपर्युक्त ६६वें श्लोक के अनुसार इसी में दूसरे शीघ्र फल का संस्कार ग्रह की तरह करना चाहिये। वसंत पंचमी के दिन वृहस्पति का दूसरा शीघ्रफल + १०० ४७ और अंतिम शीघ्र कर्ण ३६०८ है।

इसलिये दूसरा शीघ्रफल संस्कृत पात

परंतु गुरु का स्पष्ट स्थान == ६ रा २७° ४३′ ३७″ ... ५७ वें क्लोक के अनुसार पात से गुरु का अंतर

यही वसंत पंचमी के दिन गुरु का विक्षेप केन्द्र हुआ।

इसी विक्षेप केन्द्र की ज्या को गुरु के मध्यम विक्षेप से जो मध्यमाधिकार के ६६-७० घलोकों के अनुसार १० या ६० है गुणा करके अन्तिम शीझकर्ण से भाग देने पर गुरु का स्पष्ट विक्षेप या शर आ जायगा।

३ २७° २६' ३४" दूसरे अर्थात् समपद में है इसलिए इसकी ज्या दूसरे पाद के गम्य भाग की ज्या के समान होती है।

... 
$$\cot x^{7}$$
  $70^{\circ}$   $70^{\circ$ 

विक्षेप केन्द्र १८०° से कम है, इसलिए गुरु क्रान्ति वृत्त से उत्तर है और ५० ४३ गुरु का उत्तर शर हुआ।

†पूर्व सिद्धान्त-मध्यमाधिकार (विश्वान परिषद्)

इसी प्रकार मंगल और शनि के भी शर जाने जा सकते हैं। बुध और शुक्र के लिए कुछ भिन्नता करनी पड़ती है अर्थात् इनका विक्षेप केन्द्र जानने के लिए इनके पातों में दूसरे मंद फल का जो तीसरे कर्म में काम आता है उलटा संस्कार करके शीधोच्चों के स्थानों में से घटाना पड़ता है। इसके बाद जो कुछ करना पड़ता है वह उपर्युक्त रीति की तरह होता है।

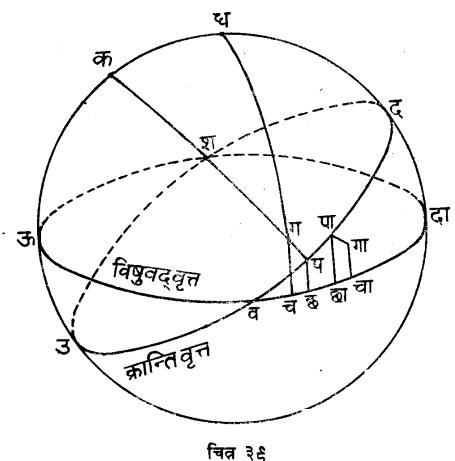
चंद्रमा का स्पष्ट शर जानने के लिए यह सब झंझट करने की आवश्यकता नहीं है; क्यों कि इसमें शीघ्र कर्म का संस्कार नहीं करना पड़ता। इसलिए इसके लिए वही नियम लागू है जो २८ वें श्लोक में सूर्य के लिए बतलाया गया है, अर्थात् चंद्रमा के विक्षेप केन्द्र (राहु से स्पष्ट चंद्र का अन्तर) की ज्या को चंद्रमा के परम विक्षेप अर्थात् ४०३० से गुणा करके २४३८ कला से जो विज्या का मान है भाग दें तो चंद्रमा का स्पष्ट शर ज्ञात हो जायगा। यदि विक्षेप केन्द्र १८०० से कम हो तो उत्तर शर होगा अन्यथा दक्षिण शर (देखो श्लोक ७ और उसका विज्ञान भाष्य तथा पृष्ठ २२ का चित्र ४)। पृष्ठ १२२ चित्र २५ में व को राहु का स्थान, व प को क्रान्तियृत्त और व स को चंद्र कक्षा मान लिया जाय तो स प चंद्रमा का उत्तर शर होगा।

# विक्षेपापक्रमैकत्वे क्रान्तिर्विक्षेप संयुता । विग्भेदे वियुता स्पष्टामास्करस्य यथागता ॥५८॥

अनुवाद — (५८) किसी ग्रह की स्पष्ट क्रान्ति जानने के लिए उस ग्रह के स्पष्ट शर (विक्षेप) को उसी ग्रह की (मध्म) क्रान्ति में जोड़ दो यदि शर और क्रान्ति दोनों एक ही प्रकार हों, अर्थात् यदि शर और क्रान्ति दोनों उत्तर हों या दोनों दक्षिण हों। परन्तु यदि इनकी दिशाओं में भिन्नता हो तो इन दोनों का जो अन्तर होगा वही स्पष्ट क्रान्ति होगी। सूर्य की स्पष्ट क्रान्ति जानने के लिए जो नियम पहले (२६वें श्लोक में) बतलाया गया है वही पर्याप्त है (क्योंकि सूर्य क्रान्ति-वृत्त पर ही भ्रम्ण करता है)।

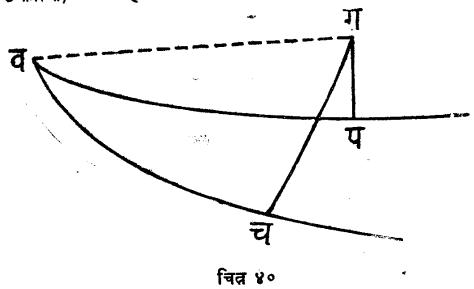
विज्ञान भाष्य—स्पष्ट ग्रह से क्रान्ति बृत्त का जो अन्तर कदम्ब-प्रोत-वृत्त पर होता है उसे उस ग्रह का स्पष्ट विक्षेप कहते हैं (देखो पृष्ठ २२ मध्य० तथा श्लोक ७, ८) और स्पष्ट ग्रह से विषुवद् वृत्त का जो अन्तर ध्रुव प्रोत वृत्त पर होता है उसे उस ग्रह की स्पष्ट क्रान्ति कहते हैं।

चित्र ३६ में वदश उ क्रान्तिवृत्त, वदा श ऊ विषुवद् वृत्त, क कदम्ब (क्रान्तिवृत्तीय ध्रुव) और ध ध्रुव है। ग किसी ग्रह का स्थान अपने कक्षा-धृत्त में है जो चित्र में सरलता के विचार से नहीं दिखाया गया है। ग्रह इस समय क्रान्तिवृत्त के उत्तर दिखलाया गया है। यदि ग्रह गा विन्दु पर हो तो क्रान्ति वृत्त के दक्षिण होगा। क ग प कदम्ब प्रोतवृत्त क्रान्तिवृत्त पर समकोण बनाता है और ध ग च ध्रुव प्रोत वृत्त विषुवद् वृत्त पर समकोण बनाता है। प छ भी ध्रुव प्रोतवृत्त का खंड है और विषुवद् वृत्त पर समकोण बनाता है। गप, गका उत्तर विक्षेप, प छ, ग की उत्तर मध्य क्रान्ति और ग च, ग की उत्तर स्पष्ट क्रान्ति है। इसी प्रकार गा पा, गा ग्रह का दक्षिण विक्षेप, पा छा, गा ग्रह की उत्तर मध्य क्रान्ति और गा चा, गा की उत्तर स्पष्ट क्रान्ति है। पहली दशा में मध्य क्रान्ति और विक्षेप दोनों उत्तर हैं, इसलिए इन दोनों को जोड़ने से नियमानुसार स्पष्ट उत्तर क्रान्ति आयेगी। परन्तु दूसरी स्थिति में विक्षेप दक्षिण और मध्य क्रान्ति उत्तर है, इसलिए इन दोनों के अन्तर से स्पष्ट उत्तर क्रान्ति ज्ञात होगी ।



यहाँ एक बात विचारणाय है। गप कदम्ब-प्रोतबृत्त, का खण्ड है और प छ ध्रुव-प्रोत वृत्त का; इसलिए इन दोनों का योग ग च के समान नहीं होगा वरन कुछ भिन्न होगा। परन्तु आचार्य ने ऐसा ही लिखा है। इससे यह समझना चाहिये कि आचार्य के विचार में यह भिन्नता इतनी कम समझी गयी है कि इससे जो स्थूलता हो जाती है वह नहीं के समान समझ ली गयी है। भास्कराचार्य जी ने इसीलिए इस रीति को अयुक्त कह कर अयन वलन संस्कार करने का आहेश दिया है जो विस्तार भय से यहाँ न लिख कर नेषियर के नियमों के आधार पर इस संस्कार की एक सरल रीति लिखी जाती है। सुविधा के लिए चित्र ३६ का सरल रूप चित्र ४० लिया जाता है।

इस चित्र में गग्रह का स्पष्ट स्थान, गपग्रह का स्पष्ट विक्षेप, गचग्रह की स्पष्ट क्रान्ति, वपग्रह का सायन भोगांश, वचग्रह का विषुवांश, और वग



परम बृत्त का धनु है। इसिलए स्पष्ट है कि △ गपव और △ गचव समकोण गोलीय त्रिभुज है और पवच कोण क्रान्ति वृत्त और विषुष वृत्त के बीच का कोण है जिसे २८वें श्लोक में परम अपक्रम कहा गया है।

यदि ग्रह का सायन भोगांश व प और स्पष्ट विक्षेप ग प आत हो तो नेपियर के नियम (२) के अनुसार समकोण 🛆 ग व प में,

ज्या (व प) = स्पर्श रेखा (ग प)  $\times$  कोटि स्पर्श रेखा (ग व प) अथवा कोटिस्पर्श रेखा (ग व प) = ज्या (व प)  $\times$  कोटि स्पर्श रेखा (ग प) (२)

<sup>े</sup> विक्षेपः कदम्बाभिमुखो भवति । ध्रुवाभिमुख्या क्रान्त्या सह कथं तस्य भिन्न दिक्कस्य योग वियोगावुचितौ । तयोर्यद्भिन्नदिक्त्वं तदायन वलन वशात् ।..... सिद्धान्त शिरोमणि गणिताध्याय, पृष्ठ २१५

र गणिताध्याय, पृष्ठ २१७।

इन दोनों समीकरणों से वगधनु और गेवपकोण जाने जा सकते हैं। फिर समकोण △ गवचमें, तियम (२) के अनुसार

समीकरण (१), (२) और (३) से किसी ग्रह या तारे का विक्षेप और सायन भोगांश ज्ञात हो तो उनकी क्रान्ति जानी जा सकती है और समीकरण (४) की सहायता से उसका विषुवांश जाना जा सकता है।

इसी प्रकार यदि विषुवांश और क्रान्ति ज्ञात हों तो सायन भोगांश और विक्षेप भी जाने जा सकते हैं।

> प्रहोदयप्राणहता खलाष्टिकोद्धृता गतिः। चकासवो लब्धयुता. स्वाहोरात्रासवस्स्मृताः।।५६॥

अनुवाद—(५६) ग्रह जिस राशि में हो वह जितने प्राणों में उदय होती हो उसको ग्रह की दैनिक गित से गुणा करके १०० से भाग देने पर जो कुछ आवे उसको पूरे चक्र के असुओं में जोड़ दिया जाय तो योगफल ग्रह के अहोरात्र का परिमाण होता है।

विज्ञान भाष्य — मध्यमाधिकार के ११-१३ श्लोकों में नाक्षत-अहोरात, घड़ी, पल, प्राण, सावन दिन इत्यदि की चर्चा विस्तार के साथ की गयी है। वहाँ यह बतलाया गया है कि एक नाक्षत्र अहोरात्र २१६०० असुओं या प्राणों का होता है और सावन दिन नाक्षत्र अहोरात्र से प्रायः ४ मिनट या १० पल या ५६ प्राण अधिक होता है क्योंकि सूर्य प्रति दिन प्रायः १ अश पूर्व की ओर बढ़ता है जब कि नक्षत्र या तारे एक ही जगह स्थिर रहते हैं। जैसे एक सूर्योदय से दूसरे सूर्योदय तक के समय की सावन दिन कहते हैं उसी प्रकार किसी ग्रह ये पूर्व में उदय होने के समय से दूसरे दिन फिर उदय होने तक के समय को उस ग्रह का अहोरात्र कहते हैं। यदि ग्रह मार्गी हुआ तो उसका अहोरात्र नाक्षत्र अहोरात्र से अधिक और बक्री हुआ तो कम होगा। नक्षत्र अहोरात्र से ग्रह का अहोरात्र कितना अधिक या कम होगा यही जानने की रीति इस श्लोक में बतलायी गयी है। ग्रह दिन भर में जितना आगे चलेगा या पीछे हटेगा उसी के अनुसार ग्रह का अहोरात्र नाक्षत्र-अहोरात्र से अधिक या कम होगा। त्रिपश्नाधिकार नामक तीसरे अध्याय में ४१-४३ श्लोकों में यह विस्तार के साथ

बतलाया जायगा कि कीन राशि किस जगह कितने समय में उदय होती है। जितने समय में जो राशि जहाँ क्षितिज के ऊपर आती है अर्थात् उदय होती है उसी समय को (नाक्षत्र काल के अनुसार) उस जगह उस राशि के उदय-प्राण या उदयासु कहते हैं। इसलिए यह तैराशिक से सहज ही जाना जा सकता है कि जब राशि का उदय उदयप्राण के समान समय में होता है तो उस राशि में ग्रह जितना दिन भर में हटता है उतने का उदय कितने प्राण में होगा। बस नाक्षत्र अहोरात्र की अपेक्षा इतने ही प्राण अधिक बीतने पर मार्गी ग्रह दूसरे दिन क्षितिज में फिर आ जायगा। एक राशि ३० अंश या ३० × ६० या १८०० कला के समान होती है। ग्रह की दैनिक गित भी कला में ही साधारणतः प्रकट की जाती है, इसलिए यह अनुपात हुआ—

१८०० कला: ग्रह की दैनिक गति:: राशि का उदय प्राण: इष्ट अन्तर

्रांशिका उदय प्राण × ग्रह की गति । १८०० कला

बस यही अंतर नाक्षत्र अहोरात्र में जो २१६०० प्राणों का होता है जोड़ने से (यदि ग्रह मार्गी हुआ) और घटाने से (यदि ग्रह वक्री हुआ) ग्रह का अहोरात्र ज्ञात होता।

इस नियम में थोड़ी सी स्थूलता है। यदि ग्रह क्रान्तिवृत्त पर जिसमें कि राशियाँ होती हैं भ्रमण करता होता तो यह नियम बिल्कुल ठीक होता परन्तु वह तो अपने कक्षावृत्त में घूमता है, जिसके कारण वह या तो क्रान्तिवृत्त के उत्तर होता है या दक्षिण। यदि उत्तर हुआ तो कुछ पहले ही उदय होगा और यदि दक्षिण हुआ तो कुछ पीछे। यदि ग्रह के प्रतिदिन के उदय-काल के विषुवांश ५८ वें क्लोक के विज्ञान भाष्य के समीकरण (४) के अनुसार जान लिए जायँ और विषुवांशों के अंतर को प्राणों में बदल दिया जाय तो इसको २१६०० प्राणों में जोड़ने से ग्रह के उदय-प्राण ठीक-ठीक निकलेंगे।

आगे के कई क्लोकों में यह जानने की रीति बतलायी गयी है कि अहोरात-मान में से कितने समय तक ग्रह क्षितिज के ऊपर रहेगा और कितने समय तक क्षितिज के नीचे अर्थात् ग्रह का दिनमान और रात्निमान कितने कितने समय के होते हैं। इसके लिए पहले यह जानना आवश्यक है कि ग्रह का चर प्राण कितना है जो नीचे लिखे क्लोकों के अनुसार जाना जाता है:—

> कान्तेः क्रमोत्क्रमज्ये हे ्कृत्वा तत्रोत्क्रमज्यया । होना त्रिज्या दिनव्यासद्सं तद्दक्षिणोशरम् ॥६०ः।

## क्रान्तिज्या विषुवद्भाध्ना क्षितिज्या द्वादशोद्धृता । विज्यागुणा होरात्राधंकणिप्ता चरजासवः ॥६१॥

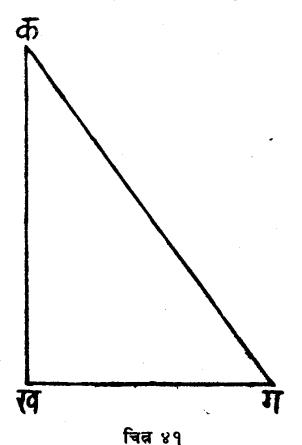
अनुवाद—(६०) ग्रह की स्पष्ट क्रान्ति की ज्या और उत्क्रम ज्या दोनों जानकर उत्क्रम ज्या को तिज्या अर्थात् ३४३८ कला में से घटा दे तो अहोरात्त-वृत्त का व्यासाई निकल आता है। इसको द्युज्या भी कहते हैं। यदि क्रान्ति दक्षिण हो तो अहोरात्र वृत्त का व्यासाई दक्षिण होता है और यदि क्रान्ति उत्तर होती है तो उत्तर होता है। (६१) क्रान्ति ज्या को पलभा से गुणा करके १२ से भाग देने पर क्षितिज्या आती है जिसको तिज्या से गुणा करके अहोरात्र-वृत्त के व्यासाई से भाग देने पर जो लब्धि आती है उसे चरज्या कहते हैं। चरज्या के धनु को कला को चर प्राण कहते हैं।

विज्ञान भाष्य—इन दो श्लोकों में तिप्रश्नाधिकार नामक तीसरे अध्याय का सार भरा हुआ है इसलिए इनमें जो पारिभाषिक शब्द आये हैं उनका विस्तृत विवेचन उसी अध्याय में मिलेगा। परन्तु इन दो श्लोकों का अर्थ समझने के लिए यह आवश्यक है कि पारिभाषिक शब्दों तथा कुछ अन्य बातों की संक्षेप में चर्चा की जाय।

पलभा — जिस दिन सूर्य विषुवद् वृत्त पर होता है अर्थात् जिस दिन सूर्य सायन मेष या सायन तुला विन्दुओं पर आता है उस दिन समतल भूमि पर सीधे गड़े हुए १२

अंगुल के शंकु की छाया मध्याह्त कालिक जितनी बड़ी होती है उसी को पलभा कहते हैं।

चित्र ४१ में समतल भूमि के ख बिन्दु पर क ख शंकु सीधा गड़ा है और क ख की नाप १२ अंगुल है तो सायन मेष संक्रान्ति के दिन मध्यान्ह काल में क ख की छाया यदि ख ग हो तो ख ग की नाप को ही ख स्थान की पलभा, विषुवद्भा, अक्षभा इत्यादि कहेंगे। इस पलभा का मान सब जगह एक सा नहीं होता वरन् अक्षांश के अनुसार बढ़ता घटता है। विषुवत् रेखा पर जहां अक्षांश शून्य होता है सायन मेष संक्रान्ति के दिन ख ग का भान श्रुत्य होता है। विषुवत् रेखा से ज्यों-

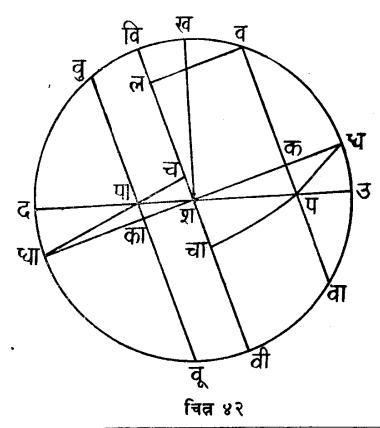


ज्यों उत्तर या दक्षिण जाइये त्यों-त्यों पलभा का मान बढ़ता जायगा। उत्तर गोल में पलभा शंकु से उत्तर दिशा में होगी और दक्षिण गोल में दक्षिण दिशा में; इसलिए पलभा से किसी स्थान का अक्षांश सहज ही जाना जा सकता है। हमारे देश में इसीलिए अक्षांश अंशों में प्रकट करने की जगह पलभा की नाप में जो अंगुलों में ली जाती है प्रकट करने की परिपाटी है। ख क ग कोण को ख स्थान का अक्षांश कहते हैं, इसलिए,

अक्षांश की स्पर्शरेखा 
$$=$$
  $\frac{\mathbf{a} \cdot \mathbf{r}}{\mathbf{a} \cdot \mathbf{a}} = \frac{\mathbf{r} \cdot \mathbf{r}}{\mathbf{r} \cdot \mathbf{r}} = \frac{\mathbf{r} \cdot \mathbf{r}}{\mathbf{r} \cdot \mathbf{r}} = \frac{\mathbf{r} \cdot \mathbf{r}}{\mathbf{r} \cdot \mathbf{r}}$  (9)

इससे स्पष्ट है कि पलभा के ज्ञान से अक्षांश का मान कैसे जाना जा सकता है।

हमारे ग्रन्थों में ज्या, कोज्या, और उत्क्रम ज्या के सिवा अन्य विकोणमितीय अनुपातों की चर्चा नहीं है; परन्तु अन्य अनुपातों का काम और रीति से लिया जाता है; जैसे अक्षांश की स्पर्शरेखा का काम पलभा से लिया जाता है। शुज्या, कुज्या और चरज्या को समझने के लिए नीचे लिखे चित्र को देखों—



हैएसा मान लेने से लम्बन के कारण तिनक सी अशुद्धि रह जाती है, जिसका विवेचन तीसरे अध्याय में किया जायगा। परन्तु इस अशुद्धि से कोई हर्ज नहीं हो सकता।

श वह स्थान है जहाँ के लिए देखना है कि ग्रह कितने समय तक क्षितिज के कपर रहता है। उश द रेखा श स्थान की क्षितिज रेखा तथा ध श धा निरक्ष देश की क्षितिज रेखा है। ध, आकाशीय उत्तरी ध्रुव और धा आकाशीय दक्षिणी ध्रुव है। उध ख द धा यामोत्तर वृत्त और ख, श का ख का खास्वस्तिक है। पृथ्वी की दैनिक गित के कारण ग्रह नक्षत्र, सूर्य इत्यादि जिस जिस वृत्त पर घूमते हुए दिन में एक परिक्रमा करते देख पड़ते हैं उस-उस वृत्त को उस ग्रह, नक्षत्र, या सूर्य का अहोरात्र वृत्त (Diurnal circle) कहते हैं। यह अहोरात्र-वृत्त विषुवत्-वृत्त के समानान्तर होते हैं। तीन अहोरात्र वृत्तों के व्यास चित्र ४२ में ब वा, वि वी और वु वू रेखाओं से प्रकट किये गये हैं। वि वी अहोरात्र-वृत्त का व्यास विषुवत् वृत्त से मिल जाता है। इस प्रकार वही तारे या ग्रह चलते देख पड़ते, हैं जो ठीक विषुवत् वृत्त पर होते हैं। सायन विषुव संक्रान्ति के दिन सूर्य भी (यदि इसकी क्रान्ति की गिति थोड़ी देर के लिए स्थिर मान ली जाय) इसी अहोरात्र वृत्त पर चलता हुआ देख पड़ता है। यदि किसी ग्रह की उत्तर क्रान्ति व वि धनु के समान हो तो उस ग्रह के अहोरात्र वृत्त का व्यास व वा होगा। इसी तरह यदि ग्रह की दक्षिण क्रान्ति वि वु के समान हो तो उसके अहोरात्र वृत्त का व्यास व हो होगा।

चित्र से प्रकट है कि ध श धा रेखा से जो निरक्ष देश की क्षितिज रेखा है सभी अहोरात वृत्त के व्यास दो समान भागों में कट जाते हैं। निरक्ष देश में जब तक सूर्य, तारा या ग्रह ध श धा रेखा से ऊपर रहता है तब तक वह देखा पड़ता है या उदय रहता है और जब तक वह इस रेखा से नीचे रहता है तब तक नहीं देख पड़ता अथवा अस्त रहता है। इसलिए निरक्ष देश में जहां यह रेखा क्षितिज बनाती है सूर्य, चन्द्रमा, तारे, सभी — क्रान्ति चाहे जो हो—१२ घंटे तक उदय और बारह घण्टे तक अस्त रहते हैं। इस बारह घण्टे के समय में ६ घण्टे तक तो यह पूर्व क्षितिज से निकल कर ऊपर चढ़ते हुए यामोत्तर-वृत्त पर पहुंचते हैं और ६ घण्टे तक यामोत्तर वृत्त से नीचे उतरते हुए पिच्छम क्षितिज में जा लगते हैं। (प्रकाश वक्री-भवन के कारण जो थोड़ा सा अन्तर पड़ जाता है उसका विचार सुविधा के लिए यहाँ नहीं किया गया है)। निरक्ष देश से उत्तर या दक्षिण के स्थानों में केवल वही ग्रह या तारा आधे दिन तक उदय और आधे दिन तक अस्त रहता है जो विषुवत् वृत्त पर रहता है क्यीत् जिसके अहोरात वृत्त का व्यास वि वी से मिलता जुलता है।

१. तारे का अहोरात वृत्त विषुवत् वृत्त के बिलकुल समानान्तर होता है। सूर्य, चन्द्रमा और ग्रहों के अहोरात वृत्तों की दिशा में तिनक सा, अन्तर इसलिये पड़ जाता है कि इनकी क्रान्ति सदैव कुछ बदलती रहती है।

परन्तु जिस ग्रह यह या तारे की क्रान्ति उत्तर होती है वह उत्तर गोल में आधे दिन से अधिक समय तक क्षितिज के ऊपर रहता है और जिसकी क्रान्ति दक्षिण होती है वह आधे दिन से कम समय तक क्षितिज के ऊपर रहता है। दक्षिण गोल में इसका ठीक उलटा होता है। आधे दिन से कितना अधिक या कम समय तक ग्रह क्षितिज के ऊपर रहता है यह उसकी क्रान्ति के मान पर आश्रित है। यदि क्रान्ति अधिक हुई तो यह अन्तर अधिक होता है और कम हुई तो कम। चित्र में जिस ग्रह की उत्तर क्रान्ति व वि है वह श स्थान पर जिसका अक्षांश ध श उ कोण के समान है उस समय तक क्षितिज के ऊपर रहेगा जितने समय तक यह प से व तक ऊपर चढ़ेगा और फिर वहाँ से उतना ही नीचे उतर कर पि**च्छम** क्षितिज के नीचे चला जायगा। ऊपर बतलाया गया है कि क से व तक जाने में इसको ६ घण्टे लगेंगे; इसलिए प से क तक अपर चढ़ने में जितना समय लगेगा ६ घण्टे से उतना ही अधिक इसकी प से व तक जाने में लगेगा क्योंकि क्रान्ति उत्तर होने के कारण ग्रह क्षितिज पर उस समय आवेगा जिस समय वह प विन्दु पर पहुँचेगा। उसके प्रतिकूल यदि दक्षिण क्रान्ति होने से ग्रह के अहोरात्र वृत्त का व्यास वु वू हुआ तो जितनी देर तक वह का से पा तक जायगा ६ घण्टे से उतना ही पीछे वह क्षितिज के विन्दु पा पर पहुँचेगा। अहोरात वृत्त के व्यास के पक या पा का खंड को कुज्या या क्षितिज्या और इतना चढ़ने में जितना समय लगता है उसे चर-काल कहते हैं। काल प्रायः पलों या प्राणों में प्रकट किया जाता है इसलिये चर-काल को चर पल, चर प्राण अथवा चर असु कहते हैं। अहोरात-वृत्त के व्यासार्ध कव, शवि, या का वुको खुज्या कहते हैं क्यों कि खुके अर्थ हैं दिन, अहोरात या प्रकाश । चा श खंड को उत्तर क्रान्ति वाले ग्रह की चरज्या और च श खंड को दक्षिण क्रान्ति वाले ग्रह की चरज्या कहते हैं। चरज्या के धनु को चर खंड और इस धनु की कला को चरप्राण कहते हैं क्योंकि एक चक्र में ३६० 🗙 ६० कलाएँ अथवा २१६०० कलाएँ और एक नाक्षत्र अहोरात में इतने ही प्राण होते। यहाँ यह याद रखना चाहिए कि ध प चा अथवा धा पा च वृत्तपाद विषुवत् वृत्त से समकोण बनाता हुआ खींचा गया है ?

अब देखना है कि चित्र ४२ की सहायता से ६०, ६१ क्लोकों का नियम कैसे सिद्ध होता है।

> वि श तिज्या है, व क द्युज्या, व श वि कोण या व वि धनु ग्रह की क्रान्ति; इसलिये क्रान्ति ज्या=व ल=क श

क्रान्ति की उत्क्रम ज्या = विल (देखो ११६ पृष्ठ और चित्र २४)

यही ६०वें श्लोक का अर्थ है। दाहिने पक्ष का मान क्रान्ति-कोटि ज्या के समान है,

ं. श्रुज्या = क्रान्ति-कोटि ज्या तिभुज क श प में,

क श=व ल=क्रान्ति ज्या

< कशाप≕शस्थान का अक्षांश

परन्तु ऊपर समीकरण (१) में बतलाया गया है कि

अक्षांश स्पर्शरेखा = पलभा १२

$$\frac{q_{m}}{1} = \frac{RR}{RR}$$

परन्तु धाप चा और धाक शादोनों व क और विशापर लम्ब हैं इसलिए कप और व क का परस्पर जो सम्बन्ध है वही चाश और शावि का भी है, अर्थात्—

वक:कप::विश:शचा

या श चा  $=\frac{\mathbf{n} \mathbf{q} \times \mathbf{a} \mathbf{n}}{\mathbf{a} \mathbf{n}}$ 

\_\_क्षितिज्या × त्रिज्या द्युज्या

चा श को चरज्या भी कहते हैं, इसलिए

चरज्या = 
$$\frac{{\rm क्षितिज्या} \times {\rm fasar}}{{\rm zgsar}} \tag{4}$$

समीकरण (४) और (४) से ६१वें म्लोक का नियम सिद्ध होता है। चरज्या का कलात्मक धनु चर प्राण कहलाता है।

यदि समीकरण (५) में क्षितिज्या और द्युज्या की जगह समीकरण (२) और (४) के बाधार पर इनके मान उत्थापित किये जार्यें तो समीकरण (५) का सरल रूप यह होगा:—

चरज्या = 
$$\frac{\mathbf{s}_{1} - \mathbf{r}_{2}}{9} \times \frac{\mathbf{q}}{\mathbf{r}_{1} - \mathbf{r}_{2}} \times \frac{\mathbf{q}}{\mathbf{r}_{1} - \mathbf{r}_{2}} \times \frac{\mathbf{q}}{\mathbf{r}_{1} - \mathbf{r}_{2}} \times \frac{\mathbf{q}_{2}}{\mathbf{r}_{1} - \mathbf{r}_{2}} \times \frac{\mathbf{q}_{2}}{\mathbf{r}_{2} - \mathbf{r}_{2}} \times \frac{\mathbf{q}_{2}}{\mathbf{r}_{2}} \times \frac{\mathbf{q}_{2}}{\mathbf{r}_{2} - \mathbf{r}_{2}} \times \frac{\mathbf{q}_{2}}{\mathbf{r}_{2}} \times \frac{\mathbf{q}_{2}}{\mathbf$$

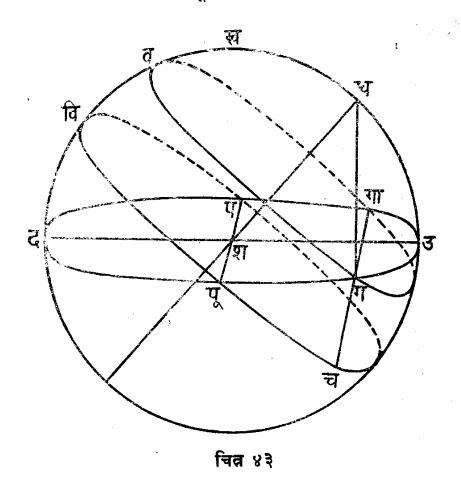
अर्थात् किसी स्थान के अक्षांश की स्पर्शरेखा को ग्रह की क्रान्ति की स्पर्श-रेखा से गुणा करके विज्या से गुणा कर दो तो चरज्या आ जायेगी। यदि चरज्या मान दशमलव भिन्न में आजकल की रीति के अनुसार हो तो समीकरण (६) के दाहिने पक्ष में विज्या से गुणा करने की आवश्यकता न पड़ेगी और चरज्या का सरल रूप यह होगा—

इससे यह सिद्ध होता है कि यदि क्रान्ति और अक्षांश ज्ञात हो तो चरज्या सहज ही जानी जा सकती है और चुज्या, कुज्या इत्यादि जानने के झंझट की आवश्यकतो ही नहीं रह जाती।

समीकरण (७) की उपपत्ति नेपियर के प्रथम नियम के आधार पर इस प्रकार है:—

चित्र ४३ में श उत्तर गोल में एक स्थान है जिसका अक्षांश <उ श ध या उ ध धनु है। उ पूद प, श का क्षितिज-वृत्त है जिसके उत्तर, पूर्व, दिव्य और पिन्छम विन्दु क्रम से उ, पू, द और पि विन्दु है। ख खस्वस्तिक, पू वि पि विषुववृत्त और ग व गा उस ग्रह या तारे के अहोरात्र-वृत्त का वह खंड है जो क्षितिज के ऊपर रहता है जब ग्रह की क्रान्ति वि व धनु के समान होती है।

ग्रह का उदय-विन्दु ग उस वृहद् वृत्त (great circle) पर है जो आकाशीय ध्रुव ध से विषुववृत्त के च विन्दु पर लम्ब है। इसलिए जितने समय में ग्रह ग विन्दु से उदय होकर यामोत्तर वृत्त के व विन्दु पर पहुँचेगा उतने ही समय में च विन्दु च से आगे बढ़ता वि तक पहुँचेगा। परन्तु जब तक च पूर्व-विन्दु पू पर नहीं पहुँच जायगा तब तक यह क्षितिज के नीचे रहेगा। जब वह पू विन्दु पर आवेगा तब से ६ घंटे पीछे वि पर पहुँचेगा। जितने समय में च विन्दु च से पू तक जायगा उतना ही पहने ग्रह का उदय ग पर हो चुका रहेगा। इसलिए च पू धनु की ज्या ग्रह की चर



ज्या होगी। इसका परिमाण जानने के लिए नेपियर का पहला नियम बहुत उपयुक्त है क्योंकि गच पू एक समकोण गोलीय विभुज है जिसका गच पू कोण समकोण है, गच ग्रह की क्रान्ति ज्ञात है और गपूच कोण दपू विकोण अथवा विद धनु के समान है जो विख धनु अथवा अक्षांश का पूरक कोण है। इसलिए—

ज्या (पूच) = स्पर्शरेखा (गच) × कोटि स्पर्शरेखा < गपूच, अथवा चर ज्या = क्रान्ति स्पर्श रेखा × अक्षांश स्पर्शरेखा।

> तन्नाडिका उदक्कान्तौ धनं हानि: पृथिवस्यते। स्वाहोरात्रचतुर्भागे दिनराद्रिदले स्मृते।।६२॥ याम्यकान्तौ वियर्यस्तं द्विगुणे ते दिनक्षपे। विक्षेपयुक्तोनितया क्रान्त्या भानामिष स्वके।।६३॥

अनुवाद—(६२) उपर्युक्त रीति से जो चर ज्या निकले उसके कलात्मक धनु को यदि क्रान्ति उत्तर हो तो ग्रह के अहोरात के असुओं के चौथे भाग में जोड़ने से दिन का आधा और घटाने से रात्रि का आधा होगा। (६३) यदि क्रान्ति दक्षिण हो तो इसके विपरीत होगा अर्थात् चौथे भाग में चर कला घटाने से दिन का आधा और जोड़ने से रात्रि का आधा होगा। दिन या रात्रि के आधे को दुगुना कर देने से दिन- मान और रातिमान ज्ञात हो जायेंगे। इसी प्रकार किसी नक्षत्र अर्थात् तारे का भी दिनमान या रातिमान जानने के लिए उसकी मध्य क्रान्ति में विक्षेप को जोड़ या घटा कर जैसी उसकी दिशा हो स्पष्ट क्रान्ति निकालनी चाहिए और स्पष्ट क्रान्ति से चर-काल जान कर दिनमान या रातिमान जानना चाहिए।

विज्ञान भाष्य—इन श्लोकों को विशेष समझाने की आवश्यकता नहीं है क्यों कि इनके पहले के श्लोकों की जो व्याख्या की गयी है और उसके लिए जो चित्र दिये गये हैं उनसे इस नियम की उपपत्ति सहज ही सिद्ध हो सकती है। अंतिम पंक्ति में नक्षत्रों की चरज्या और दिनमान तथा रात्रिमान जानने के लिए भी यही नियम दिया गया है जो कि विज्ञान भाष्य में पहले ही आ चुका है। हां स्वष्ट क्रान्ति जानने के लिए विक्षेप को जोड़ने घटाने की बात में वही भूल होगी जो पहले बतलायी गयी है। इसलिए किसी तारे को स्वष्ट क्रान्ति का ज्ञान भी चित्र ४० के आधार पर बतलायी हुई रीति से करना चाहिए।

उदाहरण—मान लो किसी तारे की उत्तर क्रान्ति २६°३०' है तो प्रयाग में उसके दिनमान तथा रात्रिमान क्या होंगे ?

<sup>\*</sup>प्रयाग की पलभा और अक्षांश ज्योतिर्गणित पृष्ठ ७६ के अनुसार लिये हैं।

ं.चर कला==६८१

ं चर काल==६८१ प्राण=११३ पल ३ प्राण

= १ घड़ी ५३ पन ३ प्राण

इसको १५ नाक्षत घड़ी में जोड़ा क्योंकि क्रान्ति उत्तर है तो

दिनमान का आधा = १६ घड़ी ५३ पल ३ प्राण

पूर्ण दिनमान == ३३ घड़ी ४७ पल

पूर्ण रात्रिमान = २६ घड़ी १३ पल

यदि सूर्यं का दिनमान या राविमान जानना हो तो सूर्यं के अहोरात्र के असुओं के चौथे भाग में चर प्राण जोड़कर दूना करने से दिनमान के असु और घटा-कर दूना करने से राविमान के असु ज्ञात होंगे यदि क्रान्ति उत्तर हो। सूर्यं के अहोरात्र के असु ५६वें श्लोक के अनुसार जानना चाहिये।

इसी प्रकार ग्रह के अहोरात के असुओं के चौथे भाग में चर प्राण जोड़कर दूना करने से दिनमान के असु, और घटाकर दूना करने से रातिमान के असु निकलेंगे यदि क्रान्ति उत्तर हो।

यह बाद रखना चाहिये कि इस प्रकार जो दिनमान या राविमान निकलेंगे वह नाक्षत्र काल की इकाइयों में होंगे। सावन दिन की इकाइयों में बदलने के लिए अलग क्रिया करनी पड़ेगी। एक नाक्षत्र-अहोरात्र २१६०० प्राणों का होता है जबकि एक मध्यम सावन दिन २१६५६.१४ प्राणों का होता है।

(२) नवीन रीति से---

्रप्रयाग का अक्षांश २५° २५

तारे की क्रान्ति २२°३०'

: ! चर ज्या = अक्षांश स्पर्शरेखा × क्रान्ति स्पर्शरेखा

=स्पर्शरेखा २५° २५ ×स्पर्शरेखा २२°३०'

5818.×5xe4.=

=. १६६८

= ११३ पल ३ प्राण

पृथ्वी की १° गति ४ मिनट, १० पल या ६० प्राणों में होती है। इसलिए ११°२१' चर, ११३ पल और ३ प्राणों के समान रखा गया है।

स्पष्ट है कि नवीन रीति के अनुसार काम लेने में चुज्या, क्षितिज्या इत्यादि की आवश्यकता नहीं पड़ती। हाँ स्पर्णरेखा की सारिणी की आवश्यकता अवश्य पड़ती है जो ज्या और कोटिज्या की सारिणियों की तरह बनायी जा सकती है।

#### नक्षत्र जानने की रीति

### भभोगोऽष्टशतीलिप्ताः खाश्विशैलास्तथा तिथे:। ग्रहलिप्ता भभोगाप्ता भानि भुक्त्या दिनानि च ॥६४॥

अनुवाद—(६४) एक नक्षत्र का भोग ८०० कलाओं का और एक तिथि का भोग ७२० कलाओं का होता है। ग्रह के भोग की कला बनाकर एक नक्षत्र भोग अर्थात् ८०० कला से भाग देने पर लब्धि गत नक्षत्रों की संख्या होती है और शेष आगे के नक्षत्र की गत कला होता है। यदि यह जानना हो कि ग्रह वर्तमान नक्षत्र में कब आया है तो गत कला को ग्रह की दैनिक गति से भाग दे देने से दिन घड़ी आदि की संख्या निकल आवेगी। ८०० कला में से गत कला को घटाकर शेष को दैनिक गति से भाग देने पर यह जात होगा कि ग्रह वर्तमान नक्षत्र में कब तक रहेगा।

विज्ञान भाष्य—यह बतलाया जा चुका है कि नक्षत्र क्रान्तिवृत्त के २७वें भाग को भी कहते हैं। क्रान्तिवृत्त चक्र ३६० अंशों या ३६० ×६० अर्थात् २१६०० कलाओं के समान होता है इसलिए एक नक्षत्र २१६०० ÷२७ == ५०० कला के समान होता है। सुविधा के लिए प्रत्येक नक्षत्र का नाम रखा गया है—

-	•		
*	अश्विनी	१५	स्वाती
२	भरणी	१६	विशाखा
ş	कृत्तिका	१७	अनुराघा
8	रोहिणी	१८	ज्येष्ठा
¥	मृगिश रा	2.5	मूल
Ę	भाद्री	२०	पूर्वाषाढ़
9	पुनर्वसु	२१	उत्तराषाद
5	पुष्य	२२	श्रवण
ક	आश्लेषा	२३	धनिष्ठा
१०	मघा	२४	शतभिषा
\$\$	पूर्वाफाल्गुनी	२५	पूर्वाभाद्रपद
१२	<b>उत्तराफाल्गु</b> नी	२६	उत्तराभाद्रप <b>द</b>
<b>१</b> ३	हस्त	२७	रेवती
<b>2</b> Y	चित्रा		

इन २७ नक्षत्रों के अतिरिक्त अभिजित् नक्षत्र की भी किसी-किसी जगह आवश्यकता पड़ती है। यह उत्तराषाढ़ और श्रवण के बीच में पड़ता है। उत्तराषाढ़

का अंतिम चौथा भाग और श्रवण का पहला पन्द्रहवाँ भाग अभि<sub>नि</sub>त् <mark>का भोग समझा</mark> जाता **है ।** इस प्रकार अभिजित का भोग<sup>‡</sup> २५३ है कला का हुआ ।

प्राचीन काल में २७ नक्षतों की जगह अभिजित् को लेकर २८ नक्षतों के मान भिन्न भिन्न थे। भास्कराचार्यं जी कहते हैं कि पुलिश, विशष्ठ, गर्ग आदि ज्योतिषी विवाह याता आदि के फल की सिद्धि के लिए नक्षत्रों के सूक्ष्म मान यह बतला गये हैं:—

चन्द्रमा की मध्यम दैनिक गति ७६० ३४ मानी गयी है। इसका ड्योढ़ा ११८५ ५२. ४ और आधा ३६५ १७ ४. होते हैं।

विशाखा
पुनर्वसु
रोहिणी
तीनों उत्तरा

आक्ष्मेषा
आद्री
स्वाती
भरणी
ज्येष्ठा
शतभिज

शेष १५ नक्षतों में प्रत्येक का भोग 680/34'' है। इन सबके भोगों को जोड़ कर २१,६०० कला में से घटाने पर जो आता है वही अभिजित् का भोग है। इस प्रकार सत्ताईस नक्षत्नों के भोग मिलकर  $4 \times \frac{3}{2} + 4 \times \frac$ 

इस तरह सिद्ध है कि अभिजित् का भोग २४४' १५" है जो मुहूर्त चिता-मणि के मान से ४५" अधिक है।

इन सब बातों से समझ पड़ता है कि नक्षत्रों के मान प्राचीन काल में चंद्रमा की मध्यम गति के अनुसार तथा नक्षत्र सूचक चमकीले ताराओं को देख कर निश्चित किये गये थे। परन्तु पीछे से जैसे-जैसे ज्योतिष का विकास हुआ तैसे जान पड़ा होगा

<sup>\*</sup>वैश्य प्रांत्यांद्रिः श्रुति तिथिमागतो ऽभिजित्स्यात् । मुहूर्तं चितामणि विवाह प्रकरण श्लोक ५५ † सिद्धान्त शिरोमणि गणिताध्याय पूष्ठ १००-१०१

कि वह विभाग मेल नहीं खाते; इसलिए सुविधा के लिये केवल २७ नक्षत्रों में क्रान्ति वृत्त का विभाग किया गया और प्रत्येक भाग ८०० कला का माना गया।

उदाहरण—मान लो यह जानना है कि वसंत पंचमी (१६७६ वि०) के दिन
गुरु किस नक्षत्र में थे।

गुरु का स्पष्ट भोग = ६ रा २७°५३'३७'' = २०७°५४' स्थूल रूप से = १२४७४'

इसको ८०० से भाग देने पर लब्धि १५ और शेष ४०४ होते हैं।

इसलिए गुरु १७ वें नक्षत्न को पार करके १६वें नक्षत्न विशाखा में है और विशाखा का ४७४ भोग चुका है तथा ३२६ कला शेष है। यह जानने के लिए कि वृहस्पति विशाखा में कब तक रहेगा। नियम के अनुसार ३२६ कला को गुरु की दैनिक गित से भाग देना चाहिए। परन्तु वृहस्पति तथा अन्य मंदग्रामी ग्रहों के लिए यह नियम सूक्ष्म नहीं है क्यों कि ३२६ कला चलने के लिए वृहस्पति को बहुत दिन चाहिए जिसमें उसकी गित एक सी नहीं रहेगी। इसलिए अधिक सूक्ष्म विचार की आवश्यकता है।

तिथि के विषय में पहले जो कुछ लिखा गया है वही पर्याप्त है। आगे के ६६वें श्लोक में विशेष चर्चा की जायगी।

योग जानने की शीत

रवीन्दुयोगलिष्ताभ्यो योगाभ भोगभाजिताः। गतं गम्यं च षष्टिघ्नं भुक्तियोगाष्त नाडिका ॥६५॥

अनुवाद—(६५) सूर्यं और चन्द्रमा के स्पष्ट स्थानों (निरयन भोगांशों) को जोड़कर उनकी कला बनाकर ८०० से भाग देने पर गत योगों की संख्या निकल आती है। शेष से यह जाना जाता है कि वर्तमान योग की कितनी कला बीत गई है। यदि इस शेष को ८०० कला में घटा दिया जाय तो यह ज्ञात होगा कि वर्तमान योग की कितनी कला रह गयी है। इस गत वा गम्य कला को ६० से गुणा करके सूर्य और चंद्रमा की सफ्ट दैनिक गतियों के योग से भाग दे दिया जाय तो यह ज्ञात होगा कि वर्तमान योग कितनी घड़ी पहले आरंभ हुआ और कितनी घड़ी पीछे समाप्त होगा।

विज्ञान भाष्य—अश्विनी के आरंभ से जब सूर्य और चंद्रमा दोनों मिलकर द०० कला आगे चल चुकते हैं तब १ योग बीतता है, जब १६०० कला आगे चल चुकते हैं तब दूसरा योग बीतता है, इत्यादि । इसी तरह जब दोनों मिलकर ३६०० या २९६०० कला अश्विनी से आगे चल चुकते हैं तब २७वां योग बीतता है। फिर पहले योग का आरंभ होता है। २७ योगों के नाम यह हैं:--

٩	विष्कम्भ	१० गंड	१६ परिध
२	प्रीति	११ वृद्धि	२० शिव
3	आयुष्मान्	१२ ध्रुव	२१ सिद
g	सीभाग्य	१३ व्याचात	२२ साध्य
ሂ	शोभन	१४ हर्षण	२३ शुभ
Ę	अतिगंढ	१५ वज	२४ शुक्र
9	सुकर्मा	१६ सिद्धि	२५ ब्रह्मा
5	धृति	१७ व्यतीपात	२६ इन्द्र या ऐन्द्र
2	<b>थूल</b>	१८ वरीयान्	२७ वैधृति

नियम समझने के लिए एक उदाहरण पर्याप्त होगा। मान लो यह जानना है है कि सम्बत् १६८१ वि० की पेष संक्रान्ति के दिन कौन योग वर्तमान था, उसका किस समय आरंभ और किस समय अंत हुआ ?

पहले मेष संक्रान्ति के दिन के सूर्य और चंद्रमा के स्थान तथा दैनिक गतियां स्पष्ट करनी पड़ेंगी।

किलयुग के आरंभ से १६८१ वि० की स्पष्ट मेष संक्रान्ति के समय तक ५०२५ सौर वर्ष तथा १८,३५,४२३.०८०६२५ मध्यम सावन दिन होते हैं। किलयुग का आरंभ उज्जैन में गुरु का मध्य रात्नि से हुआ, इसलिए उज्जैन में शनिवार की मध्य रात्नि के .०८०६२५ दिन उपरान्त १८८१ वि० की मेष संक्रान्ति हुई। सुविधा, के लिए मध्य रात्नि के समय के सूर्य और चंद्रमा स्पष्ट करना अच्छा होगा।

जिस रीति से सूर्य का स्पष्ट स्थान निकाला गया है उसी तरह सूर्य और चन्द्रमा दोनों को स्पष्ट करना चाहिये। गणना का सार यह है:—

	सूर्यं का स्थान	चंद्रमा का स्थान	दोनों का योगफल
शनिवार (मध्य रान्नि)	ેં ૧૫ <b>લ°૫૫′૧૬′′</b> ૦°૫ <b>૨′૫</b> ક′′	ዿሂ <sup>0</sup> ३ <b>๘′ሂ३′′</b> ዓ₀⊏°٩٤ <b>′ሂε′′</b>	<u>ዼ</u> ፟፟፟፟፟፟፟፟፟፟፟፟፟፟
रविवार (मध्य राद्रि)	٥ <del>٦                                   </del>		
दैनिक गति	४ <b>८ ४३</b> "	* १२°३ <b>८′३</b> ″	१३ <sup>०</sup> ३६ <sup>६</sup> ४६

पहला योगफल ३६०° से अधिक हो जाता है इसलिए ३६०° छोड़ दिया गया और ६५°३४'६'' ले लिया गया

अबद्ध°३४'६''=५७३४'६''

इसको ५०० से भाग देने पर ७ लब्धि और १३४ दें शेष होते हैं। इसलिए शेष संक्रान्ति की अर्द्ध रात्नि को आठवां योग धृति वर्तमान है और इसका १३४ दें बीत चुका है और ६६५ ५१ शेष है।

् ६० घड़ी में सूर्य और चन्द्रमा की गति मिलकर १३°३६ ४६ या १३°.६१२८ होती है।

$$\begin{array}{c} 938'8'' = 9^{\circ}98'8'' = 9^{\circ}.7345 \\ \xi\xi\chi'\chi\eta'' = 99^{\circ}\chi'\chi\eta'' = 99^{\circ}.0864 \\ 93.\xi975 : 7.7345 : \xi0 \ \text{usil} : \xi02 \ \text{sim} \\ \hline & \frac{7.7345 \times \xi0}{93.\xi975} = \frac{77345 \times \xi0}{93\xi975} \\ \hline = 2 \ \text{usil} \ \chi9 \ \text{um} \end{array}$$

इसलिए शनीचर की मध्यराति से ६ घड़ी ५१ पल पहले उज्जैन में धृति योग का आरंभ हुआ।

१३.६१२८: ११.०६७४:: ६०: इष्ट काल

. • इष्ट काल = 
$$\frac{990894 \times 50}{935975}$$
 = ४८ घड़ी ४५ पल

इसलिए शनिचर की मध्यराद्धि से ४८ घड़ी ५५ पल उपरान्त रविवार को धृति योग का अंत और शूल योग का आरंभ होगा।

यह गणना मध्यम काल के अनुसार किया गया है। स्पष्ट काल के अनुसार करने के लिए काल-समीकरण का संस्कार तथा अन्य स्थान के लिए उज्जैन से उस स्थान का देशान्तर संस्कार भी करना होगा। काल समीकरण संस्कार की चर्चा तीसरे अधिकार में विशेष रूप से की जायगी। सूर्योदय से काल गणना करना हो तो चर संस्कार भी करना होगा।

# अर्कोनचन्द्रलिप्ताभ्यस्तिथयो भोगभाजिताः। गतं गम्यं च षष्टिघ्नं नाड्यो भुक्त्यन्तरोद्ध्ताः॥६६॥

अनुवाद — (६६) चन्द्रमा के स्पष्ट स्थान में सूर्य का स्पष्ट स्थान घटाने से जो आवे उसकी कला बना कर एक तिथि के भोग अर्थात् ७२० कला से भाग दे दो, लिख गत तिथि होगी, शेष जो बचेगा वह वर्तमान तिथि की गत कला होगी। इसको ७२० कला में से घटाने पर वर्तमान तिथि की गम्य कला आवेगी। वर्तमान तिथि की गत और गम्य कलाओं को ६० से गुणा करके सूर्य और चंद्रमा की दैनिक स्पष्ट गतियों के अंतर से भाग देने पर यह ज्ञात हो जायगा कि वर्तमान तिथि का आरंभ और अंत कब हुआ।

विज्ञान भाष्य—इस काम के लिए भी सूर्य और चंद्रमा को स्पष्ट करना पड़ता है। देखना है कि १६२१ की मेष संक्रान्ति के निकट शनिश्चंर की मध्यराद्धि को कौन तिथि वर्तमान थी।

शनिवार की मध्यरादि को चंद्रमा के सम्बट स्यान में से सूर्य का स्पब्ट स्थान घटाने से नहीं घटता है इसलिए चंद्रमा के स्थान में ३६०० जोड़कर योगफल में से सूर्य का स्थान घटाया तो ६५०४३ ३७ आया। इसी तरह इतवार की मध्यरादि के स्थानों का अंतर १०७० २२ ५७ है। दोनों की दैनिक गतियों का अंतर ११० ३६ २० है।

७२० कला या १२० की एक तिथि होती है इसलिए ६५०४३ इ७ की १२० से भाग दिया तो लब्धि ७ और शेष ११० ४३ ३७ होता है। इससे प्रकट होता है कि मध्य राद्रि के समय आठशें तिथि अर्थात् अष्टमी वर्तमान है जिसका ११० ४३ ३७ बीत चुका है और १६ २३ शेष है। इस १६ २३ को ६० से गुणा करके ११० ३६ २० से भाग दिया तो १ घड़ी २४ पल आया। इसलिए शनीचर की मध्य राद्रि से १ घड़ी २४ पल उपरांत अष्टमी का अंत हुआ।

किसी अन्य स्थान में सूर्योदय से तिथि का अंतकाल जानने के लिए वहीं संस्कार करने पड़ते हैं जो योग के सम्बन्ध में कहा गया है।

तिथि योग इत्यादि जानने के लिए जो नियम बतलाये गये हैं वह बड़े किन हैं इसलिए व्यवहार के लिए सारणियों का उपयोग किया जाता है जिनसे तिथि योग इत्यादि का आरंभ या अंतकाल जानना बड़ा सुगम हो जाता है। विस्तार भय से सारणी बनाने का सिद्धान्त यहाँ नहीं बतलाया जा सकता। यदि आवश्यकता समझ पड़ेगी तो अंत में परिशिष्ट में बतला दिया जायगा।

ध्रुवाणि शकुनिर्नागः तृतीयं तु चतुष्पदम् । किस्तुष्नं च चतुर्दश्याः कृष्णाया अपरार्धतः ॥६७॥ बवादीनि तथा सप्त चराख्यकरणानि तु । मासेऽष्टकृत्व एकैकं करणं परिवर्तते ॥६८॥ तिष्यर्धभोगं सर्वेषां करणानां प्रचक्षते । इत्थं स्पष्टगितः प्रोक्ता सूर्यादीनां खचारिणाम् ॥६६॥

अनुवाद — (६७) शक्नुनि, नाग, चतुष्पद और किस्तुष्टत चार स्थिर करण प्रत्येक कृष्ण पक्ष की चतुर्दशी के उत्तराई से आरम्भ हो कर आधी-आधी तिथि तक क्रमानुसार रहते हैं। (६८) उसके बाद बवादि (बव, बालव, कौलव, तैतिल, गरज, विणिज, विष्टि) सात चर करण क्रमानुसार मास में आठ फेर करते हैं। (६६) प्रत्येक

करण का भोग आधी तिथि के समान समझना चाहिये। यहाँ तक सूर्यादि ग्रहों को स्पष्ट करने की रीति कही गयी।

विज्ञान भाष्य — स्थिर करणों का जो क्रम यहाँ बतलाया गया है प्रचलित गंचांगों में उससे कुछ विपरीत रहता है। इनमें शकुित के बाद चतुष्पद तब नाग और किस्तुष्टन लिखे मिलते हैं। इसका कारण क्या है और कब से इस क्रम का आरम्भ हुआ यह विचारणीय है। विष्टि का दूसरा नाम भद्रा है जो शुभ कामों में अशुभ समझी जाती है। प्रत्येक चांद्रमास में किस तिथि को कौन करण भोग करता है यह नीचे की तालिका से प्रकट होगा।

प्रत्येक चांद्र मास के करणों का क्रम (सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार)

तिथि	तिथि का	तिथि का	तिथि का	तिथि का
	शुक्ल पक्ष	शुक्ल पक्ष	कृष्ण पक्ष	कृष्ण पक्ष
	पूर्वार्छ	उत्तरार्ढ	पूर्वाई	उत्तरार्द्ध
۹	किस्तुघ्न	बव	वालव	कौलव
<b>ર</b>	वालव	कौलव	तैतिल	गरज
ą	तैतिल	गरज	वणिज	विष् <b>ट</b>
8	वणिज	विष्टि	बव	वालव
ų ų	बव	बालव	कौलव	तैति <b>ल</b>
Ę	कौलव	तैतिल	गरज	वणिज
9	गरज	वणिज	विष्टि	बव
5	विष्टि	बव	बालव	कौलव
ક	वालव	कौलव	तैतिल	गरंज
90	तैतिल	गरज	वणिज	विष्टि
-	वणिन	विष्टि	बव	बालव
99 92	बव	बालव	कौलव	तैतिल
7 T	वप कौलव	तैतिल	गरज	वणिज
98	गरज	वणिज	विष्टि	शकुनि
94	विष्टि	बव	नाग	चतुष्पद

शुक्ल पक्ष की १४वीं तिथि की पूर्णिमा और कृष्ण पक्ष को १४वीं तिथि को अमावस्था कहते हैं। पूर्णिमा को १४ और अमावास्था को ३० से सूचित करते हैं।

सूर्य-सिद्धान्त के स्पष्टाधिकार नामक दूसरे अध्याय का विज्ञान भाष्य समाप्त हुआ।

# तृतीय अध्याय

# विप्रश्नाधिकार

( संक्षिप्त वर्णन )

[ १-४ म्लोक-समतल भूमि में खड़ा शंकु गाड़कर दिशा सूचित करने वाली रेखाएँ खीचना। ५ श्लोक-शंकू की छाया और उसकी नोक से पूर्व-पश्चिम रेखा का अंतर जान कर छाया की दिशा जानना । ६ श्लोक — सममंडल, उन्मंडल और विषुवन्मण्डल की परिभाषा। ७ श्लोक-अग्रा की परिभाषा। ८ श्लोक-शंकु और उसकी छाया का परिमाण जानकर छायाकर्ण जानना। ६-१० श्लोक --अयनांश जानकर ग्रहों की क्रांति, छाया, चर इत्यादि जानना । ११ श्लोक--अयनान्त या विषुत्रत् दिन को सूर्य का बेध करके अयनांश जांचना। १२ श्लोक--पलभा की परिभाषा । १३ श्लोक-पलभा से लम्बांश और अक्षांश जानना । १४-१५ श्लोक-मध्याह्नकालिक सूर्य का नतांश और क्रान्ति जानकर अक्षांश जानना । १६ श्लोक---अक्षांश से पलभा जानना । १७-१६ श्लोक अक्षांश और मध्याह्नकालिक सूर्य के नतांश से सूर्य की क्रान्ति जानना और सूर्य की क्रान्ति से सूर्य का स्पष्ट सायन भोग जानना और मंदफल का संस्कार देकर मध्य सायन भोग जानना । २०-२१ -- अक्षांश और सूर्यं की क्रांति से नतांश जानकर मध्याह्नकालिक छाया और छायाकर्ण जानना। २२ ध्लोक- सूर्यं की उदयकालिक अग्रा जानकर इष्टकाल की अग्रा जानना । २३-२४ श्लोक - अग्रा और पलभा से छाया का भुज जानना । २५ श्लोक - जब सूर्य सममंडल में हो तब छायाकर्ण जानने की रीति। २६ श्लोक — जब सूर्यकी उत्तर क्रान्ति अक्षांश से कम हो तब सममंडल सूर्य का छायाकर्ण जानना। २७ श्लोक—अग्रा जानने की दूसरी रीति। २८-३१ श्लोक -- करणी और फल के ज्ञान से सूर्य का उन्नतांश जानना जब सूर्यं अग्निकोण या नैऋत्य कोण में हो । ३२ ४ ोक-उन्नतांश जानकर नतांश जानना । ३३ श्लोक--उन्नतांश और नतांश । छाया श्रीर छायाकर्णं जानना ३४-३५ श्लोक - चरज्या और नतकाल से छेद जानकर हग्ज्या अर्थात् नतांश ज्या जानना और उससे पहले की तरह छाया और छायाकर्ण जानना। ३६-३८ म्लोक - छाया और छायाकणं से नतकाल जानना । ३६ और ४० का पूर्वार्द्ध —अग्रा से क्रान्ति जानकर सूर्य का भोगांश जानने की दूसरी रीति । ४० का उत्तराई और ४१ का पूर्वाई — भाम्रम रेखा खींचना । ४१ का उत्तराई और ४२ श्लोक—लंका में सायन राशियों के उदय-काल जानने की रीति। ४३-४४ श्लोक—लंका में सायन मेख, वृष और मिथुन राशियों के उदयासु और अन्य स्थानों में सायन राशियों के उदयासु जानने की रीति। ४५-४७ श्लोक-किस समय कौन राशि पूर्व क्षितिज में लग्न होती है यह जानना। ४८ श्लोक --- मध्यलग्नः जानना । ४६-५० श्लोक---लग्न जानकर समय जानना ।]

इस अध्याय में किसी के मत से श्लोकों की संख्या ५० और किसी के मत से ५० है। जो लोग श्लोकों की संख्या ५० मानते हैं वह कहते हैं कि ११ वें और २० वें श्लोकों में \* प्रत्येक में ४ चरणों की जगह ६ चरण हैं। जो लोग ५१ मानते हैं वह प्रत्येक श्लोक चार-चार चरणों के मानते हैं। इसलिए दोनों मत मेरी समझ में अभिन्न हैं। इस समय मेरे पास सूर्य-सिद्धान्त के चार संस्मरण हैं परन्तु खेद हैं कि किसी दो में श्लोकों के अंकों का क्रम एक सा नहीं है। पंग्र इन्द्रनारायण द्विवेदी की सम्पादित पुस्तक में भी खंकों का क्रम गड़बड़ है इसलिए मैंने सुविधा के लिए ११वें और ३५वें श्लोक को तीन-तीन पंक्तियों अथवा छ छ चरणों का माना है। २०वें श्लोक को ६ चरणों का मानने से यह गड़बड़ पड़ती है कि आगे के किसी श्लोक में नियम पूर्ण नहीं होते वरन् एक श्लोक का उत्तराद्धं और दूसरे श्लोक का पूर्वाद्धं मिलाना पड़ता है। ३५ वें श्लोक को ६ चरणों का मान लेने से ३६-४२ श्लोकों में ही यह असुविधा रहती है।

इस अध्याय में सूर्य के बेध से दिशा, देश (स्थान) और काल की जानकारी करने की अनेक रीतियाँ विणित हैं। बेध के लिए केवल एक यंत्र काम में लाया गया है जिसे शंकु कहते हैं। किसी किंठन धातु या हाथीदांत की एक सीधी नोकदार छड़ समतल भूमि में खड़ी गाड़कर उसी की छाया से सब काम लिया गया है। इसी को शंकु कहा गया है। यंत्राध्याय में और भी यंत्रों का वर्णन है परन्तु इस जगह केवल शंकु की चर्चा है। यह स्पष्ट है कि सूर्य का बिम्ब बहुत बड़ा देख पड़ता है और शंकु की छाया की नोक बहुत सूक्ष्मतापूर्वक नहीं निश्चित की जा सकती है इसलिए शंकु से जो जो बातें जानी जा सकती हैं वह कुछ स्थूल हैं। आजकल दूरदर्शक यंत्र से बेध करने से अधिक सूक्ष्मता हो सकती है परन्तु प्राचीन काल में शंकु बड़ा उपयोगी था। इससे वेध करके जितनी सूक्ष्मता हो सकती थी उसे प्राप्त करने में हमारे ज्योतिषियों ने बहुत कुशलता दिखलायी है इसमें तिनक भी सन्देह नहीं है।

दूरदर्शन यंत्र की सहायता से कुछ ऐसी बातों का भी बाविष्कार हुआ है जिनके संस्कार के बिना दिशा, देश और काल का ज्ञान स्थूल रहता है इसलिए आवश्यकता है कि उनकी भी चर्चा की जाय। इसलिए विज्ञान भाष्य में लम्बन (parallax) किरणवक्रीभवन (refraction of light), अयन चलन का कारण, अक्ष विचलन (nutation), भूचलन संस्कार (aberration of light) और काल-समीकरण (equation of time) का विस्तारपूर्वक वर्णन किया जायगा।

<sup>🝍</sup> पं ० इन्द्रनारायण द्विवेदी सम्पादित सूर्य-सिद्धान्त पृष्ठ १८०

## दिशाओं के निश्चय करने की रीति

शिलातलेऽम्बुसंसिद्धे वज्रलेपेऽपि वा समे।
तत्रशङ्क्वङ्गुलैरिष्टैः समं मण्डलमालिखेत्।।पा।
तन्मध्ये स्थापयेच्छङ्कुं कित्पतद्वादशाङ्गुलम्।
तच्छायाग्रं स्पृशेद्यत्र वृत्तं पूर्वापराह्णयोः।।र।।
तत्र विन्दू विधातव्यौ वृत्ते पूर्वापराभिधौ।
तन्मध्ये तिमिना रेखा कर्तव्या दक्षिणोत्तरा।।३।।
याम्योत्तरिदशोमंध्ये तिमिना पूर्वपश्चिमे।
दिङ्मध्यमत्स्यैः संसाध्या विदिशस्तद्वदेव हि।।४।।

अनुवाद—(१) जल के द्वारा शोधकर समतल किये हुए पत्थर के तल पर अथवा वज्रलेप (सुर्खी चूने इत्यादि) से बने हुए समतल चबूतरे पर शंकु के अनुसार इच्ट अंगुल के व्यासार्ध का एक वृत्त खींचो। (२) इस वृत्त के केन्द्र में बारह अंगुल का एक शंकु लम्ब रूप में स्थापित करो। इसकी छाया की नोक मध्याह्न के पहले और पीछे वृत्त को जहाँ स्पर्श करे, (३) वहाँ वृत्त पर दो बिन्दु बना दो। इनको पूर्वाह्न और अपराह्न विन्दु कहते हैं। इन दो विन्दुओं के बीच में तिमि द्वारा उत्तर दक्षिण रेखा खींचो। (४) उत्तर दक्षिण दिशाओं के बीच में तिमि द्वारा पूर्व-पिन्छम-रेखा खींचो। इस प्रकार दो दिशाओं के बीच में तिमि द्वारा इंशान आदि विदिशाओं की रेखाएँ खींचो।

विज्ञान भाष्य — यह जानने के लिए कि कोई तल सम है या नहीं सबसे सुगम रीति यह है कि तल के किनारे चारों ओर गीली मिट्टी की आड़ करके उसमें एक या डेढ़ अंगुल गहरा पानी भर दो और किसी सीधी सींक से देखों कि सब जगह पानी की गहराई एक ही है या भिन्न भिन्न । यदि सब जगह पानी की गहराई एक ही हो तो समझना चाहिए कि तल सम है। आजकल यह काम स्पिरिट लेवेल (Spirit level) से होता है।

वज्रलेप — पहले सुर्खी चूने में कई प्रकार का मसाला मिलाकर ऐसा गारा बनाया जाता था जिसकी गच वज्र की तरह कठिन हो जाती थी। ऐसे गारे को वज्रलेप कहते हैं। बराही संहिता में वज्रलेप बनाने की एक विधि यो है:—

<sup>\*</sup>सत्तावनवां अध्याय श्लोक १-३

तेंदू के कच्चे फल, कैया के कच्चे फल, सेमल के फूल, सल्लकी के बीज, बंधन की छाल और बच इन सबको जल में पकाकर काढ़ा बनावे, जब आठवां भाग पानी रह जाय तब उतार कर इसमें श्रीवास (सरल वृक्ष का गोंद) रस, गूगल, भिलावा, कुंदरू, राल, अलसी और बेल की गिरी पीसकर मिलावे तो वज्रलेप तैयार होता है।

तिसि चयदि दो वृत्त एक दूसरे को काटते हुए खींचे जायँ तो इनके बीच का भाग मछली के आकार का हो जाता है। इसी को तिमि कहते हैं।

चित्र ४४ में वृत्त के मध्य में श शंकु का स्थान है। मध्याह्न के पहले शंकु की छाया जब श क के समान होती है तब इसकी नोक परिधि के क बिन्दु पर पहुँचती है। मध्याह्न के पीछे जब छाया श ख के समान िकर होती है तब इसकी नोक परिधि के ख बिन्दु पर पहुँचती है। बस इन्हों क, ख बिन्दुओं को केन्द्र मानकर समान ध्यासाद के दो वृत्त ऐसे खींचे जिनसे ग घ क्षेत्र तिमि के आकार का बनता है। इसके सामान्य बिन्दुओं को मिलाने वाली रेखा ही उत्तर दक्षिण रेखा है। यह रेखा पहले वृत्त को जिन बिन्दुओं पर काटती है उन पर उत्तर दिशा सूचित करने के लिए उ और दिशा दिशा सूचित करने के लिए उ और दिशा समान व्यासाद के दो और धनु खींचकर इनके सामान्य बिन्दुओं को एक सीधी रेखा से मिला दो। इसी को पूर्व-पश्चिम रेखा कहेंगे। पिन्छम दिशा सूचित करने के लिए प और पूर्व दिशा के लिए पू लिखना चाहिये। फिर उ और प बिन्दुओं को मिलाने वाली रेखा उ और प के बीच में जिस बिन्दु पर परिधि को काटेगी वह वायव्य कोण की दिशा और पू द के बीच में जिस बिन्दु पर काटेगी वह अग्नि कोण की दिशा होगी। इसी प्रकार ईशान और नैन्द्रत्य कोण की दिशा भी जानी जा सकती है।

उपपत्ति—उदय के समय सूर्य पूर्व क्षितिज के जिस विन्दु पर देख पड़ता है उससे दक्षिण की ओर खसकता हुआ ऊँना उठता जाता है और किसी खड़ी लकड़ी या शंकु की छाया छोटी होती हुई उत्तर की ओर खसकती जाती है। मध्याह्न काल में सूर्य यामोत्तर-वृत्त पर आ जाता है। उस समय छाया सबसे छोटी और ठीक उत्तर दिशा में होती है। इसके बाद सूर्य कुछ कुछ उत्तर की ओर खसकता हुआ नीचे उतरने लगता है और छाया उत्तर दिशा से पूर्व की ओर खसकती हुई बड़ी होती जाती है। मध्याह्न काल से जितना समय पहले शंकुकी छाया उत्तर दिशा से जितना बड़ा कोण बनाती हुई पिच्छम की ओर रहती है, मध्याह्न से उतना ही समय पीछे छाया उत्तर दिशा से जतना ही बड़ा कोण बनाती हुई पूर्व की ओर रहती है। मध्याह्न से समान

कास आगे और पीछे, छाया की लम्बाई भी समान होती है। इसलिए जब छाया की लम्बाई खिचे हुए वृत्त के व्यासाद्धं के समान हो तब इनके बीच में जो कोण बनता है उसकी दो समान भागों में विभाजित करने वाली रेखा ही उत्तर-दक्षिण-रेखा होगी। इसी समविभाजक रेखा को खींचने के लिए समान व्यासाद्धं के धनु खींचकर तिमि बनाने का आदेश दिया गया है जो रेखागणित की विधि के अनुसार है। इसी नियम के अनुसार अन्य दिशाओं को सूचित करने वाली रेखाएँ खींची जा सकती हैं। वृत्त पर जो पूर्वाह्म और अपराह्म विन्दु छाया की नोक के द्वारा स्थिर किये जाते हैं उनको मिलाने वाली रेखा भी पूर्व-पच्छिम-रेखा है परन्तु भविष्य में गड़े हुए शंकु से काम लेने के लिए आवश्यक है कि दिशासूचक जितनी रेखाएं खींची जायँ वह सब शंकु के मध्य से होकर जायँ। इसलिए वृत्त के उत्तर दक्षिण विन्दुओं से तिमि बनाकर पूर्व-पच्छिम-रेखा खींचने का आदेश है।

क्रान्ति के सदैव बदलते रहने के कारण जो तिनक सी स्थूलता आ जाती है उसके संशोधन के लिए भास्कराचार्य ं जी तथा अन्य ज्योतियं िषयों ने नियम बनाये हैं परन्तु उनके वर्णन करने की आवश्यकता नहीं जान पड़ती । इन संशोधनों से उपर्युक्त रीति की सरलता जाती रहती है । यदि शुद्धता के लिए कठिन नियम की आवश्यकता हो तो दिगंश जानने की रीति से ही क्यों न काम लिया जाय जिसकी चर्चा इसी अध्याय में की जायगी।

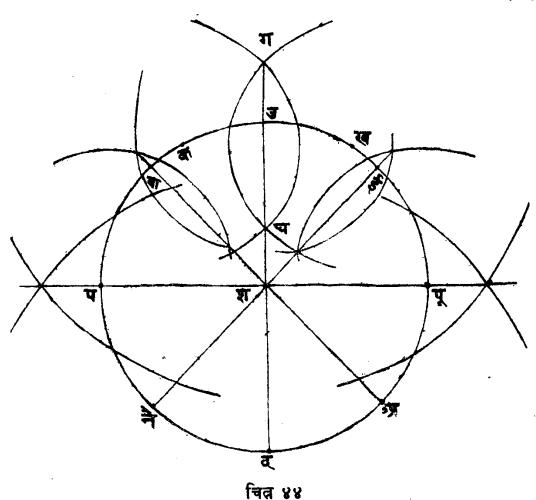
चतुरश्रं वहिः कुर्यात्सूत्रेमंध्याद्विनिर्गतैः । भुजसूत्राङ्गुलैस्तत्र दत्तैरिष्टप्रभाग्रतः ॥४॥

अनुवाद — (५) केन्द्र से उत्तर-दक्षिण और पूर्व-पिष्ठिम रेखाएँ छ।या के समान व्यासादं से खींची गयी परिधि के जिन विन्दुओं पर पहुँचती हैं उनको स्पर्श करती हुई रेखाएँ खींच कर समचतुर्भुज क्षेत्र बनाओ। पूर्वापर रेखा से समकोण बनाती

<sup>\*</sup> सूर्य की क्रान्ति सदैव बदलती रहती है इसलिए मध्याह्न के पहले और पीछे की क्रान्तियों में कुछ अंतर पड़ जाता है जिससे उपर्युक्त कथन में कुछ स्थूलता आ जाती है परन्तु यह नहीं के समान समझना चाहिए। जिस समय क्रान्ति की गति बहुत मन्द होती है अर्थात् जिस समय सूर्य उत्तरायन या दाक्षिणायन विन्दुओं के पास रहता है उस समय यह बात अधिक शुद्ध होगी।

<sup>ौ</sup>तत्कालापमजीवयोस्तु विवराद्भाकर्णमित्याहताल्लम्बज्याप्तमिताङगुलै-रयनदिश्यैग्द्री स्फुटा चालिता ॥६॥

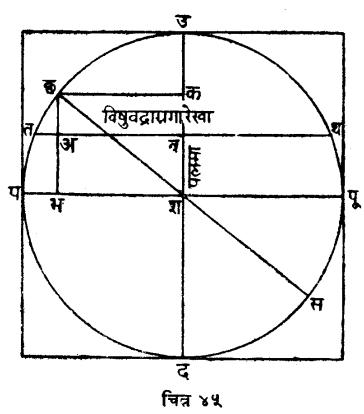
गणिताध्याय, तिप्रश्नाधिकार पृष्ठ १०४-१०५



हुई इष्ट भुज के समान सीधी रेखा खींचो जो परिधि तक पहुँचे। परिधि के जिस विन्दु तक भुज की नोक पहुँचे उसको शंकु के मध्य से मिला दो तो छाया की दिशा ज्ञात होगी।

विज्ञान भाष्य — चित्र ४५ में श शंकु का केन्द्र है और श छ किसी समय की छाया है। श को केन्द्र मानकर श छ के व्यासार्द्ध से परिधि खींची गयी है। प पूर्वापरा रेखा अथवा पूर्व-पिच्छम रेखा है और उद उत्तर-दिक्खन रेखा है। पूर्वापरा रेखा से छाया की नोक छ का अन्तर छ भ के समान और उत्तर-दिक्खन रेखा से छ का अंतर छ क के समान है। छ भ को छाया का भुज और छ क को छाया की कोटि कहते हैं। इस श्लोक का अर्थ यह है कि यदि छाया और भुज की नाप ज्ञात हो तो छाया की दिशा कैसे जानी जा सकती है। आजकल की प्रथा के अनुसार इसको यों कह सकते हैं कि यदि छाया की नोक के भुजयुग्म (coordinates) ज्ञात हो तो छाया कैसे खींची जा सकती है। पूर्वापरा रेखा से छाया की नोक के अंतर का अंतर का छाया का भुज और उत्तर-दिक्खन रेखा से छाया की नोक के अंतर का

#### सूर्य-सिद्धान्प

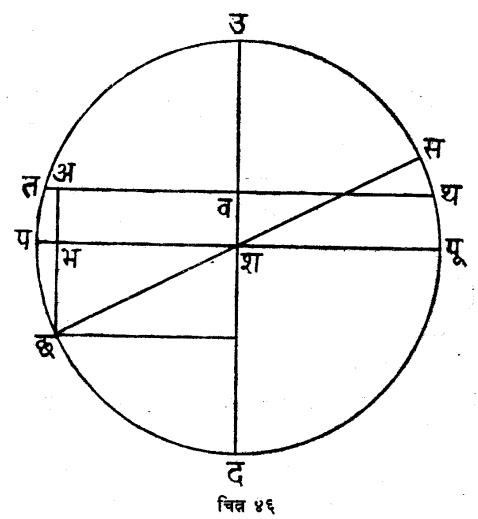


छाया की कोटि कहते हैं। किसी समय की छाया और इसके भुज में जो सम्बन्ध होता है वह २३-२४ श्लोकों में बतलाया गया है।

यदि छ श रेखा बढ़ायी जाय तो वह परिधि को स विन्दु पर काटेगी। इसी श स दिशा में सूर्य होगा जब कि शंकु की छाया श छ होगी। इस समय सूर्य पूर्व विन्दु पू से जितना दक्षिण है वह पू श स कोण से जाना जा सकता है। यही कोण इस समय सूर्य की अग्रा है। उत्तर विन्दु उ से सूर्य उ श स कोण के अंतर पर है। यही कोण इस समय सूर्य का दिगंश (azimuth) है। इस चित्र में सूर्य पूर्वापर रेखा से दक्खिन है। यदि सूर्य पूर्वापरा रेखा से उत्तर हो तो छाया, अग्रा, भुज, इत्यादि ४६ चित्र के अनुसार होंगी।

जिस दिन सूर्य विषुवद्वृत्त पर होता है उस दिन अर्थात् सायन मेष या सायन तुला संक्रान्ति के दिन मध्याह्म में शंकु की छाया जितनी बड़ी होती है उसकी विषुवद्भा, पलभा या अक्षभा कहते हैं। यदि श स्थान की पलभा श व के समान हो तो व से पूर्वापरा रेखा के समानान्तर खींची गयी त थ रेखा को विषुवद्भाग्रगा रेखा कहते हैं। छाया की नोक से विषुवद्भाग्रगा रेखा का जो अन्तर होता है वही अग्राज्या कहलाता है। ४५-४६ चित्रों में छ अ अग्राज्या है।

★सममण्डल, उन्मण्डल और विषुवनमण्डल ★
प्राक्पश्चिमाश्चिता रेखा प्रोच्यते सममण्डलम् ।
उन्मण्डलं च विषुवनमण्डलं परिकीरयंते ॥६॥



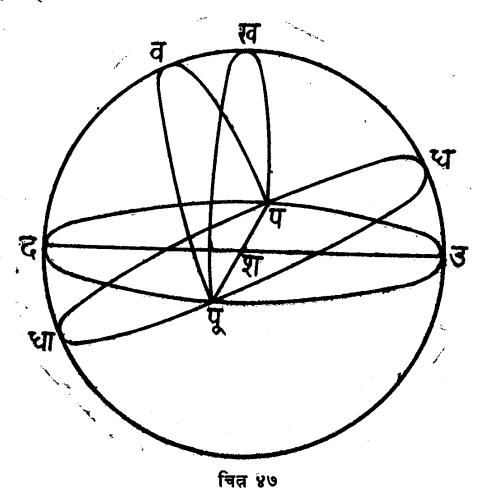
अनुवाद—(६) सममण्डल, उन्मण्डल और विषुवन्मण्डल पूर्व और पश्चिम विन्दुओं पर होते हैं।

विज्ञान भाष्य — इस श्लोक का शब्दार्थ यह है — पूर्व पश्चिम विन्दुओं से जानेवाली रेखा को सम-मण्डल कहते हैं और उसी को उन्मण्डल और विषुवन्मण्डल भी कहते हैं। परन्तु यथार्थ में यह तीनों शब्द भिन्न-भिन्न अर्थ रखते हैं इसलिये अनुवाद में मैंने अन्य कई टीकाकारों के विरुद्ध वही अर्थ जिखा है जो उचित है। जान पड़ता है कि इस श्लोक का शुद्ध रूप यह नहीं है वरन् भ्रम के कारण ऐसा कर दिया गया है। रंगनाथजी ने अपनी गूढ़ार्थ प्रकाशिका टीका में इसी को शुद्ध मान कर इन तीनों शब्दों की एकरूपता सिद्ध करने की चेष्टा की है परन्तु वह युक्तियुक्त नहीं जान पड़ती क्योंकि यह तीनों शब्द बहुत प्राचीन काल से भिन्न-भिन्न अर्थ रखते आये हैं और इनमें समानता केवल इतनी है कि यह तीनों मण्डल पूर्व पश्चिम विन्दुओं से होकर जाते हैं।

सममण्डल (prime vertical) उस ऊध्वधिर (vertical) वृत्त को कहते हैं जो खस्वस्तिक और पूर्व पश्चिम विन्दुओं से होकर जाता है।

जनगड़ल (six o'clock line) उस वृत्त को कहते हैं जो पूर्व पश्छिम विन्दुओं और उत्तरी दक्षिणी आकाशीय ध्रुवों से होकर जाता है। यही निरक्षदेश पर क्षितिज होता है।

विषुवनमण्डल (celestial equator) उस वृत्त को कहते है जो पूर्व पश्चिम विन्दुओं से होकर जाता है और उत्तरी दक्षिणी आकाशीय ध्रुवों से समान अग्तर पर होता है।



#### चित्र ४७ का विवरण—

श...दर्शंक का स्थान धा...दक्षिणी आकाशीय ध्रुव

उ...उत्तर विन्दु ख...खस्वस्तिक

प्...पूर्ण विन्दु उ पूद प...क्षितिज वृत्त

द...दक्षिण विन्दु ध पूधा प...उन्मण्डल

प...पच्छिम विन्दु प ख पू...सममण्डल

ध...उत्तरी अकाशीय ध्रुव प व पू...विषवनमण्डल वा विषुवद्वृत्त

व...यामोत्तर वृत्त और विषुवद्वृत्त का सामान्य विन्दु

उध ख व द धा...यामोत्तर वृत्त

चित्र ४२ में एक एक वृत्त या मंडल के लिये केवल एक एक सीधी रेखा खींची गयी है। हाँ यामोत्तर वृत्त दोनों में एक ही तरह खींचा गया है।

#### अग्राज्या

रेला प्राच्यपरा साध्या विषुवद्माग्रगा तथा। इष्टच्छायाविषुवतोः मध्यमग्राऽभिधीयते॥॥॥

अनुवाद — (७) पलभा के अग्र से जानेवाली पूर्व पश्चिम रेखा के समानान्तर रेखा को विषुवद्भागगा रेखा कहते हैं। इष्ट छाया की नोक से विषुवद्भागगा रेखा का जो अन्तर होता है वह अग्रा कहलाती है।

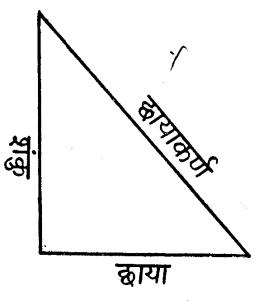
विज्ञान भाष्य—िचत्र ४५-४६ में जिसको अग्राज्या बतलाया गया है वहीं यहाँ अग्रा कही गयी है। आचार्य ने कोण और उसके सामने के भुज दोनों को अनेक स्थानों पर अग्रा शब्द से सूचित किया है परन्तु मैं कोण को अग्रा और अग्रा के सामने के भुज को अग्राच्या लिखूंगा जिससे भ्रम न हो।

### **छायाक**णें

शङ्कुच्छायाकृतियुतेर्मूलं कर्णोऽस्य वर्गतः । प्रोज्भय शङ्कुकृति मूलं बाया शङ्कुविपर्ययात् ॥ ८॥

अनुवाद—(द) शंकु और छाया प्रस्येक के वर्ग को जोड़कर वर्गमूल निकालने से छायाकणं आता है। छायाकणं के वर्ग में से शंकु के वर्ग को घटाकर वर्गमूल निकालने से छाया और छाया के वर्ग को घटाकर वर्गमूल निकालने से शंकु आता है।

विज्ञान भाष्य—समकोण तिभुज के दो भुज ज्ञात हों तो तीसरा भुज जानने की जो रीति है वही यहाँ शंकु, छाया और छायाकर्ण



चित्र ४८

के सम्बन्ध में भी लागू है। इस श्लोक का सार यह है:— छाया कर्ण =  $\sqrt{शंकु^2 + छाया^2}$ ; छाया =  $\sqrt{कर्ण^2 - शंकु^2}$ ;

शंकु =  $\sqrt{avi^2 - volume}$ 

अयनांश जानने की रीति
त्रिंशत्कृत्या युगे भांशैश्चकं प्राक्परिलम्बते।
तद्गुणाद्भूदिनेंभंकताद् खुगणाद्यदवाप्यते।।६।।
तहोस्त्रिच्ना दशाप्तांशा विज्ञेया अयनाभिधाः।
तत्संयुक्ताद् ग्रहास्क्रान्तिच्छायाचरदल।दिकम् ॥१०॥

अनुवाद—(६) एक युग में नक्षत्न-चक्न ६०० बार पूर्व की ओर लोलक की तरह आन्दोलन (oscillation) करता है। इस ६०० को इष्ट अहर्गण से गुणा करके महायुगीय सावन दिनों की संख्या से भाग देने पर जो आवे (१०) उसका भुज बनाकर भुज को ३ से गुणा करके १० से भाग दे दो। ऐसा करने से जो कुछ आवे वही अयनांश कहलाता है। ग्रहों के स्थानों में इसका संस्कार देकर तब ग्रहों की क्रान्ति, छाया, चरदल इत्यादि जानना चाहिये।

विज्ञान भाष्य-क्रान्तिवृत्तं और विषुवद्बृत्तं के जिस सामान्य विन्दु पर उत्तरगामी सूयं आता है उसको वसंत-सम्पात (vernal equinox) कहते हैं। वसंत-सम्पात से आगे ६० अंश पर जब सूर्य पहुँच जाता है तब उसकी उत्तर की ओर बढ़ने की गति इक जाती है और दक्षिण की ओर लौटने लगता है। इसी समय बक्षिणायन का आरंभ होता है। इसलिए जिस विन्दु पर पहुँच कर सूर्य दक्षिण की ओर मुड़ता है उसे दक्षिणायन विन्दु (summer solstice) कहते हैं। दक्षिणायन के आरंभ से जब तक सूर्य दक्षिण की ओर चलता रहता है तब तक के समय की भी जो ६ मास के समान होता है दक्षिणायन कहते हैं। दक्षिणायन के आरंभ से ३ मास बाद सूर्य विषुवद्वत्त पर फिर आता है। इस विन्दु को शरद-सम्पात कहते हैं क्योंकि इसी समय शरद ऋरु का आरंभ होता है। शरद-सम्पात से ६०° आगे तक सूर्य दक्षिण की ओर चलता रहता है फिर उत्तर की लौट पड़ता है। जिस विन्दु पर पहुँच कर सूर्य उत्तर की ओर लौटने लगता है उस विन्दु को उत्तरायन विन्दु (winter solstice) कहते हैं। इसी समय से उत्तरायन का आरंभ होता है। उत्तरायन और दक्षिणायन विन्दुओं को अयन विन्दु कहते हैं। चित्र ३६ में व, द, श और उक्रम से वसंत सम्पात, दक्षिणायन विन्दु, शरद सम्पात और उत्तरायन विन्दु हैं। जो वृत्त अयन विन्दुओं, आकाशीय ध्रुवों और कदम्बों पर हो कर जाता है उसे अयनान्त वृत्त (Solstitial colure) कहते हैं। चित्र ३६ में दा द ध क ऊ उ कृत अयनान्त वृत्त है।

यह अयन विन्दु आकाश में सदा एक ही जगह नहीं रहते वरन् पर्कियम की ओर खसक रहे हैं इसलिए जिस नक्षत्र या तारा समूह के पास आजकल उत्तरायण या दक्षिणायन होता है उसी तारे के पास प्राचीन काल में नहीं होता था। वेदांग व

१. प्रवद्येत श्रविष्ठादौ सूर्याचन्द्रमसावुदक्।
 सार्पार्धे दक्षिणाकंस्तु माघ श्रावणयोः सदा ।।
 याजुष ज्योतिष श्लोक ७ और आर्च ज्योतिष श्लोक ६

ज्योतिष में लिखा है कि जब सूर्य श्रविष्ठा या धनिष्ठा नामक नक्षत्र के आदि में होता था तब उत्तरायण का आरंभ होता था और जब सूर्य अश्लेषा नक्षत्र के आधे भाग पर पहुँचता था तब दक्षिणायन का आरंभ होता था।

बराहिमिहिर बाराही भें सहिता में इसकी चर्चा करते हुए लिखते हैं कि प्राचीन काल में आक्ष्लेषा के आधे पर दक्षिणायन और श्रिविष्ठा के आदि पर उत्तरायण होता था परन्तु अब क क राशि में प्रवेश करते ही सूर्य दक्षिणायन और मकर राशि में प्रवेश करते ही उत्तरायण होता है। यदि ऐसा न हो तो वेध करके निश्चय करना चाहिए।

आजकल दक्षिणायन का आरंभ आर्द्रा नक्षत्र के आरंभ में और उत्तरायण का आरंभ मूल के आधे भाग पर होता है।

इस तरह सिद्ध है कि उत्तरायण विन्दु वेदांग ज्योतिष काल में धनिष्ठा के आदि में था और अब मूल के आधे पर। इसलिए स्पष्ट है कि अयन पिष्ठम की ओर खसक रहा है। इसके कारण वसंत सम्पात विन्दु या शरद सम्पात विन्दु भी पिष्ठम की ओर खसक रहा है। वसंत सम्पात विन्दु के खसकने को युरोपीय ज्योतिषी precession of equinoxes कहते हैं इसलिए हमारे ज्योतिषियों ने जिस घटना को अयन-चलन के नाम से लिखा है उसी को पाश्चात्य ज्योतिषी precession of equinoxes कहते हैं। भासकराचार्य जी ने अयन चलन और विषुवत्क्रान्ति-वलय-पातचलन दोनों का समान अर्थ किया है।

अयन चलन के सम्बन्ध में हमारे प्राचीन ज्योतिषियों के मतों में बड़ी भिन्नता है। सूर्य-सिद्धान्त का मत है कि नक्षत्र चक्र का आदि विन्दु अ लोलक (pendulum) की तरह वसंत सम्पात व के दोनों ओर २७ अंश तक परिलम्बन या आंदोलन करता है (चित्र ४६)। अ को अधिवनी का आदि विन्दु भी कहते हैं। इस आंदोलन का अर्थ यह हुआ कि युग के आरंभ में वसंत सम्पात और अधिवनी का आदि विन्दु एक साथ थे। इसके पश्चात् अधिवनी का आदि विन्दु पूर्व की ओर खसकने लगा और जब वसंत सम्पात से २७ अंश तक आगे बढ़ गया तब यह फिर वसंत सम्पात की

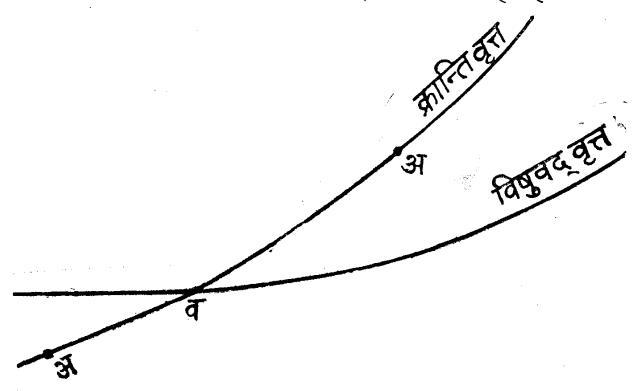
१. आश्लेषाद्धीद्क्षिणमुत्तरमयनं रवेर्धनिष्ठाद्यम् । नृनंकदाचिदासीद्येनोक्तं पूर्वं शास्त्रेषु ।। १।। साम्प्रतमयनं सवितु: कर्कंटकाद्यं मृगादितश्चान्यत् । उक्ताभावे विकृतिः प्रत्यक्ष परीक्षणैर्व्यक्तिः ।। २।।

बाराही संहिता, आदित्यचार पृष्ठ १६, १७।

२. तस्य (विषुवत्क्रान्तिवलयपातस्य) अपि चलनमास्त । येऽयनचलन भागाः प्रसिद्धास्तएव विलोमगस्य क्रान्ति पातस्य भागाः ।

गोलाध्याय पृष्ठ ५५

अोर लौटने लगा और धीरे-धीरे वसंत सम्पात के साथ हो गया। इसके पश्चात् वसंत सम्पात से पिल्छम की ओर जाने लगा और २७ अंश जाकर फिर वसंत सम्पात की ओर लौटा और धीरे-धीरे वसंत सम्पात के पास फिर पहुँच गया। इस क्रम को एक पूर्ण आंदोलन (oscillation) कहते हैं। ऐसे ऐसे ६०० आंदोलन एक महायुग में अर्थात् ४३,२०,००० सौर वर्षों में होते हैं। इसलिए एक आंदोलन ७२०० सौर वर्षों में तथा चौथाई आंदोलन अथवा २७० की गति १८०० सौर वर्षों में होती है।



चित्र ४६

यह जानने के लिए कि अश्विनी का आदि विन्दु वसंत सम्पात से किस समय कितनी दूर है अर्थात् अयनांश क्या है, ६—१० श्लोकों में कहे गये नियम को काम में लाना चाहिए जो एक उदाहरण से स्पष्ट हो जायगा।

मान लो १६८२ वि० का अयनांश जानना है।

मृष्टि के बारंभ से वर्तमान कलियुग के आरंभ तक १,६५,५६,८०,००० सौर वर्ष बीते जिसमें ७२०० वर्षों में एक आंदोलन के हिसाब से २,७१,६५० आंदोलन पूरे हो गये इसलिए कलियुग के आरंभ में नये आंदोलन का आरंभ हुआ। इसलिए अयनांश जानने के लिए कलियुगादि अहर्गण से ही काम लेने में सुविधा

<sup>\*</sup> देखो मध्यमाधिकार विज्ञान भाष्य

होगी। नियम में अहर्गण से काम लेने को कहा गया है परन्तु मेष संकान्ति काल का अयनांश जानने के लिए सौर वर्षों से ही काम लेने में कोई अशुद्धि नहीं हो सकती। किलयुग के आरंभ से १६८२ वि॰ की मेष संक्रान्ति तक ५०२६ सौर वर्ष होते हैं। इसलिए,

७२०० : ५०२६ : १ आंदोलन : इष्ट आंदोलन

अर्थात्, इष्ट आन्दोलन =  $\frac{4026}{9200}$ =  $\frac{4026 \times 360}{9200}$ =  $\frac{4026 \times 360}{9200}$ =  $\frac{4026 \times 360}{9200}$ 

यह तीसरे पाद में है। इसलिए स्पष्टाधिकार के ३०वें श्लोक के अनुसार ७००० प्रितीसरे पाद का गत भाग ही भुज हुआ। इसको ३ से गुणा करके १० से भाग देने पर २००२ ३ ४४ अथनांश होता है। मेष संक्रान्ति से जितने दिन पीछे का अथनांश जानना हो उतने दिन की गति वर्ष में ५४ के हिसाब से निकाल कर मेष संक्रान्ति काल के अथनांश में जोड़ देने से इष्ट काल का अथनांश जात हो जायगा।

यह स्पष्ट है कि भुज का परम मान ६०° होता है इसलिए यदि इसको ३ से गुणा करके १० से भाग दिया जाय तो २७° आता है जो सूर्य-सिद्धान्त के मत से अयनांश का परम मान है।

यहाँ एक बात ध्यान देने की है। क्ष्वें श्लोक में कहा गया है कि नक्षत-चक्र पूर्व की ओर परिलम्बन करता है अर्थात् आन्दोलन आरम्भ करने पर पहले वह पूर्व की ओर चलता है। इसलिए जब तक वह वसन्त सम्पात से २७ अंश पूर्व की ओर बढ़ता रहता है तब तक प्रथम पाद में होता है, जब वह पूर्व से वसन्त सम्पात की ओर लौटता रहता है तब तक दूसरे पाद में रहता है, जब तक वसन्त सम्पात से २७ अंश पिन्छम की ओर बढ़ता रहता है तब तक वह तीसरे पाद में रहता है और जब वह पिन्छम से वसन्त सम्पात की ओर लौटता रहता है तब तक चौथे पाद में रहता है। इसलिए ऊपर की गणना से सिद्ध है कि अश्वनी का आदि विन्दु वसन्त सम्पात से २००२३ २४ पिन्छम है। परन्तु यथार्थ में अश्वनी का आदि विन्दु इस समय वसन्त सम्पात से पूर्व है जैसा कि अगले ११वें श्लोक से भी स्पष्ट होता है इसलिए यह मानना पड़ेगा कि अश्वनी का आदि विन्दु आन्दोलन आरम्भ करने पर पहले पिन्छम की ओर बढ़ता है जो श्लोक के विरद्ध है। इसलिए जान पड़ता है कि आचार्य

ने वसन्त सम्पात को ही अश्वनी के आदि विन्दु के दोनों ओर २७० पूर्व और पिछम आन्दोलन करता हुआ माना है और पाठ में किसी कारण गड़बड़ हो गया है। क्योंकि अन्य आचार्यों ने अयनान्त-वृत्त या क्रान्तिपात को ही चलता हुआ माना है। जब १ द०० वर्ष में अयन २७ अंश चलता है तब १ वर्ष में ५४ विकला गित होती है। इसलिए सूर्य-सिद्धान्त के मत से दो बार्ते सिद्ध होती हैं—(१) वसन्त सम्पात अश्वनी के आदि से २७ अंश आगे पीछे हो सकता है तथा (२) इसकी वार्षिक गित ५४ विकला है।

अयन-चलन का कारण क्या है यह भारतीय ज्योतिष में कहीं नहीं मिलता। रंगनाथजी ने अपनी गूढ़ार्थ प्रकाशिका टीका में ईश्वर की इच्छा को ही इसका कारण माना है।

जो मत सूर्य-सिद्धान्त का है वही सोम-सिद्धान्त, रोमश-सिद्धान्त, शाकल्य ब्रह्म-सिद्धान्त, और लघुविशष्ठ-सिद्धान्त का है। द्वितीय आयंभट और पराशर जो ने भी अयन का पूर्ण भगण नहीं माना है, परन्तु इनके मत से वसन्त सम्पात २४ अंश ही मूल विन्दु से पूर्व पिश्चम जाता है न कि २७०। द्वितीय आयंभट ने अयनांश जानने की जो रीति बतलायी है उससे जान पड़ता है कि अयन चलन की वार्षिक गति सदा समान नहीं होती। हाँ मध्यम वार्षिक गति ४६.३ विकला मानी गयी है। पराशर जी ने वार्षिक गति ४६.५ विकला मानी है।

इसके प्रतिकूल मुंजाल का मत है कि अयन या वसन्त सम्पात विलोम दिशा में भ्रमण करता हुआ पूरा चक्कर लगाता है और एक कल्प में १,६६,६६६ भगण करता है। इसी को भास्कराचार्य जो ने भी माना है। इस हिसाब से अयन की वार्षिक गति ५६.६००७ विकला होती है जो प्रायः १ कला के लगभग है। इसलिए व्यवहार में मुंजाल, भास्कराचार्य, गणेश दैवज इत्यादि ने १ कला अयन की वार्षिक गति मानी है।

वराहमिहिर, ब्रह्मगुप्त इत्यादि ने अयनांश का संस्कार करने की बात नहीं लिखी है। जान पड़ता है कि इनके समय में अयनांश का परिमाण बहुत कम था

<sup>\*</sup>भारतीय ज्योतिष शास्त्र पृष्ठ ३२८ तथा जोगेशचन्द्र राय सम्पादित सिद्धान्त दर्पण का Introduction pp. 39-40

<sup>†</sup> भारतीय ज्योतिष शास्त्र पृष्ठ ३३०-३३१ तथा महासिद्धान्त पृष्ठ ६,४४,५७

१. गोलाध्याय पृष्ठ ५४

२. मुंजाल का लघुमानस ६८६ वि० के लगभग बना है (देखो भारतीय ज्योतिष शास्त्र पृष्ठ ३१३)

तथा अयन चलन का ज्ञान भी इनको नहीं हुआ था। वराहमिहिर ने तो केवल इतना लिख दिया है कि पहले धनिष्ठा के आदि में उत्तरायण होता था और इनके समय में मकर के आदि में अर्थात् उत्तराषाढ़ के प्रथम पाद पर। इतना और भी कहा है कि यदि विकार हो तो प्रत्यक्ष बेध से काम लेना चाहिए। इसके सिवा अयन जानने का कोई नियम नहीं लिखा है। ब्रह्मगुप्त ने तो कोई संकेत भी नहीं किया है। इसका कारण भास्कराचार्य जी यह लिखते हैं कि ब्रह्मगुप्त के समय में अयनांश बहुत कम था इसलिए उनको इसका पता नहीं लग सका।

वसंत संपात के चलने का ज्ञान यूनानी ज्योतिषी हिपाकंस (Hipparchus) को विक्रम संवत से कोई ७० वर्ष पहले हो चुका था। तारों की सूची बनाने पर इनको ज्ञात हुआ कि इनसे कोई डेढ़ सौ वर्ष पहले जो सूची बनी थी उसकी अपेक्षा इस सूची में वसंत सम्पात से प्रत्येक तारे का अंतर कोई २ अंश अधिक हो गया था। जिससे इन्होंने यह परिणाम निकाला कि वसंत सम्पात पीछे खसक रहा है। इन्होंने वसंत सम्पात की जो वार्षिक गति निकाली थी वह कम से कम ३६ विकला थी। वसंत सम्पात की यही गति टालमी (Ptolemy) ने विक्रम की तीसरी शताब्दी के आरंभ में निश्चय की। इसके बाद यूनानी ज्योतिष में वसंत सम्पात के चलने के सम्बन्ध में तथा अन्य बातों में भी कोई उन्नति वित्र नहीं हुई।

अलबटानी नामक अरब के एक राजकुमार ने जो एक निपुण ज्योतिषी था ६३७ वि० के लगभग वसंत सम्पात की वार्षिक गति कुछ शुद्धतापूर्वक निश्वय की। शंकर बालकृष्ण दीक्षित लिखते हैं कि अलबटानी ने सम्पात चलन की वार्षिक गति ५५ ५ विकला निश्चित की थी। इसके बाद नसीरउद्दीन ने वर्तमान ईरान के उत्तरी पश्चिमी सीमा के पास बेधालय स्थापित करके वसंत संपात की वार्षिक गति ५० विकला विक्रम की १४वीं शताब्दी के आरंभ में निश्चय की।

१. गोलाध्याय पृष्ठ ५५ ।

२. जन्म संवत् ६५५ वि०, ब्रह्मस्फुटसिद्धान्त का रचना-काल सम्बत् ६८५ वि०। देखो ब्रह्मस्फुट सिद्धान्त पृष्ठ ४०७।

इ. Berry's Short History of Astronomy pp 51-52 तथा Encyclopaedia Brittanica, Eleventh edition pp. 810.

<sup>8.</sup> Berry's Short History of Astronomy pp. 68-69.

प्र. उपरोक्त, पृष्ठ ७३।

६. भारतीय ज्योतिष शास्त्र पृष्ठ ३६५।

<sup>9.</sup> Berry's History of Astronomy pp. 81-82.

आजकल बहुत सूक्ष्मयंत्रों के द्वारा वसंत संपात की वार्षिक गति का सूत्र निउकंब (Newcomb) के अनुसार यह है।

४०".२४५३ + ०".०००२२२५ व

जहाँ व, १८५० ई० अथवा १६०७ वि० के बाद के बीते हुए वर्षों की संख्या है। इस हिसाब से १६८२ वि० के आरंभ में वसंत सम्पात की वार्षिक गति

xo."?४x३+o."ooo२२२x x ७x =xo".२६२

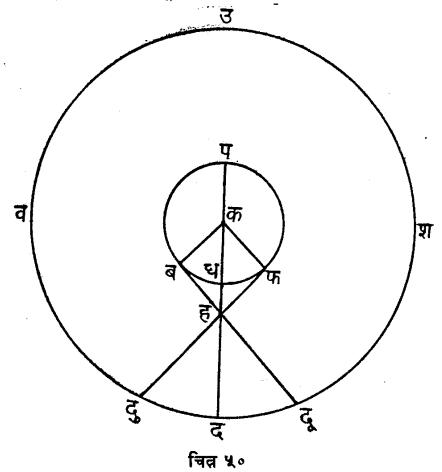
भारतीय, यूनानी, अरबी तथा यूरोपीय विद्वानों के अयन चलन संबंधी विचारों की चर्चा संक्षेप में इसलिए की गयी जिससे प्रकट हो जाय कि इस संबंध में हमारे ज्योतिषियों के विचार कितने स्वतंत्र हैं। अब यह प्रश्न होता है कि हमारे ज्योतिषियों ने अयन की वार्षिक गति १ कला क्यों मानी है जब कि शुद्ध गति ५०.२६२ विकला के लगभग है। इसका कारण यह है कि हमारे ज्योतिषी अयनांश इस अंतर को कहते हैं जो विष्व सम्पात से मेष के आदि विन्दु का होता है। और मेष का आदि विन्दु वह वेध से नहीं निश्चय करते वरन् गणना से करते हैं। गणना के लिए हमारे यहाँ सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार ३६५ दिन १५ घड़ी ३१ पल ३१.४ विपल का वर्ष माना जाता है जब कि आधुनिक खोज के अनुसार शुद्ध वर्ष का मान ३६५ दिन १५ घड़ी २२ पल ५६.५७ विपल होता है (देखो मध्यमाधिकार पृष्ठ २० की सारिणी)। इस तरह हमारे वर्षं का मान शुद्ध वर्षं से प्र पल ३४.५३ विपल अधिक है। इतने समय में सूर्य ५८ ४२ ४९ र प्रति दिन के हिसाब से द.३६१ विकला चलता है। इसलिए शुद्ध वर्ष के अनुसार यदि वसंत सम्पात की गति ५०".२६२ होती है तो हमारे वर्ष के अनुसार स्पष्ट मेष संक्रान्ति के विन्दु से वसंत सम्पात ५०. "२६२ + द".३६९ = ५८. "६५३ विकला पच्छिम हो जाता है। अर्थात् यदि सौर वर्षं का मान वह रखा जाय जो सूर्य-सिद्धान्त का है तो प्रतिवर्ष ५८".६५३ वसंत संपात की गति मानने से शुद्धता होती है। इससे सिद्ध होता है कि मुंजाल, भास्कराचार्य, गणेश इत्यादि ने अयन की गति जो १ कला या ६० विकला मानी है वह इस समय सत्य से केवल १.३४७ विकला अधिक है। जिस समय मुंजाल ने प्रत्यक्ष वेध से अयन गति ५६.६००७ विकला निश्चय किया था उस समय अशुद्धि तिनक सी और रही होगी क्योंकि ६८६ विक्रमीय में शुद्ध अयन गति

<sup>9.</sup> Ball's Spherical Astronomy pp. 187.

<sup>\*</sup>यह मेष संक्रान्ति के दिन सूर्य की स्पष्ट दैनिक गति है और सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार निकाली गयी है।

इससे प्रकट है कि हमारे आचार्यों ने अपने स्वतंत्र और निराले ढंग से अयन की गति इतनी सूक्ष्म निकाली थी कि वह सत्य से केवल १.५६८ विकला अधिक थी जो उस समय के स्थूल यंत्रों के विचार से बहुत ही सराहनीय है।

अब संक्षेप में इस बात पर विचार किया जायगा कि अयन की गति लोलक की गति की तरह होती है जैसा कि सूर्य-सिद्धान्त, सोम-सिद्धान्त, पराशर-सिद्धान्त और



महासिद्धान्त का मत है अथवा पूर्ण भ्रमण होता है जैसा कि मुंजाल या भास्कराचार्य इत्यादि का मत है।

सूर्य-सिद्धान्त आदि ग्रन्थों में यह नहीं लिखा मिलता कि अयन की गति लोलक की गति की तरह क्यों होती है। ब्रेनेंड ने और शायद इन्हीं के आधार पर विज्ञानानन्द र स्वामी ने इसको समझाने का प्रयत्न इस प्रकार किया है:—

q. Brennand's History of Hindu Astromomy, London 1896.

२. श्री सूर्य-सिद्धान्त बङ्गानुवाद तथा टीका, कलकत्ता १६०६ ई०

मानलो उवद श क्रान्तिवृत्त और क इसके छुव अर्थात् कदम्ब का छेद्यक (projection) है। घ विषुवद्वृत्त का उत्तरी ध्रुव (pole) और क ध द अयनान्त-वृत्त (solstitial colure) का छेद्यक है। प फ घ व उस मार्ग का छेद्यक समझो जिस मार्ग से उत्तरी ध्रुव कदम्ब की परिक्रमा अयन चलन के कारण विलोम गित से कर रहा है। दु दू क्रान्तिवृत्त के वह बिन्दु हैं जहाँ तक दक्षिणायन विन्दु द, अयन चलन के कारण परिलंबन करता है इसलिए द से दु या दू २७० के अंतर पर है। सिद्धान्त के मत से क ध अर्थात् उत्तरी ध्रुव से कदम्ब की दूरी २४० है। दु और दू विन्दुओं से फ और व विन्दुओं पर स्पर्शरेखाएँ दु फ और दू ब खींचो जो एक दूसरे को ह विन्दु पर काटती हैं। जितनी देर में ध ब प फ वृत्त पर ध ३६० अंग चलता है उतनी देर में द विन्दु द से दू तक जाता है, किर दू से द तक लौट कर दु तक पहुँचता है और दु से द तक किर आ जाता है। इसलिए जब तक ध्रुव कदंब की परिक्रमा करता है तब तक नक्षत्रचक्र ह विन्दु के दोनों ओर लोलक की तरह आंदोलन करता हुआ देख पड़ता है।

परन्तु इससे कुछ संतोष नहीं होता क्यों कि प्राचीन लेखों से यह सिद्ध होता है कि वसंत संपात विन्दु अश्विनी के आरंभ स्थान से २७ अंश से भी आगे रहा है। शतपथ श्री ब्राह्मण में लिखा है कि कृत्तिकाएँ ठीक पूर्व दिशा में उदय होती हैं और अन्य तारे पूर्व दिशा से हटकर उदय होते हैं जिससे स्पष्ट है कि उस समय कृतिकाएँ ठीक विषुवद्वृत्त पर थीं। आजकल यह प्रयाग में कोई २७० उत्तर उदय होती हैं। इससे यह गणना की जा सकती है कि जिस समय कृत्तिकाएँ विषुवद्वृत्त पर थीं उस समय वसंत सम्पात विन्दु कहां था। कृत्तिका के योग तारा (n — Tauri) का भोग ३६०६ और शर प्रत्यक्ष बेध से ४०२ होता है। यदि क्रान्तिवृत्त और विषुवद्वृत्त के बीच का कोण (परम अपक्रम) २४० मान लिया जाय तो यह सहज हो जाना जा सकता है कि शतपथ ब्राह्मण काल में कृत्तिका का भोग वसंत सम्पात से क्या था। चित्र ५१ में व आजकल का वसंत सम्पात बिन्दु और प व पा विषुवद् वृत्त है। और वा शतपथ-ब्राह्मण काल का वसंत सम्पात विन्दु तथा च कृ वा विषुवद्

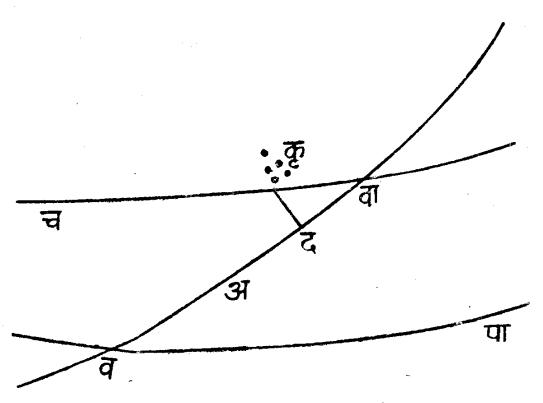
१. एकं द्वे त्रीणि चत्वारीति वा अन्यानि नक्षत्राण्यथैता एव भूयिष्ठा यस्कृत्ति कास्तद्भूमानमेवैतदुपैति तस्मात्कृत्तिका स्वादधीत ॥२॥ एता ह वै प्राच्यै दिशो न च्यवंते सर्वाणि ह वा अन्यानि नक्षत्राणि प्राच्यै दिशश्च्यवंते तत्प्राच्यामेवास्यैतिह्श्या हितो भवतस्तस्मात् कृत्तिका स्वादधीत ॥ ३ ॥ शतपथ ब्राह्मण २. १.२. [भारतीय ज्योतिष शास्त्र पृष्ठ १२७ में उद्धृत]

२. भारतीय ज्योतिष शास्त्र पृष्ठ ४५५।

वृत्त है। कु कृत्तिका तारापुंज है जो विषुवद्वृत्त पर दिखलाया गया है। कुद कृत्ति-का का कदम्बाभिमुख शर है जो ४°२′ माना गया है। द वा कृत्तिका का शतपथ ब्राह्मण काल का ऋणात्मक भोग है, अ अश्विनी का आदि विन्दु तथा अ द कृत्तिका का भोग है जो ३६°६′ माना गया है। अ व अयनांश है जो १६६२ वि० के मेष संक्रान्ति के दिन २२°४१′ के लगभग है।

गोलीय समकोण त्रिभुज कृ वा द में नेपियर के नियम के अनुसार, ज्या (द वा) = स्पर्शरेखा (कृ द) × स्पर्शरेखा (६०° - < कृ वा द) = स्पर्शरेखा ४°२' × स्पर्शरेखा (६०° - २४°) = .०७०५ × २.२४६० = .१५६३

- ं दवा== ६°६'
- ं. कृत्तिका का भोगांश शतपथ-ब्राह्मण काल में वसंत सम्पात से ६<sup>०६</sup> पि**न्छम** था।



चित्र ५१

इसलिए यह सिद्ध है कि वसंत सम्पात विन्दु शतपथ ब्राह्मण के समय जहाँ था उससे इस समय ६०°५६ पिच्छम है। परन्तु सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार वसंत सम्पात विन्दुओं का महत्तम अंतर ५४° से अधिक नहीं होना चाहिये। इसलिए यह सिद्ध होता है कि सूर्य-सिद्धान्त का यह मत है कि वसंत सम्पात विन्दु मध्यम स्थान से २७° पूर्व और पिच्छम जाता है ठीक नहीं है।

इस संबन्ध में केई महाशय कहते हैं कि कृत्तिका से कृत्तिका तारापुंज (Pleiades) को नहीं समझना चाहिये वरन् वसंत सम्पात को समझना चाहिये जैसे आजकल युरोपीय विद्वान सायनमेष (First point of Aries) को समझते हैं। ऐसा मानने से शतपथ ब्राह्मण काल उतना प्राचीन नहीं ठहरता जितना पूर्वोक्त गणना से ठहरता है। पूर्वोक्त गणना से भातपथ बाह्मण का समय आज से कोई ४६६७ वर्ष पूर्व अथवा विक्रम से २८८५ वर्ष पूर्व सिद्ध होता है जो केई महाशय को असम्भव जान पड़ता है। परन्तु मेरी समझ में केई महाशय भ्रम में हैं। पूर्वोक्त अवतरण में जहाँ कृत्तिका शब्द आया है वहां इसका प्रयोग बहुवचन में है जिससे प्रकट है कि कृत्तिका का अर्थ कृत्तिका तारा पुंज है जिसमें कोरी आंख से ६ तारे देख पड़ते हैं। यदि इसका अर्थ वसंत सम्पात विंदु होता तो बहुवचन में प्रयोग कदापि न होता। इसके सिवा यह विचार करने की बात है कि जब कृत्तिका उसी नाम के तारापूंज को न समझकर वसंत सम्पात विंदु को समझा जाय तो क्या इस विंदु को देखकर पूर्व दिशा का ज्ञान हो सकता है ? क्या आजकल सायनमेष को देखकर पूर्व दिशा का ज्ञान हो सकता हैं अथवा अग्रहायन पूंज के इल्वक के प्रथम तारे (δ orionis) से जो आजकल प्रायः विषुववृत्त पर है ? इस विषय को बहुत न बढ़ाकर अब संक्षेप में यह बतलाया जायगा कि आजकल के भौतिक ज्योतिष शास्त्र (physical astronomy) के अनुसार अयन चलन या वसंत सम्पात के पीछे खसकने का क्या कारण है, जिससे यह भी सिद्ध हो जायगा कि इसका पूर्ण भगण होता है न कि लोलक की तरह आंदोलन ।

## प्रत्यक्ष वेध से क्या परिणाम निकलता है ?

यदि किसी तारे के किसी समय के विषुवांश और क्रांति की तुलना उसी तारे के अन्य समय के विषुवांश और क्रान्ति से की जाय तो देख पड़ता है कि इनमें बहुत

<sup>?.</sup> Memoirs of Archaeological Survey of India No. 18. Hindu Astronomy by G. R. Kaye pp. 23-24.

अन्तर होता जाता है। उदाहरण के लिए ध्रुवतारे (polaris) के विषुवांश विशेष कान्ति यही हैं:—

१८५० ई० की पहली जनवरी को { विषुवांश १ घ० ५ मि० २३ से० कान्ति + ८८°३० ४६"

9६०० ई० की { विषुवांश १ घंटा २३ मिनट ० सेकंड पहली जनवरी को { क्रान्ति + ़द्र° ४६ र ५३ ″

यह कहा जा सकता है कि विषुवांश और क्रांति के परिवर्तन का कारण यह है कि तारा स्वयं चलता है। दूसरा अनुमान यह हो सकता है कि विषुवांश और क्रान्ति जिन भुजयुग्मों (axes of coordinates) से निश्चय किये जाते हैं उन्हीं में परिवर्तन होता होगा।

५० वर्ष में ध्रुवतारे की क्रांति १६ ४ ४ अधिक हुई जिससे स्पष्ट होता है कि ध्रुवतारे से ध्रुव का अन्तर प्रायः १६ ४ प्रतिवर्ष कम हो रहा है अर्थात् या तो ध्रुवतारा ध्रुव की ओर जा रहा है या ध्रुव ध्रुव-तारे की ओर जा रहा है। जब अन्य तारों से ध्रुवतारा के अन्तरों की तुलना की जाती है तो देख पड़ता है कि इनमें परस्पर इतनी भिन्नता नहीं हो रही है जितनी ध्रुव और ध्रुवतारे में हो रही है। ध्रुवतारे में जो स्वयं गित (proper motion) है वह इतनी सूक्ष्म है कि इससे १६ प्रति वर्ष का अंतर नहीं पड़ सकता। यह भी देखा गया है कि ५० वर्षों में ध्रुव से अन्य तारों का भी अन्तर बहुत कम पड़ गया है परन्तु उनका परस्पर अंतर प्रायः जैसे का तैसा ही है। इन सब बातों से यही परिणाम निकलता है कि ध्रुव और ध्रुवतारे के बीच का अन्तर ध्रुवतारे की गित के कारण नहीं कम हो रहा है वरन् आकाशीय ध्रुव की गित के कारण कम हो रहा है।

यदि ध्रुव अपना स्थान सदैव बदलता रहता है तो यह भी आवश्यक है कि विषुधद्वृत्त भी जो ध्रुव से सदैव ६० अंश दूर रहता है अपना स्थान निरम्तर बदला करे। पर विषुवद्वृत्त के चलते रहने पर भी क्रान्तिवृत्त से उसका जो मध्यम झुकाव है वह सदैव प्रायः एक सा रहता है। यह झुकाव मध्यम मान से केवल कुछ कलाएँ इधर उधर आन्दोलन करता है। सूर्य की परम क्रान्ति १८४० ई० में जितनी थी प्रायः उतनी ही १६०० ई० में थी इसलिए विषुवद्वृत्त और क्रान्ति वृत्त के बीच

१. Balls' Spherical Astronomy pp. 171 साधारणतः लोग समझते हैं कि ध्रुवतारा एक ही जगह देख पड़ता है और इसी की परिक्रमा अन्य तारे करते हैं परन्तु यह ठीक नहीं है। ध्रुवतारा भी आकाशीय ध्रुव की जो अदृश्य है परिक्रमा करता है और उसके बहुत पास है इसलिए कुछ भेद नहीं जान पड़ता।

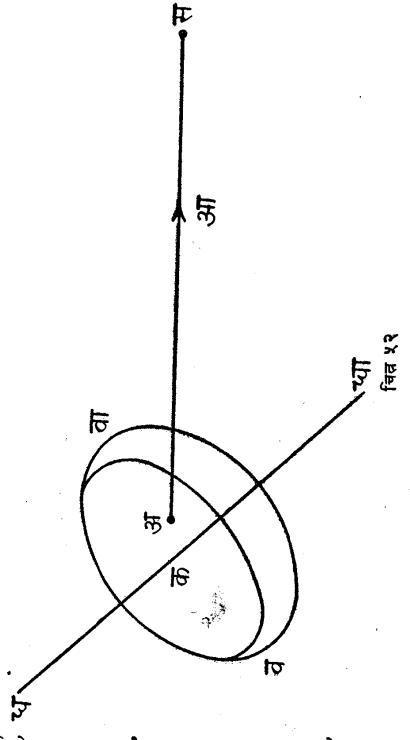
२. देखो चित्र ४० और इसका वर्णन।

का कोण प्राय: स्थिर रहता है। इससे यह सिद्ध होता है कि विषुवद्वृत्त इस प्रकार चलता है कि यह क्रान्तिवृत्त को सदैव समान कोण पर काटता है और विषुव सम्पात विन्दु (वसंत या शरद सम्पात विन्दु) पृथ्वी की गति की विलोम दिशा में भ्रमण कर रहा है। इससे यह सिद्ध होता है कि कदम्ब (क्रान्तिवृत्तीय ध्रुव) स्थिर है और आकाशीय ध्रुव (विषुवद्वृत्तीय ध्रुव) उसके चारों ओर सदैव समान दूरी पर रहता हुआ पिकामा कर रहा है। इसी गति को विषुव सम्पात विन्दु का चलन (Precession of equinoxes) या अयन चलन कहते हैं। यह गति विशेषकर सूर्य और चन्द्रमा के आकर्षण के कारण होती है इसलिए इसको चांद्र-सौर अयन चलन (luni-solar precession) कहते हैं।

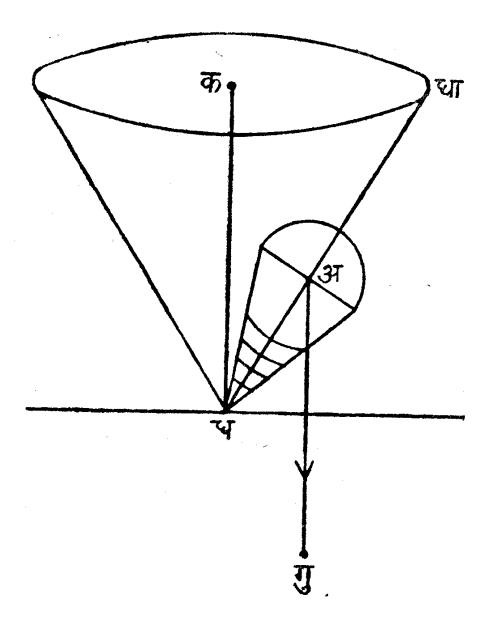
### चांद्र-सौर अयन चलन का कारण

ऊपर सिद्ध हो चुका है कि जिस अक्ष पर पृथ्वी २४ घंटे में एक बार घूम जाती है उसकी दिशा में जो परिवर्तन होता है उसीसे विषुव सम्पात विन्दु चल रहा है। पृथ्वी की अक्ष की दिशा में जो विचलन हो रहा है उसका कारण यह है कि पृथ्वी पूर्ण गोल नहीं है वरन् ध्रुवों पर कुछ चपटी और विषुवत् रेखा पर कुछ उभड़ी हुई है इसलिए सूर्य और चन्द्रमा का लब्ध (resultant) आकर्षण इसके केन्द्र से होकर नहीं जाता है। चित्र ५२ में स को सूर्य, क को पृथ्वी का केन्द्र ध धा को पृथ्वी का अक्ष जो आकाश तक बढ़ा दिया गया है, व वा को विषुवत रेखा, अ को वह विन्दु जहां सूर्य का आकर्षण काम कर रहा है तथा अ आ को सूर्य के आकर्षण की दिशा समझो । यदि पृथ्वी पूर्ण गोल होती तो अ और क एक ही विन्दु पर होते जिससे व वा विषुवत् रेखा का तल सूर्य की ओर न झुकता । चित्र से यह भी प्रकट है कि निरक्षदेशीय मेखला का आधा भाग जो वा की ओर है सूर्य के निकट है और दूसरा आधा भाग जो व की ओर है सूर्य से दूर है। इसलिए सूर्य का आकर्षण व भाग की ओर कम होगा जिसका परिणाम यह होता है निरक्षदेशीय तल सूर्य की ओर कुछ झुक जाता है जिससे 'पृथ्वीका अक्ष ध धा कुछ डगमगा जाता है। इससे यह भी जान पड़ता है कि विषुवद्वत्त का तल झुकते-झुकते क्रान्तिवृत्त के तल से जिस पर सूर्य रहता है अंत में मिल जायगा और पृथ्वी का अक्ष क्रान्तिवृत्त से समकोण बनाने लगेगा तथा ध्रुव और कदम्ब एक हो जायंगे। परन्तु बात ऐसी नहीं है। क्यों कि पृथ्वी बहुत तीव्र गृति से अपने अक्ष पर घूम रही है जिससे विषुवदृत्त शीर क्रान्तिवृत्त के तलों के बीच का कोण सदैव प्रायः एक सा बना रहेगा और ध्रुव कदम्ब के चारों ओर एक वृत्त पर परिक्रमा करता रहेगा।

ठीक ऐसी ही बात लट्टू या फिरकी के घूमने में भी होती है। जिस समय



लटू तीन गित से घूमता रहता है उस समय उसका अक्ष उसके भार या गुरुत्व के प्रभाव से लम्ब-रेखा से कुछ झुका अवश्य रहता है परन्तु गित की तीन्नता के कारण वह पृथ्वी के धरातल से मिल नहीं जाता। हां, जिस समय गित बहुत मंद हो जाती हैं उसी समय लट्टू पृथ्वी पर लग जाता है। चित्र ५३ में अ लट्टू का गुरुत्व केन्द्र (Centre of gravity) है जिस पर लट्टू का गुरुत्व अथवा पृथ्वी का गुरुत्वाकर्षण अ गु रेखा की



चित्र ५३

सीध में काम कर रहा है, घ धा लट्टू के अक्ष की रेखा है जिसका एक सिरा ध भूतल पर लगा हुआ घूम रहा है और दूसरा सिरा धा ध क लम्ब रेखा से कुछ हटा हुआ इसी की परिक्रमा कर रहा है। जब तक लट्टू की गित तीव्र रहती है तब तक यह इसी भौति भूतल की ओर प्रायः एक सा झुका हुआ क ध लम्ब की परिक्रमा करता रहता है। क ध रेखा के चारों ओर एक परिक्रमा जितने समय में होती है उतने समय में लट्टू ध धा अक्ष पर नहीं मालूम कितनी बार घूम जाता है। इसी प्रकार पृथ्वी अपने अक्ष पर २४ घंटे में एक बार घूमती हुई क्रान्तिवृत्तीय अक्ष की, जिसकी तुलना ध क लम्ब रेखा से हो सकती है, कोई २५००० वर्ष में एक परिक्रमा

कर लेती है जिसके कारण वसंत-सम्पात प्रति सायन वर्ष ५० ३ विकला के लगभग विलोम दिशा में खसकता जाता है। चित्र ५२ और ५३ में समानता दिखाने के लिए कई अक्षर एक से हैं। चित्र ५२ में पृथ्वी लट्टू की तरह है, अ इसका सौराकर्षण केन्द्र है, घं घा लट्टू का अक्ष है और यदि क से स अ के समानान्तर रेखा खींची जाय तो यह घ क के समान होगी।

जो कुछ सूर्य के सम्बन्ध में कहा गया है वही चंद्रमा के लिए भी लागू होता है। चंद्रमा का प्रभाव सूर्य के प्रभाव के दूने से कुछ अधिक होता है क्योंकि चन्द्रमा पृथ्वी के बहुत पास है।

सूर्य और चंद्रमा में से प्रत्येक का प्रभाव उस समय सबसे अधिक होता है जिस समय यह विषु-वद्दुत्त पर होते हैं उस समय इनका प्रभाव शून्य होता है। परन्तु ग्रहों का उलटा प्रभाव भी वसंत संपात की गति पर पड़ता है। ग्रह सम्बन्धी विचलन का परिमाण प्रति वर्ष ०.११ विकला पूर्व की ओर होता है। ग्रहों के कारण वसंत सम्पात में ही विचलन नहीं होता वरन् पृथ्वी की कक्षा भी विचलित होती है जिससे क्रान्तिवृत्त का तल डगमगा जाता है तथा क्रान्तिवृत्त और विषुवद्दृत्त के बीच का कोण (परम अपक्रम) प्रतिवर्ष आधा विकला के लगभग कम होता जा रहा है। परन्तु यह कभी एक सीमा के भीतर ही, अर्थात् मध्यम स्थान से १ है अंश कम या अधिक होती है।

अभी तक बतलाया गया है कि सौर चान्द्र अयन चलन के कारण आकाशीय ध्रुव कदम्ब की परिक्रमा एक वृत्त पर कर रहा है। परन्तु यह कुछ स्थूल है। इसका कारण यह है कि चन्द्रमा सदैव क्रान्तिवृत्त पर नहीं रहता वरन् इससे ५ अंश के लगभग उत्तर या दिक्खन हो जाता है तथा इसका पात (राहु) प्रायः १६ वर्ष में एक

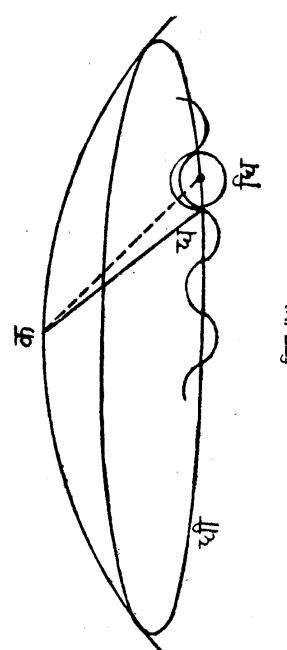
<sup>\*</sup>वसंत सम्पात विन्दु से चल कर जितने समय में सूर्य फिर वसंत सम्पात विन्दु पर आ जाता है जतने समय को सायन वर्ष (tropical year) कहते हैं। यह ३६५.२४२२१६ मध्यम सावन दिन के समान होता है।

क्रान्तिवृत्त के एक बिन्दु से चल कर जितने समय में सूर्य फिर उसी विन्दु पर आ जाता है उसे नाक्षत्र सौर वर्ष (Sidereal year) कहते हैं। यह ३६५.२५६३७४ मध्यम सावन दिन के समान होता है। यही रिव या पृथ्वी का खुद्ध भगणकाल भी कहलाता है। (देखो मध्यमाधिकार पृष्ठ २०)

सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार रिव का जो भगणकाल है वही (३६४.२५८७५६ मध्यम सावन दिन)। सौर वर्ष हमारे यहाँ माना जाता है। (देखो मध्याधिकार पृष्ठ २०)

परिक्रमा कर लेता है। अयन चलन के कारण जिस प्रकार आकाशीय ध्रुव क्रान्तिवृत्तीय ध्रुव की परिक्रमा २३°२७ व्यासाई के वृत्त पर करता है उसी प्रकार राहु की विलोम गित के कारण चन्द्रकक्षा का ध्रुव भी क्रान्तिवृत्तीय ध्रुव की परिक्रमा ५° व्यासाई के वृत्त पर करता है और इस चन्द्रकक्षा के ध्रुव की परिक्रमा आकाशीय ध्रुव अयन चलन के उस भाग के कारण करता है जो चन्द्रमा के प्रभाव से होता है।

इन दोनों कारणों से आकाशीय ध्रुव कभी मध्यम स्थान से कुछ आगे रहता है और कभी पीछे तथा कदम्ब से इसकी दूरी कभी कुछ कम हो जाती है और कभी कुछ अधिक। इसलिए आकाशीय ध्रुव का यथार्थ मार्ग तरंगाकार होता है। इस



परिवर्तन का चक्र प्रायः १६ वर्ष का होता है जितने में राहु का एक चक्र होता है। चन्द्रमा के कारण आकाशीय ध्रुव के स्थान में जो यह तनिक सा परिवर्तन होता है उसे अक्षविचलन (nutation) कहते हैं।

अक्षविचलन का परिणाम यह होता है कि वसंत सम्पात विन्दु अपने मध्य स्थान से जो सौर चान्द्र, और ग्रह संबंधी अयन चलन से निश्चय किया जाता है कभी आगे रहता है और कभी पीछे। इसके कारण क्रान्तिवृत्त और विषुवद्वृत्त के बीच का झुकाव (परमापक्रम) भी अपने मध्यम मान से कभी कुछ कम और कभी कुछ अधिक होता है।

अक्षविचलन का आविष्कार बैडली नामक ज्योतिषी ने १७६४ विक्र-भीय से १७६८ विक्रमीय की (१७२७-१७४१ ईस्वी) अविध में, अजगर के 'ग, तारे (७.Draconis) के निरंतर वेध से किया था। अक्षविचलन का स्पष्ट ज्ञान चित्र ५४ से होता है। मान लो धिधी एक छोटा वृत्त है जिसे मध्यम ध्रुव कदम्ब की परिक्रमा करता हुआ बना रहा है। धि को केन्द्र मानकर एक दीघंवृत्त खींचो जिसका दीघं अक्ष कदम्ब की सीध में हो और १८ % बड़ा हो और लघु अक्ष उसी छोटे वृत्त पर १२ % अ बड़ा हो। ज्यों-ज्यों मध्यम ध्रुव धि छोटे वृत्त पर दीघं वृत्त को अपने साथ लेता हुआ समान गति से विलोम दिशा में चलता है त्यों-त्यों यथार्थ ध्रुव ध दीघं वृत्त की परिधि पर ६७ ६६ दिन में (राहु के भगण-काल में) एक परिक्रमा करता जाता है।

धि क कदम्ब से ध्रुव का मध्यम अंतर और ध क स्पष्ट अंतर है। जिस समय घ दीर्घ अक्ष पर रहता है उस समय वसंत सम्पात विन्दु के मध्यम और स्पष्ट स्थान एक होते हैं अन्यथा वसंत सम्पात विन्दु का स्पष्ट स्थान मध्यम स्थान से कुछ आगे या पीछे होता है। इसी प्रकार जब ध लघु अक्ष पर रहता है तब कदम्ब से ध्रुव के मध्यम और स्पष्ट अन्तर अथवा मध्यम और स्पष्ट झुकाव (क्रान्तिवृत्त और विषुवद्वृत्त के बीच का कोण) एक होता है अन्यथा कुछ कम या अधिक।

अयन चलन और परमाप क्रम की वार्षिक गित स्थिर नहीं होती वरन् इनमें कुछ सूक्ष्म परिवर्तन होता रहता है। एक सायन वर्ष में इनके जो मान होते हैं वह नीचे लिखे सूत्रों से जो मौतिक ज्योतिविज्ञान तथा उच्च गणित के आधार पर स्थापित किये गये हैं प्रकट होते:—

१६०० ईस्वी से 'व' वर्ष उपरान्त,

सायन वार्षिक मध्यम अयन चलन (वसंत संपात चलन)

तथा विषुवद्वृत्त और क्रान्तिवृत्त के बीच का कोण (यदि अन्य छोटे पदों को छोड़ दिया जाय)

$$= ? ? ° ? ° ' . ? ? - ° ' . 8 ? = * (?)$$

अक्ष विचलन के कारण वसंत सम्पात विन्दु के मध्यम स्थान में जो संस्कार करना पड़ता है उसका सूत्र यह है --

~ १७".२३४ ज्या (सायन राहु) - १".२७ ज्या (र सायन सूर्य)\* (३)

तथा क्रान्ति वृत्त और विषुवद्वृत्त के बीच के कोण के मध्यम मान में जो संस्कार करना पड़ता है उसका सूत्र यह है—

 $+ £''.२१ कोटिज्या (सायन राहु) + <math>\circ''.५५ कोटिज्या (२ सायन सूर्य)$ \*

<sup>\*</sup> R. S. Ball's Spherical Astronomy pp. 177, 186-187

इष्ट काल में राहु का जो सायन भोगांश होता है अर्थात् विषुव सम्पात बिन्दु से क्रान्तिवृत्त पर राहु जितना दूर होता है वही सायन राहु तथा सूर्य का जो सायन भोगांश होता है वह सायन सूर्य कहा गया है।

इस अयन चलन के कारण वसंत संपात विंदु से प्रत्येक तारे का अंतर सदैव बढ़ रहा है जिससे तारे का सायन भोगांश बढ़ता जाता है। यदि बर्ष के आरंभ का तारे का भोगांश दिया हुआ हो तो किसी अन्य समय का भोगांश इस सूत्र से जाना जाता है---

ता=त+x°".२६व-9७".२३x ज्या (सायन राहु) -9".२७ ज्या (२ सायन सूर्य) (x)

जहाँ

त वर्ष के आरंभ में तारे का मध्यम सायन भोगांश,

व = वर्ष के आरंभ से इष्ट काल का अन्तर ( वर्ष के दशमलव भिन्न में )

इस सूत्र के दाहिने पक्ष का दूसरा पद ५०".२६व मुख्य है क्योंकि व जितना ही बड़ा होता जायगा उतना ही अधिक तारे का भोगांश होगा।

तीसरे पद में सायन राहु आया है जो यदि शून्य या १८०° हो तो ज्या सायन राहु शून्य होगा। इस समय तीसरा पद बिल्कुल लुप्त हो जायगा, अर्थात् जब सायन राहु का भोगांश शून्य या १८०° हो तो तीसरा पद उड़ जायगा। और जब सायन राहु ६०° होगा तो तीसरे पद का मान — १७". २३५ तथा जब सायन राहु २७०° होगा तब तीसरे पद का मान +१७". २३५ होगा। इसके कारण राहु के एक भ्रमण काल में वसंत सम्पात विन्दु का स्पष्ट स्थान ६ वर्ष के लगभग मध्यम स्थान से पूर्व और ६ वर्ष के लगभग मध्यम स्थान से पूर्व और ६ वर्ष के लगभग मध्यम

सूर्य के कारण भी जो तिनक सा अक्ष विचलन होता है वह चौथे पद से सूचित किया गया है। इसका चक्र ६ महीने में बदलता है क्योंकि जिस समय सूर्य का सायन भोगांश शून्य हु०°, १८०°, २७०° और ३६०° होगा उस समय चौथे पद का मान शून्य होगा और जिस समय सूर्य का भोगांश ४५°, १३५°, २२५°, ३१५° होगा उस समय इसके मान क्रमानुसार—५".२७, +१".२७, -१".२७ और +१".२७ होंगे।

इसी प्रकार परमाप क्रम में भी अक्ष विचलन के कारण परिवर्तन होता रहता है। अब इन सूत्रों से अयनांश जानने की रीति का उदाहरण दिया जाता है:—

<sup>†</sup> इस सूत्र का निश्चय ज्योतिषियों के एक सम्मेलन में जो पेरिस में हुआ था सन् १८६६ ई० के मई मास में किया गया था (देखो R. S. Balls' Spherical Astronomy pp. 186.)।

समीकरण (१) में वसंत सम्पात की वार्षिक गित का सूत्र दिया हुआ है।
परन्तु यह वर्ष सायन है और हमारा वर्ष जो सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार माना
जाता है इससे बड़ा है। इसलिये पहले तैराशिक से यह जानना चाहिये कि हमारे एक
वर्ष में अयन की गित क्या होती है अर्थात् जब ३६४.२४२२१६ दिन में अयन गित
४०° ... २४६४ - ० ... ०००२२२४ व होती है तब ३६४.२४८७४६४ दिन में क्या
होगी। सरल करने पर १६०० ई० की जनवरी के आरम्भ काल में सूत्र का रूप यह
होता है।

और १६२२ ई० की जनवरी के आरम्भ काल में वार्षिक अयन गति का सूत्र उपर्युक्त सूत्र में 'व' की जगह २२ रखकर सरल करने से यह आता है—

जनवरी के आरम्भ से मेष संक्रान्ति काल तक प्रायः १०२ दिन या .२७६३ वर्ष होते हैं इसलिए यदि सूत्र (७) में व की जगह .२७६३ रख कर सरल किया जाय तो १६७६ वि० की मेष संक्रान्ति काल में अयन की वार्षिक गति

होगी जब कि व का मान हमारे सिद्धान्तीय वर्ष के अनुसार लिया जाय। इस सूत्र से यह बात जानी जाती है कि वसंत सम्पात बिन्दु प्रति वर्ष (हमारे सिद्धान्त के अनुसार) क्रान्तिवृत्त के किसी बिन्दु से कितना पीछे हट जाता है। परन्तु हमारा सिद्धान्तीय वर्ष शुद्ध नाक्षत्र सौर वर्ष से .००२३८२०६७ दिन बड़ा है ं इसलिये इतने समय में हमारे मेष संक्रान्ति का विन्दु प्रति वर्ष शुष्ठ आगे बढ़ जाता है। इसका परिमाण जानने के लिए मेष संक्रान्ति काल में सूर्य की जो स्पष्ट दैनिक गित होती है उससे उपर्यु के अन्तर को गुणा करना चाहिये।

<sup>\*</sup> यदि शुद्ध नाक्षत वर्ष लिया जाय जो ३६५-२५६३७४४ दिन का होता है तो एक शुद्ध नाक्षत सौर वर्ष में अयन गति ५०. "२५८३५१ — .०००२२२५१ व होती है।

<sup>ां</sup> शुद्ध नाक्षत्र सौर वर्ष के अनुसार १६२२ की जनवरी के आरम्भ में वार्षिक अयन गति

५०".२६३२४६ +०".०००२२२५१ व और १६२२ की मेष संक्रान्ति जो १६७६ विक्रमी की मेष संक्रान्ति है इसका रूप

५०".२६३३०८ + ०".०००२२२५१ व होगा।

<sup>††</sup> ३६४ रप्रद७प्र६४८४ में से ३६४.२५६३७४४१७ घटाने पर यह आता है।

१६२२ ई० के 'नाटिकल अलमनक' से मेष संक्रान्ति काल के आगे और पीछे के सूर्य के भोगांशों का अन्तर १६ ४६ 1.२ होता है। इसलिए इस दिन सूर्य की स्पष्ट दैनिक गित ५६ ४६ 1.२ होती है। इसको उपर्युक्त अन्तर से गुणा करने पर ६ १.३६६६ सूर्य की गित होती है। इसलिए यह समझना चाहिये कि हमारे वर्ष के कुछ बड़ा होने के कारण अयनांश में प्रति वर्ष ६ 1.३६६६ की वृद्धि होती है। इसको सूत्र (६) में सम्मिलित करने से संक्रान्ति काल में वार्षिक अयन गित का सूत्र यह होगा—

यदि यह जानना हो कि 'व' वर्ष में अयनांश की वृद्धि क्या होगी तो यह सुत्र काम में लाना होगा—

प्रत''.६६३२३३ व
$$+.000२२२५१$$
  $\left\{\frac{a(a+q)}{2}\right\}^{+}$  अथवा प्रत''.६६३२३३ व $+.000999244$  व $+.000999244$  व $^{2}$  या संक्षेप में प्रत.६६३३४४ व $+.00099244$  व $^{2}$  या संक्षेप में प्रत.६६३३४४ व $+.00099244$  व $^{2}$  (90)

इससे अयनांश की जो वृद्धि आवे उसमें अक्ष विचलन का संस्कार सूत (३) के अनुसार करना चाहिए।

अब यह देखना है कि १६७६ वि० कि मेष संक्रान्ति काल में अयनांश कितना था। इसके लिए केवल यह जानना पर्याप्त है कि मेष संक्रान्ति काल में सूर्य का वेध-सिद्ध सायन भोगांश क्या है जिसके जानने का आदेश अगले ११वें तथा १७-१८ एलोकों में है।

इसी अध्याय में आगे यह बतलाया जायगा कि शंकु की छाया नापकर सूर्य का सायन भोग कैसे जाना जा सकता है और उससे अयनांश कैसे जाना जा सकता है। आजकल यह काम दूरदर्शक यंत्रों से बहुत सूक्ष्मतापूर्वक हो सकता

<sup>†</sup> सूत्र (६) के दूसरे पद में जो व है उसकी जगह क्रमानुसार १, २, ३, ••• व तक उत्थापन करके सब की जोड़ने से .०००२२२५१ $\times$   $\left\{\frac{a}{2} \left(a+q\right)\right\}$  आता है। यह श्रेढी व्यवहार (Arithmetical progression) की संख्याओं के जोड़ने की तरह है।

है। जिस समय मेष संक्रान्ति होती है उसी समय का सूर्य का सायन भोग जान लिया जाय तो यही अयनांश होता है। परन्तु दूरदर्शक यंत्रों के अभाव में यही बात नाविक पंचांग (Nautical almanac) से भी जानी जा सकती है। इसलिए इसी से १६७६ विक्रमीय अथवा १६२२ ई० की मेष संक्रान्ति काल का सूर्य का सायन भोग निकाला जाता है। १६७६ विक्रमीय की मेष संक्रान्ति सूर्य सिद्धान्त के अनुसार १३ अप्रैल गुरुवार को उज्जैन के मध्यम ६ बजे प्रातःकाल के उपरांत १८ घड़ी ४७ पल १२ विपल पर हुई। काशी उज्जैन से ७२ पल ४० विपल पूर्व है। इसलिए काशी में मेष संक्रान्ति मध्यम ६ बजे के उपरांत २० घड़ी ० पल और २ विपल पर होगी। परन्तु काशी ग्रीनविच से ८३०३४ अथवा १३ घड़ी ५० पल ३१ विपल पूर्व है। इसलिए जिस समय काशी में मेष संक्रान्ति हुई उस समय ग्रीनविच में मध्यम ६ बजे के उपरांत ६ घड़ी ६ पल ३१ विपल रहा होगा।

इस वर्ष १२ अप्रैल के मध्यम मध्याह्न काल में सूर्य का भोगांश २१°४७ ३१".५ और १३ ,, ,, ,, २२°४६ १७".७ अंतर ५८ ४६'.२

इसलिए ६० घड़ी में सूर्य की स्पष्ट गति ५५ ४६ .२ हुई।

१३ अप्रैल को ग्रीनिवच का मध्याह्न काल मध्यम ६ बजे से ६ घंटे अथवा १५ घड़ी उपरांत हुआ और मेष संक्रान्ति मध्यम ६ बजे से ६ घड़ी ६ पल ३१ विपल पर ही हो गयी इसलिए संक्रान्ति काल से १५ घड़ी—६ घड़ी ६ पल ३१ विपल == द घड़ी ५० पल २६ विपल पश्चात् १३ अप्रैल का मध्याह्न हुआ जिस समय सूर्य का भोगांश २२°४६ १७ 1.७ था। इससे प्रकट है कि संक्रान्ति काल में सूर्य का भोगांश इससे कम होगा। परन्तु सूर्य की स्पष्ट गति ५० ४६ 1.२ है इसलिए = घड़ी ५० पल २६ विपल में सूर्य

पूर्'४६''.२ $\times$ द घड़ी  $\times$  पल २६ विपल ६० घड़ी अथवा द'३६''.६०६ चला होगा।

<sup>†</sup> काशी का देशान्तर (ग्रीनिवच से) ८२°३'४" पूर्व और उज्जैन का ७५°४६'६" पूर्व है। इन दोनों का अंतर ७°१६'४६" हुआ जो ७२ पल ४० विपल के समान होता है। इसलिए यही उज्जैन से काशी का देशान्तर हुआ।

<sup>\*</sup> Nautical almanac for 1922 pp. 40.

इसलिए १९७६ वि श्रे की मेष संक्रान्ति काल में सूर्य का अयनांश = २२° ६'१७".७ - द'३६".६ = २२°३ ९'३८".१

बस इसी में सूत्र (१०) के अनुसार जो कुछ वृद्धि आवे उसको जोड़ देने से किसी अन्य मेष संक्रान्ति काल का मध्यम अयनांश प्राप्त होगा। यदि अक्ष विचलन का संस्कार सूत्र (३) की सह।यता से कर दिया जाय तो संक्रान्ति काल का स्पष्ट अयनांश प्राप्त हो जायगा। यदि संक्रान्ति काल के सिवा किसी अन्य समय का अयनांश जानना हो तो संक्रान्ति से जितने दिन बीते हों उतने दिन की अयन गति (जब कि एक वर्ष में ५६".६६\* के लगभग अयन की गति होती है) मेष संक्रान्ति के मध्यम अयनांश में जोड़कर अक्षविचलन का संस्कार कर दे तो उस समय का स्पष्ट अयनांश ज्ञात हो जायगा।

उदाहरण—काशी में १६८२ वि० की कार्तिक शुक्ल परविवार का अयनांश क्या होगा ?

9६७६ से 9६८२ तक तीन वर्ष होते हैं इसलिए तीन वर्ष में अयनांश की वृद्धि जानने के लिए सूत्र (१०) में 'व' की जगह ३ लिखकर सरल करो,

45". € € ₹ ₹ 8 × × ₹ + · 0 0 0 9 9 9 4 4 × ₹ 2

¥35900900. 10+540033. 1209=

= 964".889

=**?**'५४".ફફ

इसको २२°३ अ′३८″.९ में जोड़ा तो २२°४०′३४″.०६ मेष संक्रान्ति काल का मध्यम अयनांश हुआ।

१६८२ वि० की मेष संक्रान्ति वैशाख कृष्ण ५ सोमवार को काशी के मध्यम ६ बजे के उपरांत ६ घड़ी ३४ पल ३६ विपल पर लगी। वैशाख कृष्ण ६ से कार्तिक शुक्ल ८ तक १६५ सावन दिन होते हैं जो '५३३६ सौर वर्ष के समान हुआ। इतने समय में ६८".६६ प्रति वर्ष के हिसाब से मध्यम अयनांश ६८".६६ × .५३३६ = ३९".३२ और बढ़ेगा। इसलिए कार्तिक शुक्ल ८ को मध्यम अयनांश २२०४९' ५".४१ होगा।

अक्ष विचलन संस्कार के लिए कार्तिक शुक्ल द के दिन सायन राहु और सायन सूर्य का भोगांश जानना आवश्यक है। इस दिन प्रात: काल राहु का निरयन

<sup>\*</sup> अधिक शुद्ध जानना हो तो सूत्र (६) से उस वर्ष की अयन गति निश्चय करना चाहिए।

भोगांश ३ रा७० १३ % है। सायन भोगांश जानने के लिए २२०४ % % जोड़ दो तो हुआ ३ रा२६० % % अथवा स्थूल रूप से ३ रा२६० % या ११६० % । यही राहु का सायन भोगांश हुआ।

इसी तरह सूर्यं का सायन भोगांश जानना चाहिए। कार्तिक शुक्ल द की मध्यराति को सूर्यं का निरयन भोगांश १८६० द १० होगा इसलिए प्रातः काल ६ बजे इसका निरयन भोगांश १८८० २३ स्थूल रूप से होगा। इसमें २२०४९ ५ जोड़ देने पर इसका सायन भोगांश २१९० ४ स्थूल रूप से हुआ। इसलिए इस दिन सूत्र (३) के अनुसार अक्षविचलन संस्कार

= 
$$-99''.734 \ \overline{5}41 \ 998°48' - 9'.79 \ \overline{5}41 \ 7 \times 799°8'$$
=  $-99''.734 \ \overline{5}41 \ 60°6' - 9''.79 \ \overline{5}41 \ (360° + 67°6')$ 
=  $-99''.734 \times .566 - 9''.79 \times .5589$ 
=  $-98''.88 - 9''.97$ 
=  $-96''.96$ 

इसको मध्यम अयनांश २२°४९'५".४९ में जोड़ा तो कार्तिक शुक्ल द के प्रातःकाल स्पष्ट अयनांश हुआ २२°४०'४६".३५।

केतकर जी ने अपने ज्योतिर्गणित में अयनांश जानने की जो सारिणी दी है उससे उपर्युक्त अयनांश ६ या ७ कम आता है। इसका पहला कारण यह है कि केतकरजी ने मेष संक्रान्ति का आरम्भ उस समय माना है जिस समय चित्रा नामक तारा सूर्य से १८०० पर रहता है जब कि आजकल सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार मेष संक्रमण कोई ७ घड़ी पहले ही हो जाता है। दूसरा कारण यह है कि केतकर जी ने शुद्ध नाक्षत्र वर्ष का प्रयोग किया है और इस भाष्य में सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार वर्ष मानकर गणना की गयी है।

वेध करके अयनांश की परीक्षा करना

स्फुटहक्तुल्यतां गच्छेदयने विषुवद्वये ।

प्राक्ष्यकं चलितं होने छायार्कात्करणागते ॥११॥

अन्तरांशैरथोंद्वृत्य पश्चाच्छेषैस्तथाऽधिके ।

अनुवाद—(११) उत्तरायण और दक्षिणायन के दिन अथवा विषुव संक्रान्ति के दिन यह बात सहज ही देखी जा सकती है कि नक्षत्न किधर चला है। यदि छाया-सिद्ध सूर्य के भोगांश से (जिसकी रीति आगे १७-१६ क्लोकों में बतलायी गयी है) गणित सिद्ध सूर्य का भोगांश कम हो तो समझना चाहिए कि जितना इन दोनों का अन्तर है उतना ही नक्षत्न चक्र अथवा अश्विनी का आदि विन्दु पूर्व को चला है अर्थात् वसंत सम्पात विन्दु से पूर्व है। परन्तु यदि अधिक हो तो उतना ही नक्षत्र-चक्र पच्छिम चला हुआ समझना चाहिए।

विज्ञान भाष्य — छाया से सूर्य का जो भोगांश आता है वह वसंत सम्पात विन्दु से सूर्य का भोगांश (सायन भोगांश) है और गणित से जो भोगांश आता है जिसकी रीति स्पष्टाधिकार में बतलायी गयी है वह अध्विनी के आदि विन्दु से होता है। इसलिए इन दोनों का अन्तर यथार्थ अयनांश हुआ। इससे सिद्ध होता है कि अयनांश की परीक्षा वेध से भी करनी चाहिए। सूर्य-सिद्धान्तकार का मत है कि अश्विनी का आदि विन्दु जो क्रान्तिवृत्त का भी आदि विन्दु समझा जाता है वसंत सम्पात विन्दु से २७° पूर्व या २७° पिन्छम तक जा सकता है। इससे अधिक नहीं। ऐसा ही मत और भी कई प्राचीन आचार्यों का है। परन्तु कुछ आचार्य इससे भिन्न मत भी रखते हैं जिसकी चर्चा पहले की गयी है। प्राचीन वाक्यों से भी यह सिद्ध होता है कि वसंत सम्पात विन्दु आजकल के अध्विनी के आदि विन्दु से २७° से भी अधिक पूर्व रहा है। भौतिक ज्योतिर्विज्ञान से जो कुछ सिद्ध होता है वह ऊपर बतलाया ही जा चुका है। परन्तु इसकी सत्यता का प्रत्यक्ष प्रमाण तो तब मिलेगा जब वसंत संपात विन्दु वास्तव में अश्विनी के आदि विन्दु से ६७° से भी अधिक पच्छिम हो जायगा । सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार कलियुग संवत ५४०० में अथवा विक्रम संवत २३५६ में आज से ३७४ वर्ष उपरांत २७° का अयनांश पूरा होगा। परन्तु वेध से इसका प्रमाण इससे पहले ही मिल जायगा क्योंकि वि० १६८२ की मेष संक्रांति काल में मध्यम अयनांश २२°४०' ३४''.०६ होगा जो २७° से केवल ४° १६' २६'' के लगभग कम है। सूत्र (१०) को इसके समान करके समीकरण बनाकर 'व' का मान निकाल लेने से उतने वर्ष की संख्या निकल आवेगी जितने वर्ष में अयनांश की इतनी वृद्धि होगी। अब

<sup>\*</sup>देखो पिछले श्लोक के विज्ञान भाष्य में शतपथ ब्राह्मण का उद्धरण तथा तत्संबंधी गणना।

इसलिए प्रकट है कि १६५२ + २६६ = २२४८ विक्रमीय के दो चार वर्ष उपरांत ही यह सिद्ध हो जायगा कि वसंत संपात का पूर्ण भगण होता है अथवा आंदोलन।

यदि यह बात प्रत्यक्ष हो गयी कि वसंत सम्पात विन्दु पूर्ण भगण के कारण पीछे खसकता ही जायगा तो भारतीय पंचांग-निर्माण की रीति तथा तिथियों और पर्वों के निश्चय करने के लिए संशोधन की अत्यन्त आवश्यकता पड़ेगी। फलित ज्योतिष के लिए योगों और मुहूतों के निश्चय करने के जितने नियम हैं उनमें भी महान् परिवर्तन करना होगा।

पलभा जानने की 9ली रीति

एवं विषुवति छाया स्वदेशे या दिनाधंजा। दक्षिणोत्तरयोरेव सा तत्र विषुवत्प्रभा ॥१२॥

अनुवाद — (१२) इस प्रकार सूर्यं जिस दिन विषुवद् वृत्त पर हो उस दिन मध्याह्न काल में जिस स्थान की उत्तर दक्षिण रेखा पर १२ अंगुल शंकु की जितनी लम्बी छाया पड़े वही उस स्थान की विषुवत्प्रभा या पलभा होती है।

विज्ञान भाष्य — पलभा के सम्बन्ध में २०४-२०५ पृष्ठों पर तथा इसी अध्याय के सातवें श्लोक के भाष्य में बहुत कुछ लिखा जा चुका है। २०५वें पृष्ठ में यह बतलाया गया है कि किसी स्थान के अक्षांश की स्पर्शरेखा उस स्थान की पलभा को शंकु से भाग देने पर आती है। इसलिए यहाँ यह बतला देना आवश्यक है कि इस श्लोक के अनुसार पलभा का जो मान जाना जाता है वह स्थूल है। क्योंकि सायन मेष या सायन तुला संक्रान्ति (विषुव संक्रान्ति) के दिन, जिस दिन मध्याह्न काल में शंकु की छाया नाप कर पलभा जानी जाती है मध्याह्न काल में सूर्य ठीक विषुवद् वृत्त पर नहीं होता वरन् कुछ आगे या पीछे होता है। मध्याह्न काल में ठीक विषुवद् वृत्त पर सूर्य के आने का संयोग कई वर्ष के बाद आता है। इस दिन सूर्य की क्रान्ति प्रत्येक घंटे में प्राय: एक कला के हिसाब से बदलती है। इसलिए सायन मेष या तुला संक्रान्ति शुद्ध काल गणना से जानकर सूर्य की मध्याह्न काल की क्रान्ति जान लेनी चाहिये और इसका संस्कार कर लेने के बाद शुद्ध पलभा जाननी चाहिये। संस्कार करने की रीति अगले १४-१५ श्लोकों में बतलायी जायगी।

अक्षांश जानने की १ली रीति शंकु च्छायाहते त्रिज्ये विषुवत्कर्णभाजिते। लम्बाक्षज्ये तयोश्चापे लम्बाक्षौ दक्षिणौ सदा ॥१३॥ अनुवाद — (१३) शंकु और उसकी छाया (यहाँ पलभा) को अलग-अलग विजया अर्थात् ३४३ में गुणा करके प्रत्येक गुणनफल को विषुवत्कर्ण से भाग दे देने पर क्रम से लम्बज्या और अक्षज्या आ जार्येगी जिनके धनु क्रम से लम्बांश और अक्षांश होंगे। (उत्तर गोल में) ये सदा दक्षिण होते हैं।

विज्ञान भाष्य-इस श्लोक का सार यह है:--

लम्बज्या = शंकु × विज्या विषुवत्कर्ण

अक्षज्या = पलभा × त्रिज्या विषुवत्कणं

सायन मेष या तुला संक्रान्ति के दिन मध्यान्ह काल में १२ अंगुल शंकु का जो छायाकर्ण होता है वही विषुवत्कर्ण, पलकर्ण या अक्षकर्ण कहलाता है। पृष्ठ २०४ के चित्र ४१ में क ग विषुवत्कर्ण है। इसलिए

पृष्ठ ५५ के चित्र ७ और पृष्ठ ५६ के चित्र १० में यह बतलाया गया है कि किसी स्थान के अक्षांश और लम्बांश क्या हैं। इन चित्रों से यह भी प्रकट होता है कि किसी स्थान के अक्षांश और लम्बांश दोनों मिलकर ६०° के समान होते हैं। पृष्ठ २०४ में चित्र ४१ के सम्बन्ध में यह भी कहा गया है कि विषुवत्कणं और शंकु के बीच का कोण ख क ग अक्षांश है। इसलिए यह सिद्ध है कि विषुवत्कणं और पलभा के बीच का कोण क ग ख लम्बांश हुआ, क्योंकि < ख क ग और < क ग ख दोनों पूरक कोण हैं।

इसलिए लम्बज्या या लम्बांश की ज्या

\_\_\_\_\_ क ख शंकु क ग विषुवत्कर्ण आजकल की प्रथानुसार (दशमलव भिन्न में)

च्<u>षंकु × तिज्या</u> विषुवत्कणं हमारे सिद्धान्तों के अनुसार (कलाओं में)

लम्बांश की ज्या को अक्षांश की कोटिज्या भी कहते हैं क्योंकि लम्बांश और अक्षांश का योग ६०° होता है। इसी तरह अक्षज्या या अक्षांश की ज्या

<u>खग पलभा</u> क ग विषुवत्कर्ण (दशमलव भिन्न में)

अथवा पलभा × त्निज्या (कलाओं में)

४२-४३ चित्रों के सम्बन्ध में भी बतलाया गया है कि क्षितिज के उत्तर-बिन्दु से ध्रुव की ऊँचाई अक्षांश के समान होती हैं। इससे पाठकों को शायद शंका हो कि अक्षांश की कौन परिभाषा ठीक है। इसलिए यहां इस बात का निश्चय कर देना चाहिये कि अक्षांश की यह तीनों परिभाषाएँ एक ही हैं।

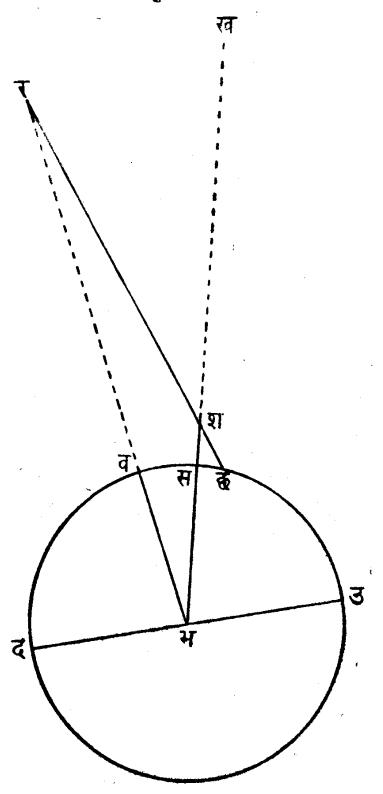
चित्र अ और १० से स्पष्ट है कि विष्वत् रेखा से किसी स्थान का जो कोणात्मक अंतर उत्तर-दिक्खन रेखा पर होता है वही उस स्थान का अक्षांश है और ध्रुव से उत्तर-दिक्खन रेखा पर स्थान का कोणात्मक अंतर उसका लम्बांश है। विष्वत् रेखा के तल को यदि आकाश की ओर बढ़ा दिया जाय तो यही विष्वनमण्डल कहलाता है और उत्तर-दिक्खन रेखा के तल को आकाश में बढ़ा दिया जाय तो वह यामोत्तर वृत्त कहलाता है। इसी तरह पृथ्वी के केन्द्र से किसी स्थान को मिलाने वाली रेखा (चित्र ७ की रेखा स भ) ऊपर बढ़ाने पर आकाश के जिस बिन्दु पर पहुँचती है वह उस स्थान का खस्वस्तिक कहलाता है। इसलिए यह सिद्ध है कि किसी स्थान के खस्वस्तिक से विष्वनमण्डल का जो अंतर यामोत्तर वृत्त पर होता है वह भी अक्षांश है तथा खस्वस्ति से आकाशीय ध्रुव का जो अन्तर यामोत्तरवृत्त पर होता है वह लम्बांश है। इसलिए चित्र ४२, ४३ के ख वि धनु श स्थान के अक्षांश तथा ख ध धनु श स्थान के लम्बांश हुए। परन्तु ध वि धनु या उ ख धनु ६० अंश के समान है। इस लिए प्रत्येक से सामान्य धनु ध ख निकाल दिया जाय तो शेष ख वि और उध समान होंगे, अर्थात् खस्वस्तिक से विषुवन्मण्डल का जो अंतर होता है वही क्षितिज के उत्तर विन्दु से उत्तरी आकाशीय ध्रुव का अन्तर होता है। इसी तरह यह भी सिद्ध हो सकता है कि ध ख धनु द वि धनु के समान है, अर्थात् क्षितिज के दक्षिण विन्दु से विषुवनमण्डल की जो ऊंचाई होती है वह भी लम्बांश के समान है। यह भी स्पष्ट है कि उत्तर गोल में किसी स्थान के खस्वस्तिक से विधुवन्मण्डल सदैव दक्षिण रहता है इसलिए ख वि अक्षांश और वि द लम्बांश उत्तर गोल में सदा दक्षिण ही रहेंगे।

अब यह सिद्ध करना रह गया कि शंकु और विषुवत्कर्ण के बीच का अन्तर अक्षांश के समान क्यों है।

यह ध्यान रखना चाहिए कि चित्र ४४ में पृथ्वी की तुलना में शंकु बहुत बड़ा दिखलाया गया है। रेखागणित से यह स्पष्ट है कि

> < स श्रु **छ == <** र श ख **== <** श र भ **+** < र भ श

# सूर्य-सद्धान्त



चित्र ५५

उस व द भूतल की उत्तर-दक्षिण रेखा द = दक्षिणी ध्रुव च = विषुवररेखा का विन्दु र = विषुवद्वृत्त पर रूवि का स्थान स छ = विषुवद्कर्ण

उ=उत्तरी ध्रुव स=वह स्थान जहाँ श सरेशंकु गड़ा है ख=स स्थान का खस्वस्तिक स छ=पलभा भ=पृथ्वी का केन्द्र परंतु मूकेन्द्र से सूर्यं का अन्तर भर प्रायः ६ करोड़ २६ लाख मील है और पृथ्वी का अर्द्धव्यास भ स अथवा भ श (क्योंकि स श = १२ अंगुल) ४००० मील है। इसलिए <श र भ इतना छोटा कोण है कि यह शून्य माना जा सकता है (यथार्थ में यह कोण ६ विकला के लगभग होता है)। इसलिए

अर्थात् शंकु और विषुवत्कर्ण के बीच का कोण अक्षांश के समान होता है। इसलिए पलभा और विषुवत्कर्ण के बीच का कोण जो पहले का पूरक कोण होता है लम्बांश के समान हुआ।

उदाहरण—प्रयाग की पलभा ५ अंगुल ४१ व्यंगुल अथवा ५.६ द अंगुल है तो प्रयाग का अक्षांश बतलाओ।

प्रयाग का विषुवत्कर्ण

= 
$$\sqrt{शंकु^2 + qलभा^2}$$
  
=  $\sqrt{१२^2 + (४.६६)^2}$   
=  $\sqrt{१४४ + ३२.२६}$   
=  $\sqrt{१७६.२६}$   
=  $^{2}$ 

ं प्रयाग की अक्षज्या

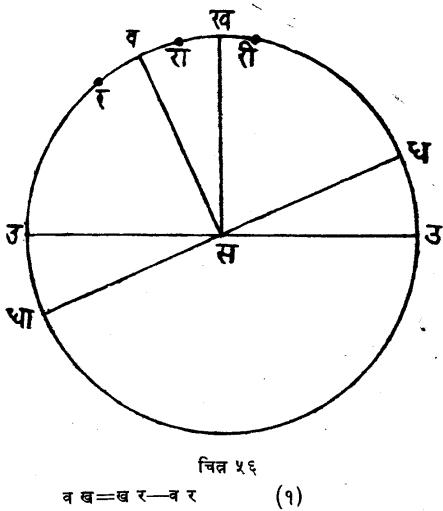
इसलिए ज्याओं की सारिणी (पृष्ठ १२०-१२१) तथा स्पष्टाधिकार के श्लोक ३३ (पृष्ठ १३०) के अनुसार अक्षांश = २५०२१

अक्षांश जानने की दूसरी रीति—

मध्यच्छाया भुजस्तेन गुणिता त्रिममौविका। तत्कर्णाप्तधनुर्लिप्ता नतास्ता दक्षिणे भुजे ॥१४॥ उत्तराश्चोत्तरे याम्यास्तत्सूर्यंक्रान्तिलिप्तिका। विग्भेदे मिश्रितास्साम्ये विश्लिष्टाश्चाक्षलिप्तिकाः ॥१४॥ अनुवाद—(१४) किसी दिन के मध्याह्न की छाया को जिसे भुज भी कहते हैं किज्या से गुणा करके मध्याह्न के छाया कर्ण से भाग दे दो और भागफल का धनु बनाओ तो सूर्य का मध्याह्नकालिक नतांश ज्ञात हो जायगा। यदि छाया दक्षिण की ओर हो तो (१५) उत्तर नतांश होगा और यदि छाया उत्तर हो तो दक्षिण नतांश होगा। यदि नतांश और सूर्य की क्रान्ति की दिशाएँ भिन्न हों तो इन दोनों का योग-फल और एक ही हों तो अन्तर अक्षांश होगा।

विज्ञान भाष्य - खस्वस्तिक से आकाश के किसी विन्दु (तारा, सूर्य का केन्द्र इत्यादि) पर जाता हुआ जो वृत्त क्षितिज से समकोण पर खींचा जाता है उसे क्रध्वंवृत्त (Vertical Circle) कहते हैं । इस वृत्त पर उस विन्दु का खस्वस्तिक से जो अंतर होता है उसे उस विन्दु का नतांश (zenith distance) कहते हैं और क्षितिज से जो अन्तर होता है उसे उस निन्दु का उन्नतांश (altitude) कहते हैं । सममण्डल भी एक ऊर्ध्ववृत्त है। पर इसमें विशेषता यह है कि यह क्षितिज के पूर्व पिच्छम विन्दुओं पर होता है। यामोत्तर वृत्त भी उत्तर दक्षिण विन्दुओं पर ऊर्घ्ववृत्त है। इसलिए मध्याह्न काल में जब कि सूर्य यामोत्तर वृत्त पर रहता है, इससे खस्वस्तिक का जो अंतर होता है वह इसका मध्याह्नकालिक नतांश हुना । यदि सूर्य विषुवद्वृत्त पर भी हो तो यही अक्षांक के समान होगा। यदि सूर्यं विषुवद्वृत्त पर न हो तो यह या तो विषुवद्वृत्त से उत्तर रहेगा या दक्षिण । मध्याह्न काल में सूर्य का विषुवद्वृत्त से जो अंतर होता है वही सूर्य की क्रान्ति है जो सूर्य के विषुवद्वृत्त से उत्तर या दक्षिण रहने के अनुसार उत्तर या दक्षिण क्रान्ति कहलाती है। इसी प्रकार सूर्य खस्वस्तिक से भी उत्तर या दक्षिण हो सकता है। यदि सूर्य खस्वस्तिक से उत्तर हो तो छाया दक्खिन की ओर होगी और खस्वस्तिक से सूर्य का अंतर उत्तर नतांश कहलायेगा । परन्तु यदि सूर्य खस्व-स्तिक से दक्खिन हो तो छाया उत्तर की ओर होगी और सूर्य का नतांश दक्षिण होगा। चित्र ५६ से यह स्पष्ट है कि सूर्य के मध्याह्नकालिक नर्तींश और क्रान्ति से अक्षांश कैसे जाना जा सकता है:--

उध ख व द यामोत्तर वृत्त, ध उत्तरी आकाशीय ध्रुव, ख खस्वस्तिक, व विषुवद्वृत्त ओर यामोत्तर वृत्त का सामान्य विन्दु, और र, रा, री सूर्य के तीन भिन्न-भिन्न स्थान हैं। र पर सूर्य विषुवद्वृत्त के दिक्खन है इसलिए इस समय सूर्य की दक्षिण क्रान्ति व र है परन्तु व रा या व री सूर्य की उत्तर क्रान्तियाँ हैं। इसी प्रकार ख र और ख रा सूर्य के दक्षिण नतांश और ख री उत्तर नतांश हैं। ख व स स्थान का अकांश है। चिन्न से प्रकट है कि



व ख≕ख र—व र (१) ≕ख रा + व रा (२) = व री—ख री (३)

समीकरण (१) में सूर्य के नतांश और क्रान्ति दोनों दक्षिण तथा समीकरण (३) में नतांश और क्रान्ति दोनों उत्तर हैं। परन्तु समीकरण (३) में नतांश दक्षिण और क्रान्ति उत्तर हैं। इससे प्रकट है कि जब नतांश और क्रान्ति दोनों की दिशाएँ एक ही हों तो इनका अंतर और भिन्न हों तो योग करने से अक्षांश जाना जा सकता है। यदि न नतांश, क क्रान्ति और अ अक्षांश माने जायं तो इनका सम्बन्ध इस समीकरण से प्रकट होगा—

#### न<u>++</u>क==अ

यहाँ धन का चिह्न उस समय लिखा जायगा जब न और क दोनों की दिशाएँ भिन्न हैं और ऋण का चिह्न उस समय जब दोनों की दिशाएँ एक ही हों।

उपर के दोनों शलोकों में यह बतलाया गया है कि शंकु की मध्याह्नकालीन छाया नापकर नतांग कैसे जानते हैं। यह तो स्पष्ट ही है कि शंकु और छायाकर्ण के बीच में जो कोण होता है वह सूर्य का नतांश है। इसलिए

नतांश की ज्या से नतांश निकाल कर इसको सूर्य की क्रान्ति में जो स्पष्टा-धिकार के श्लोक २८ के अनुसार जानी जा सकती है, जोड़ने या घटाने से, जैसी आवश्यकता हो, अक्षांश निकल आता है।

उदाहरण—यदि किसी दिन सूर्यं की उत्तर क्रान्ति १५.२५ और इसी दिन प्रयाग में शंकु की मध्याह्न छाया २.१२ अंगुल हो तो प्रयाग का अक्षांश बतलाओ। प्रयाग का मध्याह्न छायाकर्ण

$$= \sqrt{ शंकु² + छाया²}$$

$$= \sqrt{ 9२² + (२.9२)²}$$

$$= \sqrt{ 9४ 5.8 £}$$

$$= 9२.9 £ अंगुल$$
∴ नतांश ज्या
$$= \frac{छाया \times [ त्रज्या }{ छायाकर्ण}$$

$$= \frac{ 7.92 \times 383 }{ 92.9 £}$$

$$= 4£ 5'$$

इसलिए नतांश=६°५9

यह नतांश दिक्खन की ओर है और सूर्य की क्रान्ति उत्तर है। इसलिए दोनों का योग प्रयाग का अक्षांश होगा।

> इसलिए इस रीति से प्रयाग का अक्षांश = ६°५१'+१५°२५' = २५°१६'

दोनों रीतियों से निकाले गये अक्षांशों में कुछ अन्तर है। इसका कारण प्रत्यक्ष है। छाया की नाप स्थूल होती है जिसका कारण पहले बतलाया जा चुका है। यदि खाया छोटी हो तो अशुद्धि और भी बढ़ जाती है।

पलभा जानने की दूसरी रीति यदि अक्षांश ज्ञात हो—
तज्ज्याऽक्षज्याऽथ तहुगं श्रोज्भय व्रिज्याकृतेः पदम् ।
लम्बज्याऽक्षगुणोऽर्कंष्टनः पलभाष्तोऽवलम्बकः ॥१६॥

अनुवाद—(१६) ऊपर बतलायी गयी रीति से अक्षांश जानकर अक्षज्या बनाबो और अक्षज्या के वर्ग को विज्या के वर्ग से घटाकर शेष का वर्गमूल निकालो

(9)

तो लम्बज्या निकल आवेगी। अक्ष ज्या को १२ से गुणा करके लम्बज्या से भाग देने पर जो आवेगा वही पलभा होगी।

विज्ञान भाष्य — पलभा जानने की पहली रीति सायन मेष या तुला संक्रान्ति के दिन ही काम में लायी जाती है। दूसरी रीति से किसी दिन के मध्याह्त काल के सूर्य की क्रान्ति और नतांश से अक्षांश जानकर पलभा की गणना की जा सकती है।

उपपत्ति — चित्र १० पृष्ठ ४६ में सभा लम्बज्या, भभा अक्षज्या, सभ तिज्या और कोण सभाभ समकोण है, इसलिए यदि अक्ष ज्या ज्ञात हो तो,

सभा 
$$^{2}$$
  $=$  सभ  $^{2}$   $-$  भभा  $^{2}$  अथवा सभा  $=$   $\sqrt{$  सभ  $^{4}$   $-$  भभा  $^{5}$   $\cdot$  . . . लम्बज्या  $=$   $\sqrt{$  तिज्या  $^{2}$   $-$  अक्षज्या  $^{2}$ 

चित्र ४१ पृष्ठ २०४ में खग पलभा, कख शंकु, <ख कग अक्षांश और <क गख लम्बांश है, इसलिए आजकल की रीति के अनुसार

इस रीति से पलभा का मान निकालने में बहुत गुणा भाग करना पड़ता है। इसलिए यदि स्पर्शरेखाओं की सारिणी बना ली जाय तो यह काम सहज ही हो सकता है क्योंकि अक्षांश और लम्बांश पूरक कोण हैं इसलिए

अक्ष ज्या **चक्षांश** स्पर्शरेखा,

पलभा=१२× अक्षांश स्पर्शरेखा (२) यही बात पृष्ठ २०५ में भी दिखलायी गयी है।

उदाहरण-प्रयाग का अक्षांश २५°२५ है तो प्रयाग की पलभा क्या होगी?

(१) सूर्य-सिद्धान्त की रीति से अक्षज्या = २४°२४ की ज्या = १४७४

.'. लम्बज्या = 
$$\sqrt{ [त्रज्या ^2 - अक्षज्या ^2 ]}$$
=  $\sqrt{ 38 \times 5^2 - 8808^2 }$ 
=  $\sqrt{ (3835 + 8808) (3835 - 8808) }$ 
=  $\sqrt{ 8835 + 8808) (3835 - 8808) }$ 
=  $\sqrt{ 8835 + 8808} \times 8858$ 
=  $\sqrt{ 8835 + 8808} \times 9858$ 

(२) नवीन रीति से-

पलभा = १२ × अक्षांश स्पशंरेखा = १२ × स्परे\* २५°२**४′** = १२ × ०.४७**५२ अंगुल** = **५.**७०२४ अंगुल = **५**.७ अंगुल

<sup>\*</sup> स्पर्शरेखा की जगह सरलता के लिए स्परे लिखा गया है जैसे कोटिज्या के लिए कोज्या लिखा जाता है।

सूर्यं की क्रान्ति नाप कर सायन भोगांश जानना—
स्वाक्षार्कनतभागानां दिक्साम्येऽन्तरमन्यथा ।
दिग्भेदेऽपक्रमश्शेषः तस्य ज्या विज्यया हता ॥१७॥
परमापक्रमज्याप्तचापं मेषादिगे रिवः ।
कवर्यादौ प्रोजझय चक्रार्थात्तुलादौ भाधंसंयुतात् ॥१८॥
मृगादौ प्रोजभय भगणात् मध्याह्नार्कस्फुटो भवेत् ।
तन्मान्दमसकृद्वामं फलं मध्यो दिवाकरः ॥१६॥

अनुवाद—(१७) अपने स्थान का अक्षांश और मध्यान्हकालिक सूर्य का नतांश यदि एक ही दिशा के हों तो इनका अन्तर निकाले और भिन्न-भिन्न दिशा के हों तो जोड़ दे। जो कुछ आवे वही सूर्य की मध्यान्हकालिक क्रान्ति है। इसकी ज्या को विज्या से गुणा करके (१८) सूर्य की परमक्रान्ति ज्या से भाग दे दे और लब्धि का धनु बनावे। यदि सूर्य सायन मेषादि तीन राशियों में हो तो यही (धनु) मध्यान्ह-कालिक सूर्य का स्फुट सायन भोगांश होगा। यदि सूर्य सायन कर्कादि तीन राशियों में हो तो इस धनु को ६ राशि में घटाने से जो कुछ आवेगा वह मध्यान्हकालिक सूर्य का स्फुट सायन भोगांश होगा। यदि सूर्य सायन तुलादि तीन राशियों में हो तो इस धनु को ६ राशियों में जोड़ने से जो कुछ आवेगा वह मध्यान्हकालिक सूर्य का स्फुट सायन भोगांश होगा। और यदि सूर्य सायन मकर आदि तीन राशियों में हो तो इस धनु को ९ राशियों में घटाने जो पर कुछ आवेगा वह मध्यान्हकालिक सूर्य का सायन भोगांश होगा। इस स्फुट सायन भोगांश में मंद फल का उल्टा संस्कार कई बार करने से मध्यम सायन भोगांश निकलेगा।

विज्ञान भाष्य — १४-१४ श्लोकों में सूर्यं के मध्यान्हकालिक नतांश और क्रान्ति को जोड़ या घटाकर अक्षांश जानने की रीति बतलायी गयी है। १७वें श्लोक में अक्षांश और नतांश जान कर क्रान्ति निकालने की रीति है। इसलिए यह पहली रीति का ही दूसरा रूप है और जैसे वहाँ जोड़ना घटाना पड़ता है वैसे ही यहाँ भी। इसका कारण भी चित्र ४६ के संबंध के तीन समीकरणों से समझ में आ सकता है।

जोड़ने और घटाने का नियम इस समीकरण से सरलतापूर्वक समझ में आ जायगा —

#### अ±न=क

जिसमें अ, न और क क्रम से अक्षांश, नतांश और क्रान्ति स्चित करते हैं, धन का चिह्न उस समय लिखा जायगा जब अक्षांश और नतांश की दिशाएँ भिन्न होंगी अन्यथा ऋण का चिह्न प्रयोग होगा। यहाँ एक बात का ध्यान रखना आवश्यक है। यह बात साधारणत: लोग समझते हैं और आजकल यही प्रथा भी है कि उत्तर गोल में अक्षांश की दिशा उत्तर समझी जाती है परन्तु इस नियम में इसकी दिशा दक्षिण समझी गयी है क्योंकि उत्तर गोल में खस्वस्तिक से विषुवद्वृत्त की दिशा दक्षिण होती है।

क्रान्ति जब मालूम हो गयी तब सूर्य का भोगांश स्पष्टाधिकार के २८वें श्लोक से ही जाना जा सकता है; क्योंकि वहाँ बतलाया गया है (देखो पृष्ठ १२२ चित्र २४) कि

$$\frac{\overline{\sigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right) \times 9 + 2 + 9}{383 c} = \overline{\sigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right)$$

$$\overline{\varsigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right) = \frac{\overline{\sigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right) \times 1 + 2 + 9}{93 c}$$

$$\overline{\varsigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right) = \frac{\overline{\sigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right)}{93 c}$$

$$\overline{\varsigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right) = \frac{\overline{\sigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right)}{93 c}$$

$$\overline{\varsigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right) = \frac{\overline{\sigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right)}{93 c}$$

$$\overline{\varsigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right) = \frac{\overline{\sigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right)}{93 c}$$

$$\overline{\varsigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right) = \frac{\overline{\sigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right)}{93 c}$$

$$\overline{\varsigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right) = \frac{\overline{\sigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right)}{93 c}$$

$$\overline{\varsigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right) = \frac{\overline{\sigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right)}{93 c}$$

$$\overline{\varsigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right) = \frac{\overline{\sigma ar} \left( \overline{a} + \overline{a} \right)}{93 c}$$

जहाँ व स सूर्य का सायन भोगांश, स प सूर्य की क्रान्ति, और १३६७ सूर्य की परम क्रान्ति की ज्या है। यही १७वें श्लोक के अंतिम चरण और १८वें श्लोक के पूर्वार्क का रूप है।

यदि आजकल की रीति से ज्या का मान दशमलव भिन्न में व्यवहार किया जाय तो और भी सरल रूप यह होगा—

अब यह अच्छी तरह सिद्ध हो गया कि सूर्य की परम क्रान्ति २४° नहीं है वरन् इसका मध्य मान इस समय २३°२७ के लगभग है और प्रतिवर्ष आधा विकला के लगभग घटती जा रही है। इसलिए यदि आजकल सूर्य की क्रांति से भोगांश जानना हो तो < स व प को २३° २७ के समान समझ कर गणना करनी चाहिए।

उदाहरण—एक दिन मध्यान्ह काल में सूर्य की क्रान्ति १६०१७ दक्षिण है और यह सायन मकरादि राशि में है तो इसका स्फुट सायन भोगांश बतलाओ ।

ज्या (भोगांश ) = 
$$\frac{\sigma a_{1}}{\sigma a_{1}}$$
 (क्रान्ति )
$$= \frac{\sigma a_{1}}{\sigma a_{1}} \frac{\sigma a_{2}}{\sigma a_{1}} \frac{\sigma a_{2}}{\sigma a_{2}} + \frac{\sigma a_{2}}{\sigma a_{1}} \frac{\sigma a_{2}}{\sigma a_{2}} + \frac{\sigma a_{2}}{\sigma a_{$$

सूर्य सायन मकरादि में है इसलिए इस भोगांश को १२ राशि या ३६०० से घटाने पर जो आवेगा वह सूर्य का स्वष्ट सायन भोगांश होगा। इसलिए इस दिन सूर्य का सायन भोगांश

पृष्ठ २०० के चित्र ३६ को देखने से तथा अनुभव से भी यह स्पष्ट है कि सूर्य जितने समय में वसंत संपात से दक्षिणायन विंदु तक जाता है अर्थात् सायन मेष से तीन राशि तक जाता है उतने समय में इसकी उत्तर क्रान्ति शून्य से २३०२७ तक बढ़ती है। जब सूर्य दक्षिणायन बिंदु से (सायन कर्क के आदि से) शरद सम्पात तक जाता है तब इसकी उत्तर क्रान्ति २३०२७ से घटते-घटते शून्य हो जाती है। शरद सम्पात् अर्थात् सायन तुला से उत्तरायण बिंदु (सायन मकर के आरंभ तक) सूर्य की दक्षिण क्रान्ति शून्य से २३०२७ बढ़ती रहती है और सायन मकर के आरम्भ से वसन्त सम्पात तक घटते-घटते फिर शून्य हो जाती है।

उत्तर भोगांश निकालने का जो नियम बतलाया यया है उससे केवल यह जाना जाता है कि वसंत या शरद सम्पात से सूर्य कितनी दूर है। यदि सूर्य वसंत संपात अर्थात् सायन मेष से तीन राशियों के बीच में है तो आया हुआ भोगांश वसंत संपात से ही सूर्य की दूरी है, इसलिए यही सायन भोगांश हुआ। यदि सूर्य सायन ककं के आरम्भ से तीन राशियों के भीतर है तो आया हुआ भोगांश शरद सम्पात से विलोम दिशा में सूर्य की दूरी है। परन्तु शरद सम्पात सायन मेष से ६ राशि दूर है इसलिए ६ राशि में से आया हुआ भोगांश घटाना पड़ता है तब वसंत सम्पात से सूर्य का सायन भोगांश निकलता है। यदि सूर्य सायन तुला से तीन राशियों के बीच में है तो आया हुआ भोगांश शरद सम्पात से अनुलोम दिशा में सूर्य की दूरी है इसलिए ६ राशि में यह जोड़ना पड़ता है तब सूर्य का वसंत सम्पात से सायन भोगांश निकलता है। बीर यदि सूर्य सायन मकर से तीन राशियों के बीच में है तो आया हुआ भोगांश वसंत संपात से विलोम दिशा में सूर्य की दूरी है। इसलिए १२ राशियों में से इस भोगांश को घटाने पर वसंत संपात से अनुलोम दिशा में सूर्य की दूरी (भोगांश) आती है।

ऊपर बतलाया गया है कि सूर्य की परमक्रान्ति वर्ष में आधी विकला के लगभग घटती जा रही है। यहाँ वह सूत्र दे देना अच्छा होगा जिससे किसी समय परमक्रान्ति सहज ही जानी जा सकती है। १६ द० विक्रमीय की मेष संक्रान्ति के दिन मध्यम परमक्रान्ति २३° २६'५७".३५ है। यह प्रति वर्ष ०''.४६८ विकला की दर से घटती है इसलिए मध्यम परमक्रान्ति का सूत्र == २३°२६'५७".३५ - ०''.४६८ (व---१६८०)

यहाँ 'व' किसी विक्रमीय संवत् की संख्या है।

अयनांश का विचार करते समय यह कहा गया था कि अक्ष विचलन (Nutation) के कारण क्रान्तिवृत्त और विषुवद्वृत्त के बीच के कोण अर्थात् परमक्रान्ति पर भी प्रभाव पड़ता है। इसके कारण परमक्रान्ति का स्पष्ट मान इस सूत्र के अनुसार होगा—

२३°२६'४७".३५-०".४६५ (व-१६५०)+६".२१ कोज्या (सायन राहु)+०".५४ कोज्या (२ सायन सूर्य)

वसंत संपात विंदु से राहु के भोगांश को सायन राहु और सूर्य के भोगांश को सायन सूर्य कहा गया है।

इस रीति से सूर्य का जो स्पष्ट सायन भोगांश निकलता है उससे अयनांश का मान घटा देने पर निरयन भोगांश अर्थात् अश्विनी के आदि से सूर्य की दूरी आ जाती है। यही सूर्य का स्पष्ट स्थान हुआ जिसको गणित से जानने की रीति स्पष्टा- धिकार में बतलायी गयी है।

जैसे स्पष्टाधिकार में मंदफल का संस्कार करने पर मध्यम सूर्य से स्पष्ट सूर्य निकलता है वैसे हो इस रीति से आये हुये स्पष्ट सूर्य में मंदफल का उलटा संस्कार करने पर मध्यम सूर्य आता है। परन्तु स्पष्टाधिकार के विज्ञान भाष्य में बतलाया गया है कि मध्यम सूर्य में केवल सिद्धान्तीय रीति से मंदफल का संस्कार देने से बेध सिद्ध स्पष्ट सूर्य नहीं निकलता इसलिए यह सिद्ध है कि इस अध्याय के १७-१६ घलोकों की रीति से जो स्पष्ट सूर्य निकलता है उसमें सिद्धान्तीय रीति के मंदफल का उलटा संस्कार करने पर मध्यम सूर्य नहीं आ सकता। इसीलिये असकृत्कर्म करने को कहा गया है अर्थात् एक बार मंदफल का उलटा संस्कार देने से जो मध्यम सूर्य आवे उसको ही स्पष्ट सूर्य समझ कर फिर मंदफल का संस्कार करे। इससे जो मध्यम सूर्य आवे उसमें फिर मंदफल का संस्कार करे। इस तरह कई बार करने पर मध्यम सूर्य आवे उसमें फिर मंदफल का संस्कार करे। इस तरह कई बार करने पर मध्यम सूर्य आवे उसमें फिर मंदफल का संस्कार करे। इस तरह कई बार करने पर मध्यम सूर्य आ जावेगा।

मध्यान्हकाल की छाया और छायाकर्ण जानना (सूर्य की क्रान्ति और अक्षांश से)—

स्वाक्षार्कापक्रमयुतिः दिवसाम्येऽन्तरमन्यथा। शेषं नतांशास्सूर्यस्य तद्बाहुज्याऽथ कोटिजा॥२०॥

# शंकुमानांगुलाभ्यस्ते भुजित्रज्ये यथाक्रमम् । कोटिज्यया विभज्याऽऽप्ते छायाकर्णावहर्दले ॥२१॥

अनुवाद—(२०) अपने स्थान का अक्षांश और मध्यान्हकाल के सूर्य की क्रान्ति यदि एक ही दिशा में हो तो जोड़ दो और भिन्न दिशा में हो तो घटा दो। जो कुछ आवेगा वही सूर्य का मध्यान्हकालिक नतांश होगा। इसकी भुजज्या और कोटिज्या बनाओ। (२) शंकु के अंगुलात्मक मान को अर्थात् १२ को भुज (नतांश की भुजज्या) से गुणा करके कोटिज्या से भाग देने पर लब्धि मध्यान्ह की छाया तथा शंकु को विज्या से गुणा करके कोटिज्या से भाग देने पर मध्यान्ह का छायाकर्ण ज्ञात होगा।

विज्ञान भाष्य—यह १४वें श्लोक का विलोम है। इन दोनों श्लोकों का सरल रूप यह है—

छाया=
$$\frac{\sigma a \pi (a) \times \xi \xi}{a \pi \sigma \pi (a)}$$
 (२)

हायाकर्ण = 
$$\frac{\text{तिज्या} \times १२}{\text{कोज्या (न)}}$$
 (३)

जहाँ अ अक्षांश, क सूर्य की मध्यान्हकालिक क्रान्ति और न सूर्य का मध्यान्ह-कालिक नतांश है। समीकरण (१) में धन का चिह्न उस समय लिखना चाहिए जब अक्षांश और क्रान्ति की दिशाएं एक ही हों और ऋण का चिह्न उस समय जब इनकी दिशाएँ भिन्न हों। अक्षांश की दिशा उत्तर गोल में सदैव दिखन समझी गयी है जिसकी व्याख्या पहले की जा चुकी है।

१५वें श्लोक के भाष्य में बतलाया जा चुका है कि शंकु और छायाकर्ण के बीच के कोण को नतांश कहते हैं। इसलिये

.°.ळाया — नतांशज्या 🗙 छायाकर्ण

शकु नतांश ज्या × नतांश कोटिज्या

$$=\frac{\text{ज्या }(\mathbf{q})\times\mathbf{q}}{\text{कोज्या }(\mathbf{q})}$$

यदि स्पर्शरेखा की सारिणी से काम लिया जाय तो इसका सरल रूप यह होगा--

छाया = १२ 
$$\times$$
 स्परे (न)
(४)

ऊपर के समीकरण (ख) से सिद्ध है कि

यदि नतांश कोटिज्या का मान भारतीय प्रथानुसार लिखा जाय तो

भ्रथवा छायाकणं
$$= \frac{92 \times \text{तिज्या}}{\text{कोज्या (न)}}$$

उदाहरण-किसी दिन सूर्य को उत्तर क्रान्ति १५°२५' और प्रयाग का अक्षांश २५°२५' है तो प्रयाग में इस दिन मध्याह्नकाल में छाया और छायाकर्ण क्या होंगे ? [देखो १४-१५ श्लोक का उदाहरण]

प्रयाग उत्तर गोल में है, इसलिए इसके अक्षांश की दिशा श्लोकों के नियम के अनुसार दक्खिन है और क्रान्ति की दिशा उत्तर है इसलिए इन दोनों का अंतर ही सूर्य का नतांश होगा।

सूर्यं की क्रान्ति और किसी इष्टकाल की छाया जानकर दिशा जानना—
क्रान्तिज्या विषुवत्कर्णहताऽऽप्ता शंकुजीवया।
अर्काग्रा सेऽष्टकर्णध्ना मध्यकर्णोद्धृता स्वका।।२२।।
विषुवद्भायुताऽकांग्रा याम्ये स्यादुत्तरो भुजः।
विषुवद्भा विशोध्योदग्गोले स्याद्बाहुरुत्तरः।।२३।।
विपर्ययाद् भुजो याम्यो भवेत्पूर्वापरान्तरे।
माध्याह्निके भुजो नित्यं छाया माध्याह्निकी मता।।२४।।

अनुवाद—(२२) सूर्यं की क्रान्ति की ज्या को विषुवत्कणं हे गुणा करके शंकु रूपी जीवा वर्थात् १२ से भाग देने पर सूर्यं की उदयकालिक अग्रा आती है। इसकी इष्टकाल के छायाकणं से गुणा करके मध्यकणं अर्थात् विज्या से भाग देने पर इष्टकाल की कर्णाग्रा अथवा कर्णवृत्ताग्रा आती है। (२३) यदि सूर्यं दक्षिण गौल में हो वर्थात् यदि सूर्यं की क्रान्ति दक्षिण हो तो कर्णाग्रा में पलभा जोड़ देने से और यदि सूर्यं उत्तर गोल में हो तो पलभा से कर्णाग्रा घटा देने पर उत्तर भुज आता है। (२४) यदि सूर्यं उत्तर गोल में हो और पलभा कर्णाग्रा से छोटी हो तो विपरीत क्रिया करने से अर्थात् कर्णाग्रा से पलभा घटाने पर दक्षिण भुज आता है। मध्याह्न में जो छाया होती है वही सदैव मध्याह्मकालिक भुज है।

विज्ञान भाष्य—इसी अधिकार के भ्रवें और ७वें मलोकों के विज्ञान भाष्य में अग्रा और अग्राज्या की चर्चा हुई है। ७वें म्लोक में अग्रा की परिभाषा यह बतलाई गई है, "इष्ट छाया की नोक से विषुवद्भाग्रगा रेखा का जो अंतर होता है वह अग्रा कहलाती है"। चित्र ४५, ४६, के वर्णन में छ अ अग्राज्या और छ भ भुज बतलाये गये हैं। परंतु छ अ को अग्रा या अग्राज्या कहने से बहुत गड़बड़ हो जाने का इर है इसलिए छ अ को जिसे ७वें म्लोक में अग्रा और विज्ञान भाष्य में मैंने

अग्राज्या लिखा है इष्टकालिक कर्णाग्रा या जैसा भास्कराचार्य लिखते हैं कर्णवृत्ताग्रा कहना अधिक उवित होगा। अग्रा से केवल वह कोण समझना चाहिए जो क्षितिजन्वृत्त पर पूर्व या पिन्छम विन्दु से सूर्य, ग्रह या तारे का अंतर होता है। चित्र ४३ में उदयकालिक ग्रह का स्थान क्षितिज वृत्त के ग विन्दु पर है और पूर्व विन्दु प है इसलिए ग्रह की उदयकालिक अग्रा ग पू धनु है। इसी प्रकार ग्रह की अस्तकालिक अग्रा गा प धनु है क्योंकि प पिन्छम विन्दु और गा ग्रह का अस्तकाल के समय का स्थान है। यदि ग अथवा गा विन्दुओं से पूर्व पिन्छम रेखा पर लम्ब गिराया जाय तो इसी का मान उदयकालिक अग्राज्या के नाम से व्यवहार किया जायगा। चित्र ४२ में प श सीधी रेखा उदयकालिक ग्रह की अग्राज्या है। उदयकाल के सिवा किसी अन्यकाल में सूर्य का अर्ध्ववृत्त क्षितिज के जिस विन्दु पर गिरेगा उस विन्दु से पूर्व या पिन्छम विन्दु का अन्तर इष्टकालिक अग्रा कही जायगी।

२२वें श्लोक में अर्काग्रा उदयकालिक सूर्य की अग्राज्या के लिए, इष्टकणं इष्ट-काल के छायाकणं के लिए और मध्यकणं विज्या के लिए प्रयोग किये गये हैं इसलिए इनको ध्यान में रखना चाहिए। किसी-किसी अनुवादक ने मध्यकणं को मध्याह्न कालिक छायाकणं माना है परन्तु यह भ्रम है। मध्यकणं को रंगनाथ जी ने विज्या इस तरह सिद्ध किया है - "कर्णस्य व्यासस्य मध्यमधीमित मध्यकणों व्यासार्ध-विज्यातयेत्यर्थः।" व्यास के अर्थ में कर्ण का प्रयोग मध्यमाधिकार के ५ दें वें श्लोक में भी हुआ है। इसी अधिकार के अगले २७ वें श्लोक में यही नियम दुहराया गया है जिसमें मध्यकणं की जगह विज्या का प्रयोग किया गया है। इसलिए मध्यकणं का अर्थ विज्या के सिवा और कुछ नहीं है। इस श्लोक का सार यह है:—

अग्राज्या = 
$$\frac{\pi_1 - \pi_2 - \pi_3}{q^2}$$
 (9)

कर्ण वृत्ताग्रा =  $\frac{\pi_3 - \pi_3 - \pi_4}{\pi_3 - \pi_4}$  (9)

=  $\frac{\pi_3 - \pi_3 - \pi_4}{q^2}$  (9)

परंतु  $\frac{\pi_3 - \pi_4}{q^2}$  (9)

हसलिये अग्राज्या =  $\frac{\pi_3 - \pi_4}{\pi_3 - \pi_4}$  (2)

इसलिये अग्राज्या =  $\frac{\pi_3 - \pi_4}{\pi_3 - \pi_4}$  (3)

वेङ्कटेश्वर प्रेस का सूर्य सिद्धान्त,पृष्ठ ८०।

समीकरण (३) से अग्राज्या अर्थात् उदय या अस्तकालिक सूर्य की अग्रा की ज्या का मान तथा अग्रा सुगमतापूर्वक निकल सकते हैं इसलिए यह अच्छा है। इस तरह

 $\frac{1}{8}$  कान्तिज्या  $\times$  इष्ट छायाकर्ण (४)

कर्ण वृत्ताग्रा में पलभा के किस समय जोड़ने या घटाने से छाया का भुज ज्ञात होता है यह चित्र ४४, ४६ से स्पष्ट है। जब सूर्य दक्षिण गोल में होगा अर्थात् जब सूर्य की क्रान्ति दक्षिण होगी तब कर्ण वृत्ताग्रा में पलभा सदैव जोड़ी जायगी और योगफल उत्तर भुज होगा क्योंकि ऐसी दशा में छाया की नोक सदैव विषुवद्भाग्रगा रेखा से उत्तर होती है (देखों चित्र ४५), यदि सूर्य उत्तर गोल में हुआ अर्थात् क्रान्ति उत्तर हुई तो जब तक सूर्य सममंडल से उत्तर रहेगा तब तक छाया पूर्व पच्छिम रेखा से दिव्छन रहेगी इसलिए कर्ण वृत्ताग्रा पलभा से बड़ी होगी। ऐसी दशा में कर्ण वृत्ताग्रा से पलभा घटाने पर भुज ज्ञात होगा (देखो चित्र ४६)। परन्तु यदि सूर्य सममंडल से दिव्छन हुआ तो छाया पूर्व पच्छिम रेखा और विषुवद्भाग्रगा रेखा के बीच में रहेगी। ऐसी दशा में पलमा कर्ण वृत्ताग्रा से बड़ी होगी और पहले से दूसरी को घटाना पड़ेगा। २३-२४ श्लोकों का सार यह है:—

कर्णवृत्ताग्रा—पलभा == भुज (५)

इसमें धनात्मक चिह्न उस समय लिया जायगा जब सूर्य की क्रान्ति दक्षिण होगी अर्थात् जब सूर्य सायन तुला आदि ६ राशियों में रहेगा और ऋणात्मक चिह्न उस समय लिया जायगा जब सूर्य की क्रान्ति उत्तर होगी अर्थात् जब सूर्य सायन मेषादि ६ राशियों में रहेगा। पिछली दशा में यदि छाया पूर्व पिच्छम रेखा से दिक्खन होगी तो भूज दक्षिण में होगा और यदि छाया पूर्व पिच्छम रेखा से उत्तर होगी तो भुज उत्तर और पलभा से कर्ण वृत्ताग्रा को घटाना पहेगा।

आजकल गोलीय तिकोणिमिति के नियमों के अनुसार समीकरण (५) इस प्रकार निश्चय किया जाता है :—

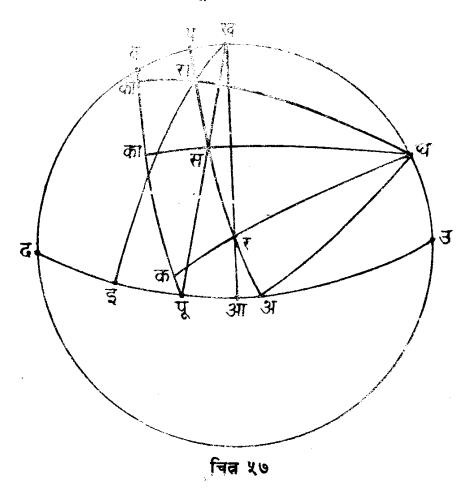
तिभुज ध ख र एक गोलीय तिभुज है, इसलिए\*

कोज्या ध ख र
$$=\frac{$$
कोज्या (ध र)  $-$ कोज्या (ख र) $\times$ कोज्या (ध ख) क्या (ख र) $\times$ ज्या (ध ख)

जथवा कोज्या (दिगंश) = 
$$\frac{कोज्या (ध्रुवांतर) - कोज्या (नतांश) \times कोज्या लम्बांश (ख) ज्या (नतांश)  $\times$  ज्या (लम्बांश)$$

<sup>&</sup>lt;sup>कै</sup>देखो टाडहंटर और लेथेम की गोलीय विकोणमिति पृष्ठ २१।

### सूर्य-सिद्धान्त



#### चित्र का परिचय

```
उ पूरद=क्षितिज वृत्त
                                   पू क व = विषुवद्वृत्त
उधेख व द = यामीत्तर वृत्त
                            द पू उ = क्षितिंज
                          उ= उत्तर विग्दु,
पू 🖚 पूर्व विन्दु
                                                   द=दक्षिण विन्दू
ब=बस्वस्तिक य=यामोत्तर वृत्त् और विषुवद्वृत्त का सामान्य विन्दु
व र प = सूर्य का अहोराव वृत्त जब क्रांति उत्तर हो,
र, स, रा चे सूर्यं के तीन स्थान,
खर आ, खस पू और खरा इ सूर्य के तीन कथ्वं वृत्त,
उ था, उ पू और उ इ स्पूर्य के दिगंश,
पू आ, पू ई = सूर्य की अग्रा,
अ = सूर्यं का उदय विन्दु
 ८ ख ध अ = सूर्यं का उदयकालिक नतकाल
८ ख घर, ८ ख घ स और ८ ख घरा = सूर्य के नतकाल जब वह क्रम से
र, स और रा बिन्दुओं पर रहता है
घ अ, ध र, ध स और घ रा = सूर्यं के ध्रुवान्तर जो प्रायः समान हैं
र क, स का, रा की = सूर्य की क्रान्तियां जो प्रायः समान हैं
खार, खासा और खारा = सूर्य के नतांश
आ र, दूस और इरा = सूर्य के उन्नतांश।
```

परन्तु दिगंश अग्रा का, ध्रुवातर क्रान्ति का और लम्बांश अक्षांश का पूरक है, इसलिए

$$=\frac{\sqrt[3]{a}}{\sqrt[3]{a}} - \pi i \left( \frac{1}{2} + \frac{1$$

परन्तु स्पर्शरेखा (अक्षांश) = 
$$\frac{$$
 पलभा  $}{$   $92$ 

...च्या (अग्रा) = 
$$\frac{5$$
या (क्रान्ति)  $\times \frac{5}{5}$  छाया  $-\frac{9}{5}$   $\times \frac{1}{9}$ 

$$= \frac{9}{\text{छाया}} \left\{ \frac{\text{क्रान्ति ज्या} \times \text{छायाकर्ण}}{\text{अक्षांक्र कोटिज्या}} - qलभा \right\}$$
 (६)

.•. छामा × इष्टकालिक अग्रा ज्या = कर्ण वृत्ताग्रा - पलभा [देखो समीकरण (४)]

परन्तु छाया × इष्टकालिक अग्रा ज्या = इष्टकालिक छाया का भुज, क्योंकि चित्र ४६ में ∠स श पूया ∠छ श भ इष्टकालिक अग्रा है जिसकी ज्या = छ भ

इसलिए छाया 
$$\times$$
 इष्टकालिक अग्राज्या  $=$  श छ  $\times \frac{8}{8}$  श

. . भुज - कर्ण वृत्ताग्रा - पलभा

इस चित्र में सूर्यं सममंडल से उत्तर है इसलिए भुज दक्षिण होगा। यदि सूर्यं सममंडल के दक्खिन जैसे रापर हो तो गोलीय विभुज ध ख रामें

कोज्या 
$$\angle$$
 घ ख रा  $=$   $\frac{$ कोज्या (ध रा) $-$ कोज्या (ख रा) $\times$ कोज्या (ध ख) $=$  ज्या (ख रा) $\times$  ज्या (ध ख)

अथवा कोज्या (६०° 
$$+$$
 पू ख रा)
$$= \frac{\text{कोज्या (ध्रुवांतर)} - \text{कोज्या (नतांश)} \times \text{कोज्या (लम्बांश)}}{\text{ज्या (नतांश)} \times \text{ज्या (लम्बांश)}}$$

$$= \frac{\text{ज्या (क्रान्ति)}}{\text{ज्या (नतांश)} \times \text{कोज्या (अक्षांश)}} - \text{को स्परे (नतांश)} \times \text{स्परे (अक्षांश)}$$

$$= \frac{\text{प्रा (नतांश)} \times \text{कोज्या (अक्षांश)}}{\text{ज्या (नतांश)} \times \text{कोज्या (अक्षांश)}} - \text{ज्या (अग्रा)} \times \text{प्र (अग्रा)}$$

$$\therefore \text{पहले की तरह}$$

$$- \text{ज्या (अग्रा)} = \frac{\text{q}}{\text{छाया}} \left\{ \text{कर्ण वृत्ताग्रा} - \text{पलभा} \right\}$$
अथवा,  $- \text{छाया} \times \text{ज्या (अग्रा)} = \text{कर्णवृत्ताग्रा} - \text{पलभा}$ 

$$\text{या, } - \text{भुज} = \text{कर्णवृत्ताग्रा} - \text{पलभा}$$

यहाँ कर्णवृत्ताग्रा से पलभा घटाने पर ऋणात्मक होता है जिससे प्रकट है कि पलभा कर्णवृत्ताग्रा से बड़ी है। सूर्य सममंडल के दिक्खन है इसलिए कर्णवृत्ताग्रा पूर्व पिष्ठिम रेखा और विषुवद्भाग्रगा रेखाओं के बीच में होगी और पहला भारतवर्ष में सदैव उत्तर रहता है इसलिए भुज उत्तर होगा।

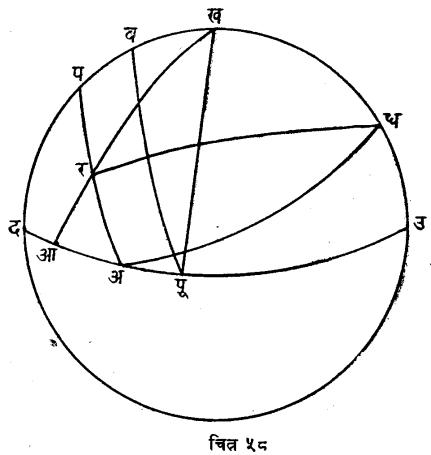
इन दोनों उदाहरणों में सूर्य उत्तर गोल में है अर्थात् इसकी क्रान्ति उत्तर है। यदि सूर्य दक्षिण गोल में हो तो चित्र ५० की तरह स्थिति होगी। गोलीय तिभुज ध स र में

कोज्या 
$$\triangle$$
 ध ख र=  $\frac{\text{कोज्या (ध र)} - \text{कोज्या (ख र)} \times \text{कीज्या (ध ख)}}{\text{ज्या (ख र)} \times \text{ज्या (ध ख)}}$ 
...कोज्या (६०°  $+$  अग्रा)=  $\frac{\text{कोज्या (£0°} + \text{क्रान्ति)} - \text{कोज्या (नतांश)}}{\text{ज्या (नतांश)} \times \text{ज्या (लम्बांश)}}$ 
...  $-$  ज्या (अग्रा)=  $\frac{-\text{ज्या (क्रान्त)}}{\text{ज्या (नतांश)} \times \text{कोज्या (अक्षांश)}} \times \text{कोज्या (लम्बांश)}$ 
 $-$  को स्परे (नतांश) $\times$  स्परे (अक्षांश)
... पहले की तरह
 $-$  ज्या (अग्रा)=  $\frac{9}{\text{छाया}}$  {  $\frac{-\text{क्रान्ति ज्या} \times \text{छायाकण}}{\text{अक्षांश कोटिज्या}} - \text{पलभा}$  }
 $=\frac{9}{\text{छाया}}$  {  $-$  कणंवृत्ताग्रा  $-$  पलभा
 $=\frac{9}{\text{छाया}}$  {  $-$  कणंवृत्ताग्रा  $-$  पलभा
 $=\frac{9}{\text{छाया}}$   $+$  जथवा  $-$  कणंवृत्ताग्रा  $-$  पलभा
 $=\frac{9}{\text{छाया}}$   $+$  कणंवृत्ताग्रा  $-$  पलभा
 $=\frac{9}{\text{छाया}}$   $+$  कणंवृत्ताग्रा  $+$  पलभा

ं भुज=कर्णवृत्ताग्रा +पलभा

यहाँ कर्णवृत्ताग्रा में पलभा जोड़ने से भुज आता है।

ं. जब सूर्य की क्रान्ति दक्षिण होती है तब कर्णवृत्ताग्रा में पलभा सदैव जोड़ना पड़ता है।



#### चित्र परिचय

उध खव प द==यामोत्तर वृत्त उ==उत्तर विन्दु

ध= उत्तरी आकाशीय ध्रुव ख = खस्वस्तिक

द=दक्षिण विन्दु

पू=पूर्व विन्दु

ख पू = सम मंडल

व पू=विषुवद्वृत्त

अ प = सूर्य का अहोरात्र वृत्त जब क्रान्ति दक्षिण हो

अ=उदय विन्दु

र = सूर्य का इष्ट स्थान

खर आ = सूर्य का ऊर्ध्व वृत्त उअ = सूर्य का उदयकालिक दिगंश

उ आ = सूर्यं का इष्टकालिक दिगंश अ पू = उदयकालिक अग्रा

आ पू == इष्टकालिक अग्रा

खध अ = सूर्य का उदयकालिक नत काल

< ख ध र=सूर्यं का इष्टकालिक नत काल

खर ≠ सूर्यका नतांश;

आ र = सूर्यं का उन्नतांश

ृयदि सूर्य सममंडल में हो तो छायाकर्ण जानने की पहली रीति

लम्बाक्षजीवे विषुवच्छाया द्वादशसङ्गुणे। क्रान्तिज्याप्ते तु तौ कर्णौ सममण्डलगे रवौ ॥२५॥

अनुवाद—(२५) यदि सूर्य सममण्डल में हो तो लम्बज्या को पलभा से अथवा अक्षज्या को १२ से गुणा करके प्रत्येक को क्रान्तिज्या से भाग देने पर छाया-कर्ण आ जाता है।

विज्ञान भाष्य — इस श्लोक का सार यह है :— जब सूर्य सममंडल में हो तो,

छायाकणं =  $\frac{\text{लम्बज्या} \times \text{पलभा}}{\text{क्रान्तिज्या}}$  =  $\frac{\text{अक्षज्या} \times 99}{\text{क्रान्तिज्या}}$ 

जिस समय सूर्य सममण्डल में होता है उस समय शंकु की छाया ठीक पूर्व-पिन्छम रेखा पर रहती है, चित्र ४७ में सूर्य इस स्थिति में अहोरात्र वृत्त प अ और सममंडल ख पू के सम्पात विन्दु 'स' पर रहेगा। ऐसी दशा में कोण ध ख स ६०° के समान होगा और इष्टकालिक अग्रा शून्य होगी। इसलिए पिछले श्लोक के समीकरण (६) के बायें पक्ष का मान्य शून्य होगा; इसलिए इस समीकरण के दाहिने पक्ष का भी मान्य शून्य होगा। इसलिए

क्रान्तिज्या × छायाकर्ण - पलभा == ०

कान्ति ज्या × छायाकर्णं — पलभा अक्षांश कोटिज्या

या छायाकर्ण = पलभा × अक्षांश कोटिज्या क्रान्तिज्या

परन्तु अक्षांश कोटिज्या = लम्बज्या,

.°.छाया कर्णं = पलभा × लम्ब ज्या क्रान्तिज्या (७)

१३वें श्लोक के विज्ञान भाष्य में बतलाया गया है कि

लम्बज्या = शंकु
विषुवत्कणं

.'.पलभा 🗙 लम्बज्या — शंकु 🗙 अक्षज्या

समीकरण (७) में पलभा × लम्बज्या की जगह शंकु × अक्षज्या रख देने से इसका रूप यह होगा-

यह बात नेपियर के दूसरे नियम से भी सिद्ध हो सकती है क्योंकि जिस समय सूर्य सममंडल में होगा उस समय दिगंश ६०° और अग्रा शून्य होगी इसलिए चित्र ५७ का ८ छ ख स समकोण होगा। इसलिए तिभुज ध ख स समकोण गोलीय तिभुज होगा जिसके भुजों और कोणों का सम्बन्ध नेपियर के दूसरे नियम के अनुसार यह होगा:—

कोटिज्या (ध स)=कोटिज्या (ध ख)×कोटिज्या (ख स)

यहाँ धनुष्य स, स सूर्य का ध्रुवांतर, ख स सूर्य का नतांश ओर ध ख लम्बांश है। इसलिए

कोटिज्या (ध्रुवांतर ) = कोटिज्या (नतांश ) × कोटिज्या (लम्बांश) भरन्तु ध्रुवांतर क्रांति का पूरक होता है, इसलिए

ज्या क्रांति = कोटिज्या (नतांश) × ज्या (अक्षांश)

परन्तु नतांश कोटिज्या = रिश्वाया कर्ण × [देखोश्लोक २१ का समीकरण (ख)]

अर्थात् छायाकर्णं = १२ × अक्षांशज्या क्रोन्तिज्या

इससे दूसरा रूप भी पहले की तरह जाना जा सकता है।

सममंडल में सूर्य हो तो छायाकर्ण जानने की रीति

सौम्याक्षोना यदाक्रान्ति: स्यातदाग्रुदलश्रव:।

विषुवच्छाययाभ्यस्तः कर्णोमध्याग्रयोद्धृतः ॥२६॥

अनुवाद—यदि उत्तर अक्षांश से उत्तर क्रान्ति कम हो तो मध्याह्नकालिक छायाकर्ण को पलभा से गुणा करके मध्याह्नकालिक कर्णाग्रा से भाग देने पर इष्ट-कालिक छायाकर्ण निकल आता है।

> विज्ञान भाष्य — इस म्लोक का सार यह है: — जब सूर्य सममंडल में हो तब,

उपपत्ति - २२वें श्लोक के अनुसार,

... समीकरण (१) में मध्याह्न कर्णाग्रा का यह मान उत्थापन करने से

छायाकर्ण = मध्याह्म छायाकर्ण × पलभा × त्रिज्या उदयकालिक अग्राज्या × मध्यान्ह छायाकर्ण

$$= \frac{\mathbf{q} \cdot \mathbf{q} \cdot \mathbf{q} \times \mathbf{q} \cdot \mathbf{q}}{\mathbf{g} \cdot \mathbf{q} \cdot \mathbf{q} \cdot \mathbf{q}} \tag{2}$$

समीकरण (२) में उदयकालिक अग्राज्या का मान २२वें श्लोक के प्रथम पंक्ति या वहाँ के समीकरण (१) के अनुसार उत्थापन करने से,

 $=\frac{\mathbf{q}_{\mathbf{n}}\mathbf{n}\times\mathbf{q}\times\mathbf{a}_{\mathbf{n}}}{\mathbf{p}_{\mathbf{n}}\mathbf{n}}$ 

परंतु १३वें श्लोक के अनुसार विषुवत्कर्ण = लम्बज्या

जो २५वें श्लोक के नियम का ृही एक रूप है। इसलिए यह सिद्ध हुआ कि जब सूर्य सममंडल में हो तब

ष्ठायाकर्णं = 

| मध्याह्न कर्णाग्रा
| कर्णाग्रा जानने की दूसरी रीति—
| स्वक्रान्तिज्या त्रिजीवाच्ना लम्बज्याप्ताऽग्रमीविका ॥
| सेष्टकर्णंहता भक्ता त्रिज्ययाऽग्राङ्गुलात्मिका ॥२०॥

अनुवाद—(२'३) इब्टकाल के सूर्य की क्रान्तिज्या को विजया से गुणा करके लम्बज्या से भाग देने पर उदयकालिक अग्राज्या आती है जिसको इब्टकाल के छाया कर्ण से गुणा करके विजया से भाग देने पर इब्टकाल की कर्णाग्रा आती है।

विज्ञान भाष्य — २२वें घलोक में कर्णाग्रा जानने की रीति बतलायी गयी है वहीं यह भी है अंतर केवल इतना है कि वहाँ क्रान्तिज्या को विषुवत्कर्ण से गुणा करके १२ से भाग दिया गया है और यहाँ क्रान्तिज्या को विज्यासे गुणा करके लम्बज्या से भाग दिया गया है जो एक ही है (देखो घलोक १३ सथा २२)।

जब सूर्य ईशान, अग्नि आदि चार कोणों में हो तब उन्नतांश या नतांश जानने की रीति —

त्रिज्यावर्गार्थतोऽप्रज्यावर्गोनाद् द्वादशाहतात् ।

पुनर्द्वादशनिष्टनाच्च लभ्यते यत्फलं बुधैः ।।२०।।

शङ्कुवर्गार्धसंयुक्त विषुवद्ववर्गभाजितात् ।

लक्ष्यं तु करणी नाम ता पृथवस्थापयेत्ततः ।।२६।।

विषुवच्छायाऽर्क वधादग्रज्यासङ्गुणात्तथा ।

भक्तात्फलाख्यं तद्वर्गसंयुक्तकरणीपदम् ।।३०।।

फलेन होनं संयुक्तं दक्षिणोत्तरगोलयोः ।

याम्ययोविदिशोश्शङ्कुरेवं यामोत्तरे रवौ ।।३१।।

परिश्रमति शङ्कोश्च शङ्कुक्तारयोश्च सः ।

तत्त्रिज्यावर्गं विश्लेषान्मूलं दुग्ज्याऽभिषीयते ।।३२।।

अनुवाद—(२८) विज्या के वर्ग का आधा करके उसमें से उदयकालिक व्ययज्या के वर्ग को घटाकर शेष को १२ से गुणा करके गुणनफल को फिर १२ से गुणा करने पर जो फल विद्वानों को मिलता है (२६) उसको शंकु के वर्गाध और पलभा के वर्ग के योगफल से भाग देते हैं, जो लब्धि आती है उसे करणी कहते हैं। इसको विद्वान अलग रखते हैं। (२०) १२ को पलभा से गुणा करके गुणनफल को उदयकालिक अग्रज्या से भी गुणा करके जो आता है उसको भी शंकु के वर्गाध और पलभा के वर्ग के योगफल से भाग देते हैं और लब्धि को फल कहते हैं। फल के वर्ग को करणी में जोड़कर योगफल का वर्गमूल निकालते हैं, (३१) यदि सूर्य दक्षिण गोल में हो अर्थान् यदि सूर्य क्रान्ति दक्षिण हो तो वर्गमूल से फल को घटा दे और यदि सूर्य उत्तर गोल में हो तो वर्गमूल में फल को जोड़ दे। ऐसा करने से जो कुछ

आता है वही आग्नेयादि कोणों का शंकु अर्थात् कोण शंकु कहलाता है। (३२) जब सूर्य दक्षिण में होता है तब कोण शंकु मध्याह्न के पहले अग्निकोण में और मध्याह्न के पिछे नैऋत्य कोण में होता है। परन्तु जब सूर्य उत्तर में होता है तब कोण शंकु मध्याह्न के पहले ईशान कोण में और मध्याह्न के पीछे वायव्य कोण में होता है। कोणशंकु और विज्या के वर्गों के अंतर का वर्गमूल निकालने से हण्ज्या होती है।

विज्ञान भाष्य - इन । श्लोकों का सार यह है :--

करणी = 
$$\frac{\left(\overline{a} - 3 \pi^2 - 3 \pi^2 \right) \times 988}{\frac{98^5}{2} + 981}$$

फल = 
$$\frac{92 \times \text{पलभा} \times \text{अग्रज्या}}{92^{2} + \text{पलभा}^{2}}$$

कोण शंकु = 
$$\sqrt{करणी + फल^2 + फल}$$
 हम्ज्या =  $\sqrt{ [ [ तुज्या^2 - कोण शंकु^2 ] }$ 

जिस समय सूर्य ईशान, अग्नि, नैऋत्य या वायव्य कोणों में रहता है उस समय इसका जो उन्नतांश (Altitude) होता है उसकी ज्या को कोण शंकु और जो नतांश होता है उसकी ज्या को हाज्या कहते हैं; किसी अन्य समय के नतांश ज्या को भी हाज्या तथा उन्नतांश ज्या को शंकु कहते हैं। इसलिए इस शंकु और १२ अंगुल वाले शंकु के भेद को अच्छी तरह ध्यान में रखना चाहिए। इसलिए जब सूर्य का दिगंश (Azimuth) ४६० होता है तब यह क्षितिज से जितने अंश ऊपर रहता है उस अंश की ज्या कोण शंकु हुई और खस्वस्तिक से जितना नीचे रहता है उस अंश की ज्या हाज्या हुई। इसलिए चिन्न ५७ के समीकरण (क), (ख), या (ग) की सहायता से कोण शंकु या हाज्या का मान सहज ही निकल सकता है। समीकरण (ग) इस प्रकार है—

जब सूर्यं ईशान, अग्नि, नैऋत्य या वायव्य कोण में होता है तब अग्ना ४५ अंश के समान होती है, इसलिए ऐसी दशा में

ज्या (अग्रा) = ज्या ४५° = 
$$\frac{?}{\sqrt{?}}$$

ज्या (अक्षांश) = 
$$\frac{q \cdot w \cdot m}{a \cdot q \cdot q \cdot q \cdot q}$$
 [श्लोक २२]

ज्या (क्रान्ति) =  $\frac{9 \cdot w \cdot w \cdot w \cdot q}{a \cdot q \cdot q \cdot q}$  [श्लोक २२]

कोज्या (अक्षांश)' =  $\frac{9 \cdot q}{a \cdot q \cdot q \cdot q}$  [श्लोक २३]

समीकरण (ग) से सिद्ध है कि

ज्या (अग्रा) × ज्या (नतांश) × कोज्या अक्षांश = ज्या (क्रान्ति) — कोज्या (नतांश) × ज्या अक्षांश इसमें ज्या (अग्रा), ज्या (अक्षांश) इत्यादि के मान उत्थापन करने से  $\frac{9}{\sqrt{2}}$  × ज्या(नतांश) ×  $\frac{9}{a \cdot q \cdot q \cdot q}$  लिक्षा =  $\frac{9}{a \cdot q \cdot q \cdot q}$  × ज्या (नतांश) ×  $\frac{9}{a \cdot q \cdot q \cdot q}$  लिक्षा (नतांश) ×  $\frac{9}{a \cdot q \cdot q \cdot q}$  लिक्षा (नतांश) ×  $\frac{9}{a \cdot q \cdot q \cdot q}$ 

इसी समीकरण के दूसरे पक्ष में जो अग्र ज्या है वह सूर्य की उदयकालिक अग्रा की ज्या है। इस समीकरण के प्रत्येक पद के हर में विषुवत्कर्ण है इसलिए इस सामान्य संख्या को हटा देने में कोई अंतर नहीं पड़ेगा। यदि पलभा, नतांश और अग्र ज्या को क्रम से प, न और अ अक्षरों से सूचित किया जाय और विषुवत्कर्ण हटा दिया जाय तो

$$\frac{q}{\sqrt{2}} \times \sqrt{q}$$
 (न)×१२=१२×अ – कोज्या (न)×प

दोनों पक्षों का वर्ग करने से,

$${}^{3}\times$$
 ज्या  ${}^{2}$  (न)  $\times$  ? २  ${}^{2}$   $=$  १२  ${}^{2}\times$  अ  ${}^{3}\times$  प  ${}^{2}\times$  को ज्या  ${}^{2}$ (न)  $-$  २  $\times$  9२  $\times$  अ  $\times$  प  $\times$  को ज्या (न) परंतु 9६ वें घलोक के आधार पर ज्या  ${}^{2}$  (न)  $=$  विज्या  ${}^{2}$   $-$  को ज्या  ${}^{2}$  (न)

इसलिए उपयुक्त समीकरण का रूप यह होगा

रै × १२
$$^{3}$$
 × [त्रिज्या $^{3}$  – कोज्या $^{2}$  (न) ] = १२ $^{3}$  अ $^{2}$  +  $(^{3}$  × कोज्या $^{2}$  (न) – २ × १२ × अ ×  $(^{4}$  × कोज्या (न)

अथवा सरल करने पर

१२२ 
$$\left[\frac{\overline{A} \overline{a} \overline{a}}{2} - \overline{a}^2\right]$$

$$= \overline{a} \overline{a} \overline{a}$$

$$= \overline{a}$$

$$= \overline{a} \overline{a}$$

$$= \overline$$

प्रत्येक पक्ष को  $\frac{80^{2}}{2} + 4^{2}$  से भाग देने पर और आवश्यक पदों को एक पक्ष से दूसरे पक्ष में ले जाने पर

कोज्या २ (न) 
$$-\frac{2 \times 22 \times 3 \times q}{2 + q^2}$$
 कोज्या (न)

$$-\frac{92^{2}\left[\frac{\left[\overline{a}\overline{a}\overline{a}\right]^{2}}{2}-a^{2}\right]}{\frac{22}{2}+q^{2}}=0$$

तीसरे पद की जगह करणी और दूसरे पद के  $\frac{१२ \times 31 \times 1}{2}$  प

की जगह फल लिखने से इसका रूप होगा

कोज्या  $^2$  (न)  $- 2 \times$  फल  $\times$  कोज्या (न) - करणी = 0या कोज्या  $^2$  (न) - 2 फल  $\times$  कोज्या  $^2$  (न) = करणी पहले पक्ष को पूर्ण वर्ग बनाने के लिए प्रत्येक पद में (फल)  $^2$  जोड़ने से कोज्या  $^2$  (न) - 2 फल  $\times$  कोज्या  $^2$  (न) + फल  $^2$ 

==करणी <del>|</del> फल<sup>२</sup>

इस समीकरण का पहला पक्ष == [कोज्या (न) - फल] २

ं. कोज्या (न) — फल 
$$\longrightarrow \sqrt{$$
करणी  $+$  फल  $^{2}$ 

अथवा कोज्या  $(\pi) = \text{फल} + \sqrt{\pi \cdot \text{णी} + \text{फल}^2}$ 

परंतु कोज्या (न) = कोज्या (नतांश) = ज्या (उन्नतांश) = कोण शंकु

...कोण शंकु=√करणी+फल<sup>२</sup>+फल

इसलिए यह सिद्ध हुआ कि जब सूर्य की क्रान्ति उत्तर होती है तब फल के वर्ग को करणी में जोड़कर और योगफल का वर्गमूल निकालकर फल में जोड़ देने से कोण शंकु आ जाता है। यदि सूर्य की क्रान्ति दक्षिण हो तो चित्न ५८ के अनुसार — ज्या (अग्ना) × ज्या (नतांश) × कोज्या (अक्षांश) = - ज्या (क्रान्ति) - कोज्या (नतांश) × ज्या (अक्षांश) जिसमें ज्या अग्ना, ज्या क्रान्ति इत्यादि के मान उत्थापन करने और सरल

करने से

$$-\frac{q}{\sqrt{2}} \times \sqrt{3} = -92 \text{ अ} - \sqrt{2} \times \sqrt{3}$$
अथवा 
$$\frac{q}{\sqrt{2}} \times \sqrt{2} \times \sqrt{3} \times \sqrt{4} = 92 \text{ अ} + \sqrt{2} \times \sqrt{3}$$

दोनों पक्षों का वर्ग करने से

$$\frac{92^{3}}{2} \times \overline{\sigma}$$
 वा  $^{2}$  (न) =  $92^{2}$  व  $^{3} + \overline{q}^{2} \times \overline{\sigma}$  को  $\overline{\sigma}$  वा  $^{2}$  (न)  $+ 2 \times 92 \times \overline{\sigma}$  अ  $\times \overline{q} \times \overline{\sigma}$  को  $\overline{\sigma}$  वा न

बथवा कोज्या  $^{2}$   $(\pi)+2 imes$ फलimesकोज्या  $(\pi)$ =करणी

ं. 
$$[a]$$
ज्या  $(a)$  + फल $]$ <sup>2</sup> =  $a$ रणी + फल $[a]$ 

ं. कोज्या 
$$(+)$$
 + फल =  $\sqrt{a}$ रणी + फल  $^*$ 

ं. कोज्या 
$$(\pi) = \sqrt{\pi \sqrt{\pi}} + \pi e^{\pi}$$
 - फल

इसलिए यह सिद्ध होता है कि जब सूर्य की क्रान्ति दक्षिण होती है तब फल

## स्वशंकुना विभज्याप्ते दृक्तिज्ये द्वादशाहते। छायाकर्णौ तु कोणेषु यथास्वं देशकालयो: ॥३३॥

अनुवाद—(३३) हम्ज्या और तिज्या को १२ से गुणा करके कोण शंकु से भाग दो। भागफन क्रमानुसार इष्ट स्थान के यथासमय छाया और कर्ण होंगे।

विज्ञ।न भाष्य—२८-३२ म्लोकों में यह बतलाया गया है कि जब सूर्य आग्नेयादि विदिशाओं में हो तब उस समय की उन्नतांश ज्या (कोण शंकु) और नतांश ज्या (दृग्ज्या) कैसे निकालते हैं। ३३वें म्लोक में यह बतलाया गया है कि दृग्ज्या और कोण शंकु से उस समय की छाया या छायाकर्ण कैसे निकाला जाता है।

(कोण) छाया 
$$=\frac{\overline{\epsilon}^{15}211\times92}{\overline{5}$$
ोण शंकु

यह २१वें श्लोक से मिलता-जुलता है। इसलिए इसकी उपपत्ति भी उसी तरह है।

उदाहरण—जब सूर्य की क्रान्ति १४° उत्तर या दक्षिण हो तो प्रयाग में (अक्षांश २५° २५') कोण शंकु और हम्ज्या क्या होंगे ?

प्रयाग का विषुवत्कणं = १३:२८ अंगुल

., की पलभा=५ ६ द अंगुल

इसलिए उस दिन की उदयकालिक अग्राज्या

$$= \frac{321 \, 94^{\circ} \times 93^{\circ} ? \, \varsigma}{97} \left[ \begin{array}{c} \frac{1}{3} \, \frac{1}{3}$$

== ६५२२५२४

फल = 
$$\frac{92 \times 9911 \times 331541}{92 + 9911^2}$$

$$= \frac{92 \times 922 \times 922}{92822}$$

$$= \frac{92 \times 922}{92822}$$

$$= 888$$

$$= 888$$

$$= \sqrt{622428 + 898934} = \sqrt{622428}$$

$$= \sqrt{923924}$$

$$= 888$$

$$= 888$$

$$= 888$$

$$= 888$$

$$= 888$$

इसलिए जब क्रान्ति उत्तर होगी तब कोण शंकु ३३३४ और जब क्रान्ति दक्षिण होगी तब कोण शंकु २०४६ होगी।

यह बतलाया गया है कि कोण शंकु नतांश की कोटिज्या अथवा उन्नतांश की ज्या को कहते हैं इसलिए यदि नतांश या उन्नतांश जानना हो तो कोण शंकु का धनु बनाना होगा।

यहाँ, कोण शंकु = उन्नतांश की ज्या = ३३३४ , '. जन्नतांश == ७५°५७**'** ्रं.नतांश== ६०° - ७५°५७′ == १४°३′ जब क्रान्ति दक्षिण होगी तब उन्नतांश की ज्या = २०४६ ्रं, उन्नतांश — ३६°३२ और नतांश == ६०° - ३६°३२' == ५३°२५' जब सूर्यं की क्रान्ति उत्तर होगी तब, हग्ज्या = √तिज्या रे - कोण शंकुर  $=\sqrt{383z^2-3338^2}$  $=\sqrt{(3835+3338)} \quad (3835-3338)$ =√€७37×908 = ५३६ कला परन्तु द्ग्ज्या = नतांश की ज्या == = ₹ € नतांश == १३°५६

दोनों उत्तरों में ४ कला का अंतर है क्यों कि वर्गमूल निकालने में दशमलव के अंक छोड़ दिये गये हैं।

यदि यह जानना हो कि कोणों (विदिशाओं) पर शंकु की छाया या छाया-कर्ण क्या होंगे तो ३३वें श्लोक से काम लेना होगा। जब सूर्य की क्रान्ति उत्तर होगी तब

छाया 
$$=$$
  $\frac{e}{a}$   $\frac{e}$ 

नवीन रीति से कोण शंकु का मान जानने में कोई विशेष सुविधा नहीं है फिर भी उदाहरण दे देना अच्छा होगा। यह पहले सिद्ध हो चुका है कि जब सूर्य ईशान या वायव्य कोण में होगा तब अग्रा की ज्या  $+\frac{9}{\sqrt{2}}$  और जब अग्रिन या नैऋत्य कोण में होगा तब अग्रा की ज्या  $-\frac{9}{\sqrt{2}}$  होगी (देखो चिन्न ५७, ५=) इसलिए २२ - २४ श्लोकों के समीकरण (ग) के अनुसार,

$$\pm \frac{q}{\sqrt{2}} = \frac{\pm \sqrt{3} + \sqrt{4} - \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4} + \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4} + \sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4} + \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4} + \sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4} + \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4} + \sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4} + \sqrt{4} + \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4} + \sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4} + \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4} + \sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4} + \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4} + \sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4} + \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4} + \sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4} + \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4} + \sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4} + \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4} + \sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4} + \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4} + \sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4} + \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4} + \sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4} + \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4} + \sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4} + \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4}}{\sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4}}{\sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4} + \sqrt{4}}{\sqrt{4}} = \frac{\pm \sqrt{4}}{\sqrt{4}} = \frac{4}{\sqrt{4}} = \frac{4}{\sqrt{4}} = \frac{4}{\sqrt{4}} = \frac{4}{\sqrt{4}} = \frac{4}{\sqrt{4}} = \frac{4}{\sqrt{4}} = \frac{4}{\sqrt$$

<sup>†</sup>१५० क्रान्ति की ज्या धनात्मक तब होगी जब क्रान्ति उत्तर होगी अर्थात् जब सूर्यं उत्तर गोल में होगा। परंतु जब क्रान्ति दक्षिण होगी तब इसकी ज्या ऋणात्मक होगी।

- .•. उन्नतांशकी ज्या = ६६६३ या ५६४०
- ्र.'. उन्नतांश ===७५°४६' या ३६°२७' इससे दुग्ज्या, छाया, इत्यादि भी जानी जा सकती हैं।

इष्टकाल, अक्षांश और क्रान्ति जान कर उन्नतांश, छाया इत्यादि जानने की रीति—

त्रिज्वोदक्चरजायुक्ता याम्यायां तु विवर्णिता। अन्त्या नतोत्क्रमज्योना स्वाहोरात्राधंताडिता।।३४॥ त्रिज्याभक्ता भवेच्छेदो लम्बज्याध्नोऽथ भाजितः।। त्रिभज्यया भवेच्छङ्कुस्तद्वर्गं प्रविशोधयेत्। त्रिज्यावर्गात्यदं दृग्ज्या छायाकर्णौ तु पूर्ववत्॥३५॥

अनुवाद—(३४) यदि सूर्यं उत्तर गोल में हो तो चरज्या को तिज्या में जोड़ने और यदि सूर्यं दक्षिण गोल में हो तो घटाने से अन्त्या आती है। इससे नत काल की उत्क्रमज्या को घटाकर शेष को द्युज्या से गुणां कर दो (३५) और तिज्या से भाग दे दो तो छेद आता है। इसको लम्ब ज्या से गुणां करके तिज्या के भाग दे देने पर शंकु (इष्टकाल की उन्नतांश की ज्या) आता है। शंकु के वर्ग को तिज्या के वर्ग से घटाकर शेष का वर्गमूल निकालने पर जो आता है वह दृग्ज्या (इष्टकाल की नतांश ज्या) है जिनसे छाया और छायाकर्ण पहले की तरह जान लेना चाहिए।

विज्ञान भाष्य —इन दो श्लोकों का सार यह है :— (१) अन्त्या == विज्या == वरज्या

(२) छेद = 
$$\frac{(अन्त्या - नतोत्क्रमज्या) \times द्युज्या}{विज्या}$$

(४) दग्ज्या <del>=</del> √ित्रज्या <sup>२</sup> —शंकु <sup>२</sup>

समीकरण (३) में समीकरण (२) और (१) के मान उत्थापन करने से,

व्रिज्या <sup>२</sup>

× अक्षांश कोटिज्या...,..................(क)\*

यह बात गोलीय विकोणिमिति से सहज ही सिद्ध हो सकती है। यहाँ कुछ नये शब्द आये हैं इसलिए पहले उनका समझाना आवश्यक है:—

अन्त्या—चित्र ४२ में चरज्या चा श और च श है और वि श विज्या है। इसलिए चा वि और च वि क्रम से अन्त्या हुए।

नित काल—किसी समय से जितनी देर में कोई ग्रह या तारा यामोत्तर वृत्त पर आता है उसको उस ग्रह या तारे का पूर्व नत काल कहते हैं और उस तारे या ग्रह के यामोत्तर वृत्त लांघने के बाद जितना समय बीता रहता है उसको उस तारे या ग्रह का पिछ्छम नत काल कहते हैं। किसी ग्रह या तारे का नत काल (hour angle) और क्रान्ति दी हुई हो तो उसका स्थान सहज ही निश्चय किया जा सकता है। नत काल का परिमाण उंस कोण से जाना जाता है जो ग्रह या तारे के ध्रुवप्रात वृत्त और यामोत्तर वृत्त के बीच में होता है। ध्रुवप्रातवृत्त विषुवद्वृत्त से समकोण बनाता है, इसलिए नत काल विषुवद्वृत्त के उस धनु से भी जो तारे या ग्रह के ध्रुव

**<sup>ं</sup>देखो चित्र २४ और** पृष्ठ ११६, ११८-११६

<sup>\*</sup> देखो पृष्ठ २०८

प्रोत वृत्त और यामोत्तर वृत्त के बीच में होता है, जाना जा सकता है। चित्र ५७ में ख धर, खध स और खध रा कोण सूर्य के नत काल हैं जबिक सूर्य क्रम से र, स और रा विन्दुओं पर रहता है। यह स्थान यामोत्तर वृत्त के पूर्व हैं इसलिए यह सूर्य के पूर्व नत काल हैं। जब ग्रह या तारा यामोत्तर वृत्त पर होता है तब उसका नत काल शून्य होता है। नत काल साधारणतः अंश में लिखा जाता है। यदि किसी तारे या ग्रह का पूर्व नत काल १५० हो तो समझना चाहिए कि वह १५ × ४ मिनट अथवा १ घंटे (नाक्षत्र) में यामोत्तर वृत्त पर आवेगा।

उन्नत काल —िदनमान के आधे से नत काल घटाने पर जो आता है वह उन्नत काल कहलाता है। पूर्व उन्नत काल ग्रह या तारे के उदयकाल से इच्ट काल तक के समय को कहते हैं और पिछ्छम उन्नत काल इच्ट काल से अस्त होने तक के समय को कहते हैं। पिछ्छम उन्नत काल उस समय होता है जब ग्रह या तारा यामोत्तर वृत्त के पिछ्छम होता है। उन्नत काल या इसके संक्षिप्त रूप उन्नत को उन्नतांश से भिन्न समझना चाहिए जैसे नत को नतांश से।

३४-३५ श्लोकों में यह बतलाया गया है कि यदि किसी ग्रह या तारे का नत काल, अक्षांश और क्रान्ति ज्ञात हो तो उसका उन्नतांश, नतांश इत्यदि कैसे जान सकते हैं। इसकी उपपत्ति गोलीय त्रिकोण-मिति के आधार पर यह है। (देखो चित्र ५७)

(३)

और चरज्या\* ़क्रान्ति स्पर्श रेखा × अक्षांश स्पर्शरेखा समीकरण (२) और (३) के समान पक्षों को जोड़ने से, कोज्या (नतकाल) + चरज्या

= कोज्या (नतांश)  $\times$  कोज्या (क्रान्ति)

अथवा नतकोटिज्या 🕂 चरज्या

कोज्या (नतांश) = अक्षांश कोटिज्या × क्रान्ति कोटिज्या

्रानतांश कोटिज्या

=(नतकोटिज्या +चरज्या) × अक्ष कोटिज्या × क्रांति कोटिज्या (ख)

नतांश कोटिज्या को भी शंकु कहते हैं। इस सूत्र से शंकु का मान आजकल की रीति के अनुसार दशमलव भिन्न में होगा। यदि भारतीय रीति के अनुसार लिखना हो तो इसको तिज्या (३४३८) के वर्ग से भाग देना होगा।

यह सूत्र उस समय काम देगा जब कि सूर्य उत्तर गोल में हो। यदि सूर्य दक्षिण गोल में हो तो चरज्या ऋणात्मक होगी (देखो चित्र ४२ की व्याख्या)। ऐसी दशा में ध्रुवांतर घर ६०० से अधिक होगा जिससे कोज्या (घर) ऋणात्मक होगी। इसलिए समीकरण (२) के दाहिने पक्ष का स्परे (अक्षांश) × स्परे (क्रान्ति) भी धनात्मक होगा जिससे समीकरण (ख) में चरज्या ऋणात्मक रहेगी परन्तु और कहीं अंतर न पड़ेगा। इसलिए समीकरण (ख) का व्यापक रूप यह होगा—

नतांश कोटिज्या

=(नत कोटिज्या±चरज्या) × अक्षकोटिज्या × क्रान्तिकोटिज्या (ग) जिसमें धन चिह्न उस समय लिया जायगा जब सूर्य या ग्रह की क्रान्ति उत्तर होगी और ऋण चिह्न उस समय जब क्रान्ति दक्षिण होगी।

नतांश कोटिज्या अथवा शंकु का मान जान लेने पर दृग्ज्या, छाया, छायाकर्ण इत्यादि पहले की ही तरह जाने जा सकते हैं इसलिए विस्तार की आवश्यकता नहीं है।

उदाहरण—यदि सूर्य की क्रान्ति १५° उत्तर या दक्षिण हो तो प्रयाग में जिस समय सूर्य का पूर्वनतकाल ३ घंटा ३० मिनट होगा उस समय उसका नतांश क्या होगा ?

सूर्य सिद्धान्त की रीति से

चरज्या
$$=rac{$$
क्रान्तिज्या $imes$ पलभा $imes$ विज्या $=rac{}{$ 9 $imes$ २०५ $]$ 

<sup>\*</sup>देखो पृष्ठ २०६

$$= \frac{\sqrt{341} \sqrt{4} \times \sqrt{4} \times \sqrt{5} \times \sqrt{5}}{\sqrt{4} \times \sqrt{4} \times \sqrt{5} \times \sqrt{5}}$$

$$= \frac{\sqrt{54} \times \sqrt{4} \times \sqrt{5} \times \sqrt{5}}{\sqrt{4} \times \sqrt{5} \times \sqrt{5}}$$

$$= \frac{\sqrt{54} \times \sqrt{5} \times \sqrt{5}}{\sqrt{4} \times \sqrt{5} \times \sqrt{5}}$$

= ४३८

परन्तु अन्त्या 🖚 व्रिज्या 🕂 चरज्या

= ३८७६ या ३०००

नतकाल= ३ घंटा ३० मिनट= ५२°३०

नतोत्क्रम ज्या = उज्या ५२°३०'

=9384

्रेडेद 
$$=$$
  $\frac{(3 + 6 + 93 \times 4) \times 3379}{3 \times 3 + 6}$  या  $\frac{(3 - 6 - 93 \times 4) \times 3379}{3 \times 3 + 6}$   $=$   $\frac{7 \times 37 \times 3379}{3 \times 3 + 6}$  अथवा  $\frac{9 \times 4 \times 3379}{3 \times 3 + 6}$ 

= २२०६ अथवा १४४४

परन्तु यहाँ शंकु उन्नतांश की ज्या के लिए प्रयुक्त है।

इसलिए जब सूर्य उत्तर गोल में होगा तब इष्टकाल में उन्नतांश की ज्या २२०६ कला और जब सूर्य दक्षिण गोल में होगा तब उन्नतांश की ज्या १४४४ कला होगी। इसलिए पहली दशा में—

उन्नतांश = ४०° और नतांश = ६०° - ४०° = ५०° वीर दूसरी दशा में उन्नतांश = २४° ५२′ और नतांश = १५° वर्

पहली दशा में दृग्ज्या 
$$= \sqrt{ [त्रज्या - \frac{2}{3} ] शंकु }^{\frac{1}{3}}$$

$$= \sqrt{ 99 - 28 - 28 - 28 - 28 } = \sqrt{ 99 - 28 - 28 } = \sqrt{ 99 - 28 } = \sqrt{ 9$$

नवीन रीति से-

समीकरण (ख) के आधार पर,

नतांश कोटिज्या = ( नतकोटिज्या <u>→</u> चरज्या ) × अक्षकोटिज्या × क्रान्ति-कोटिज्या

परन्तु चरज्या = स्परे क्रान्ति × स्परे कक्षांश [देखो पृष्ठ २०६ = स्परे १४° × स्परे २४° २४' = २६७६ × ४७४२

...नतांश कोटिज्या

=(कोज्या ५२°३०′±. १२७३) × कोज्या २५°२५ कोज्या १५०

===(-£0==±.46.₹ × (£0±5.₹ × 35. × 3

**=-१२७३** 

=:७३६१×:६०३२×:६६५६ या '४८१५×:६०३२×:६६४६

**≔ १६४२**२ या '४२०१

. जब क्रान्ति उत्तर होगी तब नतांश ५०°३' होगा, बौर जब क्रान्ति दक्षिण होगी तब नतांश ६५°३' होगा। पहली दशा में १२ अंगुल शंकु की छाया = १२ स्परे ५०°३'

=**१**२×१**.**9**६**४०

== १४:३२८ अंगुल

दूसरी दशा में, छाया = १२ × स्परे ६५° ६

= २५:६१३ अंगुल

किसी समय की छाया नापकर नतकाल जानना-

अभीष्टच्छाययाऽभ्यस्ता त्रिष्या तत्कर्णभाजिता । दृग्ज्या तद्वर्गसंयुद्धात् त्रिष्यावर्गाच्च यत्पदम् ॥३६॥ शङ्कुस्य त्रिभजीवाघ्नः स्वलम्बज्याविभाजितः । फलं त्रिभज्ययाऽभ्यस्तं स्वाहोरात्राधंभाजितम् ॥३७॥ उन्नतज्या तथा होना स्वान्त्या शेषस्य कार्मुकम् । उत्क्रमज्याभरेवं स्यात्प्राक्पश्चाच्च नतासवः ॥३८॥

अनुवाद—(३६) इष्टकाल की छाया को तिज्या से गुणा करके छाचाकर्ण से भाग देने पर दृग्ज्या आती है। तिज्या के वर्ग से दृग्ज्या के वर्ग को घटा कर वर्गमूल निकालने से (३७) शंकु प्राप्त होता है। शंकु को तिज्या से गुणा करके इष्ट स्थान की लम्बज्या से भाग देने पर छेद आता है। छेद को तिज्या से गुणा करके द्युज्या से भाग देने पर (३८) उन्नतज्या आती है। इसको अन्त्या से घटाने पर जो शेष बचता हो उसको उत्क्रमज्या समझ कर उत्क्रमज्या पिंड से धनु बनावे तो पूर्व या पच्छिम नतकाल ज्ञात होता है।

विज्ञान भाष्य-इन तीनों श्लोकों का सारांश यह है:-

(५) अन्त्या - उन्नत ज्या = नतोत्क्रमज्या

इन तीन क्लोकों के नियम ३४-३५ क्लोकों में लिखे हुए नियम के विलोम हैं इसलिए उनकी उपपत्ति भी वही है। हाँ, यहाँ छाया से दृग्ज्या अर्थात् नतांश ज्या का मान १३वें क्लोक में बतलाये गये नियम की तरह जानना चाहिए। यह पहले ही बतलाया गया है कि शंकु और छायाकर्ण के बीच का कोण नतांश होता है इसलिए छाया को छाया कर्ण से भाग देने पर दशमलव भिन्न में तथा इस फल को तिज्या से गुणा करने पर कलाओं में नतांश ज्या का मान निकल आवेगा।

इस रीति के सम्बन्ध में पंडित इन्द्रनारायण जी द्विवेदी लिखते हैं, "यद्यपि ३४-३५ म्लोकों के विपरीत गणना से ही ऊपर के म्लोकों में नतकाल बनाने की विधि कही गयी है तथापि इसी रीति से नतकाल में कुछ अंतर आ जाता है इसी से भास्कराचार्य ने इसे सुधार दिया है (देखो सिद्धान्त शिरोमणि)।"\*

परन्तु मेरी समझ में यह अंतर इसलिए नहीं पड़ता कि नियम अगुद्ध है वरन् इसका कारण छाया की नाप की स्थूलता है। यदि छाया दो तीन दशमलव स्थान तक ठीक ठीक नापी जाय और गुणा भाग में भी स्थूलता न आने पावे तो इस रीति से नतकाल जानने में कोई अगुद्धि नहीं हो सकती।

उदाहरण १ — यदि प्रयाग में किसी समय छाया १४.३३ अंगुल हो और सूर्यं की क्रान्ति १५० उत्तर हो तो पूर्वं या पिष्ठम नतकाल बताओं और यह भी बतलाओं कि घड़ी में क्या बजा है ?

सिद्धान्तीय रीति—
छाया = १४ २३३ अंगुल
...छाया कर्ण =  $\sqrt{92^2 + (18^2 + 3)^2} = 12^2 + 12^2$ 

और उन्नतज्या = 
$$\frac{2209 \times 3835}{3905} \times \frac{3835}{3359} = 2425$$
 कला

अन्त्या == ३८७६ (पहिले की तरह)

्रनतोत्क्रमज्या == ३८७६ -- २५**२**६ == १३४७ कला

ं.नतकाल == १३४७ कला का (उत्क्रम ज्या के अनुसार) धनु == ५२°३२' [देखो पृष्ठ १२०-१२१] == ३ घंटा ३० मिनट द सेकंड

यदि नतकाल पूर्व हो तो १२ घंटे में से घटाने पर और पिच्छम हो तो १२ घंटे में जोड़ने पर घूपघड़ी का समय ज्ञात होगा।

...यदि पूर्व नतकाल हो तो धूप-घड़ी में

१२ घंटा — ३ घंटा ३० मि० ८ सेकंड = ८ घंटा २६ मि० ५२ सेकंड होगा । और यदि पच्छिम नतकाल हो तो धूप-घड़ी में मध्याह्न के उपरान्त ३ घंटा ३० मिनट ८ सेकंड बीता है अर्थात् ३ बजकर ३० मिनट और ८ सेकंड हुआ है।

<sup>\*</sup> देखों हिन्दी साहित्य सम्मेलन से प्रकाशित सूर्य-सिद्धान्त पृष्ठ ६९।

यह ध्यान रखना चाहिए कि घड़ी का यह समय शुद्ध स्थानीय काल है। इसको रेलवे के समय से मिलाने के लिए काल-समीकरण संस्कार तथा देशान्तर संस्कार करना पड़ेगा जिसकी चर्चा इसी अध्याय के अंत में की जायगी।

नवीन रीति-

स्परे (नतांश) = 
$$\frac{छाया}{9२}$$
 =  $\frac{9 \times 33}{92}$  = 9.9889

ं.नतांश == ५२°३′

ं.शंकु = नतांश कोटि ज्या = कोज्या ५०°३' = '६४२९

समीकरण (ख) में सिद्ध किया गया है कि

नतांश कोटिज्या

इसलिए यदि पूर्व नत है तो समय होगा द बज कर ३० मिनट और पिछ्छम नत है तो साढ़े तीन बजा रहेगा।

नवीन रीति से नत काल निकालने में और सरलता होगी यदि समीकरण (१) से सीधे ही काम लिया जाय। इसका एक उदाहरण नीचे दिया जाता है:—

उदाहरण २—छाया=१४·३३ अंगुल और क्रान्ति=१ $x^0$  उत्तर तो प्रयाग में नत काल क्या है ?

स्परे (नतांश) = 
$$\frac{\varpi \alpha r}{q \cdot 7} = \frac{98 \cdot 3}{q \cdot 7} = 9 \cdot 9 \cdot 889$$

$$=\frac{\text{कोज्या ५०°३'} - \text{ज्या २५°२५'} \times \text{ज्या १५°}}{\text{कोज्या २५°२५'} \times \text{कोज्या १५°}}$$

$$= \frac{\cdot \xi 859 - \cdot \xi 855 \times \cdot \xi \xi \xi}{\cdot \xi 859 - \cdot \xi 999}$$

$$= \frac{\cdot \xi 859 - \cdot \xi 999}{\cdot \xi 999}$$

$$= \frac{\cdot \xi 859 - \cdot \xi 999}{\cdot \xi 999}$$

$$= \frac{\cdot \xi 859 - \cdot \xi 859}{\cdot \xi 999}$$

ं.नत काल==५२°३०'==३ घंटा ३० मिनट

उदाहरण ३--यदि छाया २५:६१३ अंगुल और सूर्यं की दक्षिण क्रान्ति १५° हो तो नत काल बतलाओ।

स्परे नतांश = 
$$\frac{छाया}{92}$$
 =  $\frac{24.893}{92}$  =  $2.9488$ 

ं. नतांश= ६५° ६

यहाँ क्रान्ति दक्षिण है इसलिए ध्रुवांतर ६०° से अधिक है और समीकरण (१) में कोज्या (ध्रुवांतर) अथवा ज्या (क्रान्ति) ऋणात्मक होगी।

इसलिए कोज्या (नत काल)

ं. नत काल == ५२° २६' == ३ घंटा २६ मिनट ५६ सेकंड किसी समय की कर्णाग्रा जानकर सूर्य का भोगांश निकालना—

> इष्टाग्राघ्ना स्वलम्बज्या स्वकर्णाङ्गुलमाजिता। क्रान्तिज्या सात्रिजीवाघ्नी परमापक्रमोद्धता ॥४०॥ तच्चापं भादिकं क्षेत्रं पर्दं भाष्याह्निको रवि:।

अनुवाद — (४०) इष्टकाल की अग्रा अर्थात् कर्णाग्रा को लम्बज्या से गुणा करके इष्टकाल के छाया-कर्ण से भाग दे दो तो भागफल सूर्य की क्रान्तिज्या होगी। इसको तिज्या से गुणा करके परमाप क्रम ज्या से भाग देकर भागफल का धनु बनाको । फिर सूर्य जिस राशि में हो उसका पद बनाकर सायन भोग का निश्चय (१७-१६) श्लोकों के अनुसार करो ।

विज्ञान भाष्य - इसका सारांश यह है:-

कर्णाग्रा × लम्बज्या = क्रान्ति ।ज्या

क्रान्तिज्या × व्रिज्या = सूर्यं का सायन भोगांश ज्या

पहले नियम में इष्टकाल की अग्रा (कर्णाग्रा अथवा कर्णवृत्ताग्रा) से सूर्य की क्रान्ति जानने की रीति बतलायी गया है जो २७वें और २२वें श्लोकों का विलोम रूप है [देखो २ वें श्लोक का समीकरण (४)]

दूसरा नियम जिससे क्रान्ति जानकर सूर्यं का सायन भोगांश निकाला जाता है इसी अध्याय के १७-१६ श्लोकों में तथा स्पष्टाधिकार के न्द्रवें श्लोकों में आ गया है। इसलिए यहाँ दुहराने की आवश्यकता नहीं है।

छाया की नोक जिस मार्ग पर चलता है वह खींचना-

इष्टे हि मध्ये प्राक्पश्चाद् वृत्ते बाहुत्रयान्तरे ॥४१॥ मत्स्यद्वयान्तरयुते स्त्रिस्पृक्सूत्रेण भाभ्रमः।

अनुवाद—जिस दिन शंकु की छाका की नोक का मार्ग खींचना हो उस दिन मध्याह्न के पहले और पिछे छाया की नोक के तीन विन्दु निश्चित करो। पहले और दूसरे तथा दूसरे और तीसरे विन्दु शों से तिमि बनाओ। प्रत्येक तिमि के सामान्य विदुओं पर जाती हुई रेखाओं को इतना बढ़ाओं कि वे मिल जायें। जिस विन्दु पर मिलें उसको केन्द्र मानकर छाया की नोक के तीनों विन्दुओं पर जाती हुई एक परिधि खींचो। बस यही परिधिखंड छाया की नोक का मार्ग भाष्रम रेखा उस दिन होगा।

विज्ञान भाष्य यथार्थ में छाया की नोक का मार्ग वृत्ताकार नहीं होता वरन् अतिपरवलय (hyperbola) के आकार का होता है। इसलिए यह नियम अशुद्ध है जिसको भास्कराचार्य, रंगनाथ जी इत्यादि सभी ने स्वीकार किया है। इसलिए इस पर बहुत विचार करने की आवश्यकता नहीं जान पड़ती।

लंका और इष्ट स्थान में सायन मेषादि राशियों के उदयकाल जानने की रीति—

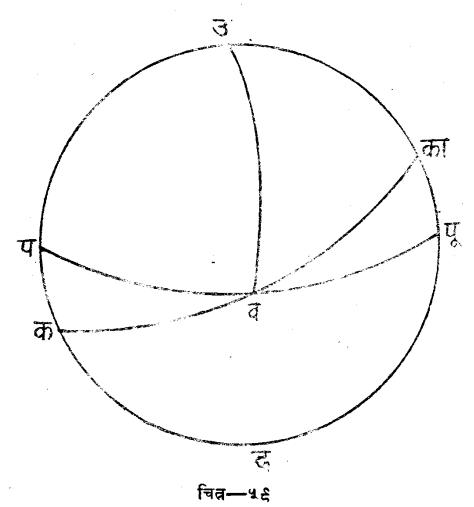
त्रिभद्यं कर्णाधंगुणाः स्वाहोरात्राधंभाजिताः ॥४९॥ कमादेकद्वित्रिभज्यास्तच्चापानि पृथक् पृथक् ।

स्वाधोऽधः प्रविशोध्याय मेषाल्लङ्कोदयासवः ॥४२॥ खागाष्टयोऽर्थगोऽगैकाश्शरत्यङ्किह्मांशवः । स्वदेशचरलण्डोना भवन्तीष्टोदयासवः ॥४३॥ व्यस्ता व्यस्तैयुतास्तैस्तैः कर्कटाद्यसवस्मृताः । व्युत्क्रमेण षडेवैते भवन्तीष्टास्तुलादय ॥४४॥

अनुवाद— (४१, ४२) एक, दो और तीन राशियों की ज्याओं को क्रम से तीन राशियों की चुज्या से गुणा कर दो और गुणनफलों को क्रम से एक, दो और तीन राशियों के अहोरात्राधों (चुज्याओं) से भाग दे दो, भजनफलों के धनु बनाकर अलग अलग रखो। पहला लंका में मेष राशि का उदयासु है, पहले को दूसरे से घटाने पर जो शेष आता है वह लंका में वृष राशि का उदयासु है और दूसरे को तीसरे से घटाने पर जो शेष होता है वह लंका में मिथुन राशि का उदयासु है। (४३) इनके मान क्रमानुसार १६७०, १७६५ और १६३५ असु अथवा प्राण हैं। इनसे इष्ट स्थान के अपने अपने चरखण्ड घटाने पर इष्ट स्थान के मेष, वृष और मिथुन राशियों के उदयासु जाने जाते हैं। (४४) यहीं उलटे क्रम से कर्कादि तीन राशियों के लंका में उदयासु हैं। इन्हीं में उलटे क्रम से अपने अपने चरखंडों को जोड़ने से इष्ट स्थान के कर्क, सिंह और कन्या के उदयासु होंगे। यही ६ उदयासु उलटे क्रम से तुला, वृश्चिक, धनु, मकर, कुम्म और मीन के उदयासु हैं।

विज्ञान भाष्य—सायन मेष अर्थात् वसंत संपात विन्दु क्षितिज के पूर्व विन्दु पर जिस क्षण आता है उस समय से सायन मेष राशि का उदय होने लगता है और जिस क्षण तक वसंत सम्पात से क्रान्ति वृत्त का ३० अंश क्षितिज के ऊपर नहीं आ जाता उस समय तक सायन मेष राशि का उदय होता रहता है। जितने समय में वसंत सम्पात विन्दु से क्रान्ति वृत्त का ३० अंश उदय होता है उसको सायन मेष राशि का उदयकाल कहते हैं। यह सूक्ष्मता के लिए असुओं में प्रकट किया जाता है। इसीलिए इस समय को सायन मेषराशि का उदयासु कहते हैं। इसके पश्चात् क्रान्ति वृत्ति का अगला ३० अंश जितने समय में उदय होता है उसको सायन वृष राशि का उदय काल या उदयासु कहते हैं। इसी प्रकार अन्य सायन राशियों के उदयासुओं के बारे में समझना चाहिए।

किसी स्थान में कौन राशि कितने समय में उदय होती है यह जानने के लिए पहले यह जानना सुगम होता है कि वह राशि विषुवत् रेखा (निरक्षदेश equator) पर कितने समय में उदय होती है। जब यह ज्ञात हो गया तब अपने स्थान का उदय काल जानने के लिए निरक्षदेश के उदय काल में कुछ संस्कार करना पड़ता है। हमारे ज्योतिष सिद्धान्त में विषुवत् रेखा और उज्जैन को जाती हुई देशान्तर रेखा के सामान्य विन्दु पर लंका स्थित मानी गयी है। इसलिए निरक्षदेश के उदयासु को लंका के उदयासु कहा गया है। लंका में मेष, वृष और मिथुन राशियों के उदयासु जानने का नियम ४२ श्लोक के उत्तराई और ४२वें श्लोक में दिया हुआ है जिसकी उपपत्ति चित्र ५६ से समझ में आवेगी।



उ, प, द, पू—लंका के क्षितिज के क्रम से उत्तर, पच्छिम, दक्षिण और पूर्व विन्दु।

प व पू--विषुवद्वृत्त जो लंका में सममण्डल भी होता है।

क व का -- क्रान्ति वृत्त ।

व-वसन्त सम्पात अथवा सायन मेष राशि का आदि विन्दु।

उ-उत्तरी ध्रुव का भी स्थान है।

पृथ्वी की दैनिक गति के कारण जितने समय में विषुद्यवृत्त का व पू भाग क्षितिज के ऊपर आता है उतने ही समय में क्रान्ति वृत्तको व का भाग भी क्षितिज के ऊपर आता है। इसलिए व का के उदय होने में उतना ही समय लगता है जितना ब पू के उदय होने में लगता है। परन्तु पूरे विषुवद्वृत्त (३६००) के उदय होने के समय को एक नाक्षत्र दिन\* कहते हैं जो २१६०० असुओं के समान होता है (पृष्ठ ६); इसलिए विषुवद्वृत्त के ३६०० अथवा २१६०० कला के उदय होने में जब २१६०० असुओं का समय बीतता है तब १ कला के उदय होने में १ असु का समय लगेगा। इसलिए यदि व पू का मान कलाओं में ज्ञात हो जाय तो उतने ही असुओं में व का का उदय काल निकल आवेगा।

अब देखना है कि व का और व पू का परस्पर क्या सम्बन्ध है। व पू का एक समकोण गोलीय तिभुज है जिसका व पू का कोण समकोण है और पू व का कोण विषुवद्वृत्त और क्रान्ति वृत्त के बीच का कोण अर्थात् सूर्य की परम क्रान्ति है। इस गोलीय तिभुज का भुज पू का क्रान्ति वृत्त के का विन्दु की क्रान्ति, भुज व का, का विन्दु का सायन भोगांश और भुज व पू, का विन्दु का विषुवांश है (देखो पृष्ठ २०१) इसलिए नेपियर के पहले नियम के आधार पर व का और व पू का सम्बन्ध जाना जा सकता है क्योंकि कोटि ज्या  $\angle$  का व पू = स्पर्शरेखा (व पू)  $\times$  कोटि स्पर्शरेखा (व का)

अथवा, विषुवांश की स्पर्शरेखा = परम क्रान्ति कोटिज्या
सायन भोगांश की कोटि स्पर्शरेखा
= कोज्या २३° २७'
कोस्परे (सायन भोगांश)

परन्तु हमारे आचार्य स्पर्शरेखा या कोटि स्पर्शरेखा का व्यवहार नहीं करते थे इसलिए उन्होंने गोलीय त्रिभुज उनका से इनका सम्बन्ध इस प्रकार निकाला था:—

<sup>\*</sup> पृष्ठ ७ पर बतलाया गया है कि किसी तारे के उदय होने के समय से उसके फिर उदय तक के समय को नाक्षत्र अहोरात्र या नाक्षत्र दिन कहते हैं। इसलिए वसन्त सम्पात विन्दु के उदय होने के समय से उसके फिर उदय होने तक के समय को भी नाक्षत्र दिन नहीं समझना चाहिए क्यों कि इतने समय में यह विन्दु अयन चलन के कारण लगभग ० १४ विकला पिष्ठिम हो जाने के कारण ० १००२ असु पहले उदय होगा। परन्तु यह भेद इतना सूक्ष्म है कि व्यवहार में दोनों परिभाषाओं को एक ही समझ लेने में कोई हानि नहीं। आजकल पाष्ट्रचात्य ज्योतिषी नाक्षत्र दिन की परिभाषा वही करते हैं जो पिछे दी हुई है।

\_\_\_\_\_ 'का' के भोगांश की ज्या × परम क्रान्ति कोटिज्या
'का' की क्रान्ति कोटिज्या

इससे व पू का जो मान कलाओं में आवेगा वहीं असुओं में 'का' के भोगांश का जदय काल होगा। इस साधारण समीकरण में 'का' के भोगांश की जगह जो धनु रखा जायगा उसी के लंका के उदयासु ज्ञात हो जायँगे। यदि इसकी जगह ३०°, ६०° और ६०° रखे जायँ तो ३०, ६० और ६० अंशों के भोगांशों के उदयासु अर्थात् सायन मेष राशि, सायन मेष और वृष राशि तथा सायन मेष, वृष और मिथुन राशियों के उदयासु क्रम से आ जायँगे। सायन मेष और वृष राशियों के उदयासुओं में से सायन मेष राशि के उदयासु घट।ये जायँ तो सायन वृष राशि के उदयासु और सायन मेष वृष और मिथुन राशियों के उदयासुओं में से सायन मेष और वृष के उदयासु घटाये जायँ तो सायन मिथुन के उदयासु प्राप्त होंगे।

यदि समीकरण (१) में 'का' का भोगांश ६०° हो तो 'का' की क्रान्ति सूर्य की परम क्रान्ति होगी। ऐसी दशा में 'का' के भोगांश की ज्या का मान सिद्धान्तीय रीक्ष्ति से ३४३८ कला और आधुनिक रीति से १ होगा। इसलिये 'का' की क्रान्ति कोटिज्या परम-क्रान्ति-कोटिज्या के समान होने से समीकरण का दाहना पक्ष ३४३८ या १ के समान होगा जिससे व पू का मान भी ६०° के समान होगा। इसका अर्थ

यह हुआ कि जब व का  $& e^\circ$  होगा तब व पू भी  $& e^\circ$  होगा। इसलिये मेषादि तीन राशियों के उदयासु  $& e^\circ \times & e^\circ = & e^\circ$  होंगे, जो १५ नाक्षत्र घड़ी या ६ नाक्षत्र घंटों के समान हैं।

४२वें श्लोक के पूर्वार्ध में लंका में मेष, वृष और मिथुन राशियों के उदयासु क्रम से १६७०, १७६५ और १६३५ दिये गये हैं जो समीकरण (१) से उपर्युक्त नियम के अनुसार प्राप्त हुए हैं और नीचे लिखे उदाहरण से स्पष्ट होंगे।

उदाहरण-लंका में वृष राशि के उदयासु क्या हैं?

पहले मेष राशि के उदयासु जानना चाहिए। इसके लिए समीकरण (१) में 'क' का भोगांश ३० रखना होगा। इस समय 'का' सायन मेष का अन्तिम विन्दु और सायन वृष का आदि विन्दु है जिसकी क्रान्ति स्पष्टाधिकार के २०वें श्लोक से जानी जा सकती है।

'का' की क्रान्तिज्या = 
$$\frac{521 30^{\circ} \times 935^{\circ}}{3835}$$
=  $\frac{8085 \times 835^{\circ}}{3835}$ 
=  $525 \times 835^{\circ}$ 
=  $525 \times 835^{\circ}$ 
=  $525 \times 835^{\circ}$ 

ं. का की क्रान्ति = ७०३ कला == ११°४३′ ७०३ कला की उत्क्रमज्या = ७२ कला

ं का की क्रान्ति कोटिज्या == ३४३८ - ७२ [देखो पृष्ठ २०८] == ३३६६ कला

परम क्रान्ति कोटिज्या का मान जानने के लिए पहले परम क्रान्ति अर्थात् २४° की उत्क्रमज्या जानना चाहिए जो २६८ कला है।

इसलिए परम क्रान्ति कोटिज्या == ३४३८ -- २६८ == ३१४० कला

.. समीकरण (१) से

ं व पू=र७°५०'=१६७०'

अर्थात् मेष राणि के उदयासु १६७० हैं।

अब सायन मेष और वृष राशियों के सम्मिलित उदयासु जानना चाहिए।

इस समय 'का' का भोगांश ६०° और इसकी क्रान्ति सायन वृष के अंतिम विन्दु की क्रान्ति होगी।

सायन वृष के अन्त की क्रान्तिज्या

$$=\frac{\sqrt{341} \cdot \sqrt{60} \times \sqrt{326}}{\sqrt{3436}}$$

$$=\frac{\sqrt{320} \times \sqrt{326}}{\sqrt{3426}}$$

$$=\sqrt{329} \times \sqrt{326}$$

- .. सायन वृष के अन्त की क्रान्ति = २०°३ द' परन्तु २०°३ द' की उत्क्रमज्या = २२२'
- ं. २०°३८ की कोटिज्या == ३४३८ २२२== ३२१६
- ं. समीकरण (१) से,

ज्या ( व पू ) = 
$$\frac{\overline{\sigma}ar \xi \circ \times \overline{\xi} \circ \times \overline{\xi} \circ \times \overline{\xi}}{\overline{\xi} \circ \xi}$$

$$= \frac{\overline{\xi} \circ \overline{\xi} \times \overline{\xi} \circ \overline{\xi}}{\overline{\xi} \circ \xi}$$

= २६०८ कला

े मेष और वृष राशियों के सम्मिलित उदयासु = ३४६८

परन्तु मेष राषि के उदयासु

= १६७०

ं वृष राशि के उदयासु

== १७६5

श्लोक में इसकी जगह १७६५ असु लिखे हैं।

यह ऊपर बतलाया ही जा चुका है कि सायन मेष, वृष और मिथुन के सिम्मिलित उदयासु ५४०० हैं और यह सिद्ध हुआ है कि सायन मेष और वृष के सिम्मिलित उदयासु ३४६८ हैं, इसलिए मिथुन के उदयासु इन दोनों के अंतर अर्थात् १६३२ के समान हैं। श्लोक में १६३५ दिया है। यह अंतर गणना की स्थूलता के कारण है।

अब यह सिद्ध हो गया है कि सूर्य की परम क्रान्ति २४° नहीं है वरन सं० रैक्टिन वि० में २३°२६ ४७ %.३४ है और प्रतिवर्ष ० %४६८ के लगभग घटती जाती है [देखो पृष्ठ २६८]। इस प्रकार परम क्रान्ति में १ कला की कमी प्रायः सवा सौ वर्षों में होती है। इसलिए विक्रम की २१वीं शताब्दी के पहले ४० वर्षों तक परम क्रान्ति को २३°२७ मान कर सायन मेष इस्यादि के उदयासु जानने में पर्याप्त सूक्ष्मता होगी।

नवीन रीति से २३°२७ की ज्या = ०.३६७६ जिसे नवीन रीति से सूर्यं की परम क्रान्तिज्या समझना चाहिए।

स्पष्टाधिकार के २५वें श्लोक के अनुसार सायन मेष के अन्तिम विन्दु की क्रान्तिज्या

$$=\frac{\sqrt[3]{2}}{2} \left[ \text{ नवीन रीति से त्रिज्या= ? } \right]$$

o33P.=303\$.×x.=

ं.सायन मेष के अन्तिम विन्दु की क्रान्ति = ११°२६ व इसी प्रकार सायन वृष के अन्तिम विन्दु की क्रान्तिज्या

**=.5€**€ X . ₹8.68 = .₹38€

ं, सायन वृष के अन्तिम विन्दु की क्रान्ति = २०°६.७

क्रान्तियों के इन मानों से उदयासु जानने के लिए समीकरण (१) में उचित संशोधन करने पर, सायन मेष के लिए

ज्या ( व पू ) = 
$$\frac{\sigma a 1 + \sigma^{\circ} \times \sigma^{\circ} + \sigma^{\circ} + \sigma^{\circ} + \sigma^{\circ} \times \sigma^{\circ}}{\sigma^{\circ} + \sigma^{\circ} + \sigma^{\circ} + \sigma^{\circ} + \sigma^{\circ} + \sigma^{\circ} + \sigma^{\circ} \times \sigma^{\circ} + \sigma^{\circ} \times \sigma^{\circ} \times \sigma^{\circ} + \sigma^{\circ} \times \sigma^$$

च्च .४**६५**२

🦲 सायनमेष के उदयासु == १६७५

सायन मेष और वृष के सम्मिलित उदयासु के लिए

$$=\frac{. \leq \xi \xi \times . \leq 9 \circ \xi}{. \xi \leqslant 5}$$

= .5884

🐪 सायन मेष और वृष के उदयासु≕३४६६

ं. सायन वृष के उदयासु = ३४६६ - १६७५ == १७६४ क्वीर मिथन के उदयास = ४४०० - ३८६६

अर्थेर मिथुन के उदयासू = ५४०० - ३४६९ = १९३१

नेपियर के पहले नियम के आधार पर सायन मेष के उदयासु इस समीकरण से भी ज्ञात हो सकते हैं।

विषुवांश की स्पशंरेखा 
$$=$$
  $\frac{\text{कोज्या २३°२७'}}{\text{कोस्परे ३०°}}$   $=$   $\frac{:\epsilon १७५}{१.७३२१}$   $=$  .५२६७

- ∴ विषुवांश = २७° ३४′.**५ =** १६७४.५
- ... सायन मेष के उदयासु = १६७४.५

सायनमेष और वृष के विषुवांश की स्पर्शरेखा
कोज्या २३°२७'
कोस्परे ६०°

- ं. विषुवांश≕५७°४६′
- ... सायनवृष के उदयासु = ३४: ६ १६७४.५

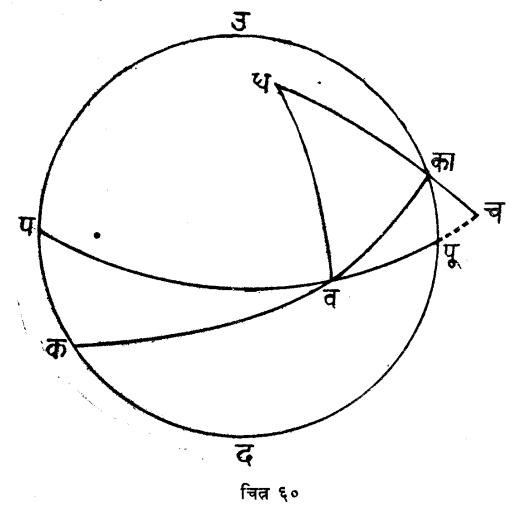
= १७६४.५

परन्तु उन कोणों या धनुओं की स्पशंरेखाओं के मान सूक्ष्मतापूर्वक नहीं निकल सकते जो ६०° से अधिक हैं इसलिए यह रीति व्यापक नहीं है।

इस प्रकार लंका में मेषादि तीन सायन राशियों के उदयकाल यह हुए :---

सायन	সং	चीन रीति	से	नवीन बेघों के अनुसार				
राशियाँ	असुओं में	पलों में	मिनटों में	असुओं में	पलों में	मिनटों में		
मेष	१६७०	२७=	१११	१६७५	२७६	१११.७		
वृष	१७ <u>६</u> ५	225	१२०	१७२४	<b>२</b> ६६	११८.६		
मिथु न	१६३४	<b>३</b> २३	१२६	१८३१	<b>३</b> २२	१२८.७		

अब वह देखना है कि विषुवत् रेखा के सिवा किसी अन्य स्थान में जिसका उत्तरी अक्षांश अ है सायन मेषादि तीन राशियों के उदयासुक्या हैं।



उ पूद प—उस स्थान का क्षितिज वृत्त जिसका उत्तरी अक्षांश अ है
ध—उत्तरी आकाशीय ध्रुव
व—वसन्त सम्पात
प व पू—विषुबद्वृत्त
क व का—क्रान्तिवृत्त

पूच-- का विन्दु का चर जो क्षितिज के नीचे है।

जिस समय वसन्त सम्पात विन्दु उदय होता रहता है उस समय वह ठीक पूर्व विन्दु पर होता है। इसलिए इस समय क्रान्तिवृत्त और विषुवद्वृत्त दोनों पूर्व विन्दु पर रहते हैं। जितने समय में क्रान्तिवृत्त का व का भाग क्षितिज के ऊपर आता है उतने ही समय में विषुवद्वृत्त का व पू भाग क्षितिज के ऊपर आता है इसलिए व का में उदयासु व पू के उदयासु के समान है। क्रान्तिवृत्त के का विन्दु से जो ठीक क्षितिज पर है ध का च ध्रुवप्रोतवृत्त खींचा गया है जो विषुवद्वृत्त से क्षितिज के नीचे च

विन्दु पर मिलता है। इसलिए विषुवद्वृत्त का व पू च भाग का विन्दु का विषुवांश है। लंका में क्रान्तिवृत्त का का विन्दु और विषुवद्वृत्त का च विन्दु एक साथ क्षितिज पर आते हैं जैसा कि अभी बतलाथा गया है। परन्तु अ अक्षांश पर पू च भाग क्षितिज के नीचे ही रहता है जब का विन्दु अ अक्षांश में क्षितिज पर आ जाता है। इसलिए अ अक्षांश के स्थान में व का के उदयासु व पू के उदयासुओं के समान हैं जो व पू च से पू च घटाने पर आता है। पृष्ठ २०६—२१० में बतलाया गया है कि यही पू च का विन्दु का चर-काल है। इसलिए यह सिद्ध हुआ कि लंका के उदयासुओं में से चर-काल घटाने पर इष्ट स्थान के उदयासु निकलेंगे। पृष्ठ २९० में बतलाया गया है कि चर ज्या—क्रान्ति स्पर्शरेखा × अक्षांश स्पर्शरेखा।

(१) जब व का=३० $^{\circ}$ 

तब का की क्रान्ति=११°२६'

इसलिए प्रयाग में जिसका अक्षांश २५°२५ है, का विन्दु की चर ज्या

= स्परे ११°२६' × स्परे २५°२५'

=: २०३२ × '४७५२

- ं.चरांश =५°३३<sup>र</sup>्
- ं.का विन्दु के चरासु = ३३३
- .. प्रथाग में व का के उदयासु = १६७५ ३३३ = १३४२

अर्थात् प्रयाग में सायन मेष के उदयासु == १३४२

(२) जब व का == ६०°

तब का की क्रान्ति = २०°६'.७ = २०°१०'

इसलिए तब प्रयाग में का की चरज्या

=स्परे २०°१०′ × स्परे २४°२५

= · 3 & 6 8 . × . × 8 6 \$ 5

<del>=</del> १७**४५** 

- ं. का का चरांश≕ः०°३′
- ∴. का के चरासु == ६०३
- . . प्रयाग में व का के उदयासु == ३४६६ − ६०३

== २८६६

अर्थात् प्रयाग में सायन मेष और वृष राशियाँ २८६६ असुओं में उदय होंगी। परन्तु सायन मेष राशि १३४२ असुओं में उदय होती है। इसलिए सायन वृष राशि २८६६ — १३४२ == १५२४ असुओं में उदय होगी।

- (३) जब व का **—**६०<sup>0</sup> तब का की क्रान्ति — २३<sup>0</sup>२७
- ं. प्रयाग में का की चरज्या

=स्परे २३ $^{\circ}$ २७'×स्परे २५ $^{\circ}$ २५'

= x = 3

- ं. का का चरांश==११<sup>०</sup>५४
- .ं. का के चरासु==७१४
- .. प्रयाग में व का के उदयासु = ५४०० ७१४ = ४६८६

अर्थात् प्रयाग में सायन मेष, वृष और मिथुन राशियां ४६८६ असुओं में उदय होंगी। परन्तु सायन मेष और वृष राशियां २८६६ असुओं में उदय होती हैं, इसिलए सायन मिथुन राशि ४६८६ — २८६६ — १८२० असुओं में उदय होंगी।

इस तरह यह प्रकट है कि सायन मेष के अन्तिम विन्दु के च्रासु ३३३, सायन वृष के अन्तिम विन्दु के चरासु ६०३ और सायन मिथुन के अन्तिम विन्दु के चरासु ७१४ हैं। पहले और दूसरे का अन्तर २००, तथा दूसरे और तीसरे का अन्तर १११ है। इन्हीं को वृष और मिथुन के चरखंड ४३वें इलोक के उत्तरार्ध में कहा गया है जिसका तात्पर्य नीचे के कोष्ठक से स्पष्ट हो जायगा:—

सायन राशियाँ	लंका में उदयासु	चरखंड असुओं में	प्रयाग में उदयासु
मेष	१६७५	— ३३३	१३४५
वृष	<b>१</b> ७६४	<b>– २</b> ७०	१५२४
मिथुन	१६३१	— १११	१६२०

४४वें श्लोक के पूर्वार्ध में यह बतलाया गया है कि सायन कर्क, सिंह और कन्या राशियों के उदयासु किस प्रकार ज्ञात होंगे। लंका में कर्क के उदयासु वहीं होंगे जो मिथुन के हैं, सिंह के वह होंगे जो वृष के हैं और कन्या के वह होंगे जो मेष के हैं। इनमें अपने-अपने चरखंड जोड़ने पर इष्ट स्थान के उदयासु निकल आवेंगे जो आगे के कोष्ठक से स्पष्ट होगा:—

सायन राशियाँ	लंका में उदयासु	चरखंड असुओं में	प्रयाग में उदयासु		
कर्क	१९३१	+ १११	२०४२		
सिंह	१७६४	<del>+</del> २७०	२०६४		
कन्या	१६७५	+333	२००८		

इसकी उपपत्ति यों है:---

क्रान्तिवृत्त के किसी विन्दु का का विषुवांश जानने के लिए समीकरण (१) का प्रयोग किया जाता है जो यह है

प्राचीन तथा अर्वाचीन दोनों रीतियों से यह सिद्ध है कि किसी कोण की ज्या उसके परिपूरक (Supplementary) कोण की ज्या के समान होती है [देखो पृष्ठ १२६—१२८] अर्थात् ज्या (क) = ज्या (१८०० - क) जहाँ क किसी कोण का मान है। इसलिए यह सिद्ध है कि

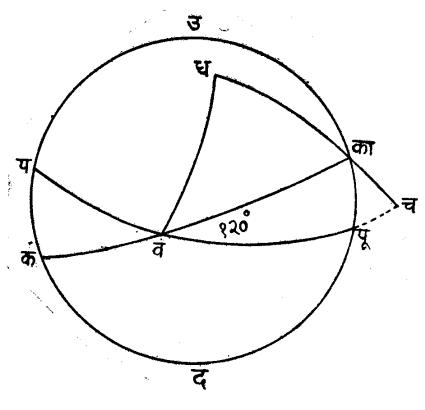
ज्या (व पू) च्ज्या (१८०० – व पू) और ज्या (काका भोगांश) = ज्या (१८०० – का का भोगांश) इसलिए ज्या (१८०० – व पू)

उपर बतलाया गया है कि जब का का भोगांश अर्थात् व का ६०° होता है तब का का विषुवांश अर्थात् व पू ५७°४६′ होता है, इसलिए समीकरण (२) के अनुसार जब का का भोगांश १८०° — ६०° == १२०° होगा तब इसका विषुवांश १८०° — ५७°४६′ == १२२°११′ होगा। इसका अर्थ यह हुआ कि जितने समय में वसंत संपात से क्रान्तिवृत्त का १२० अंश लंका में उदय होता है उतने समय में विषुवद्वृत्त का १२२°११′ उदय होता है। परन्तु क्रान्तिवृत्त की पहिली तीन राशियां जितनी देर में उदय होती हैं उतनी देर में विषुवद्वृत्त का भी ६०° उदय होता है। इसलिए चौथी राशि जितने समय में उदय होती है उतने समय में विषुवद्वृत्त का १२२°११′ — ६०° == ३२°११′ उदय होता है। परन्तु विषुवद्वृत्त का

 $32^{0}$ ११ $'=^{1}$ ६ $^{1}$ १', इसलिए इसके  $32^{0}$ ११' के उदय होने का समय =१६३१ असु। इसलिए सायन कर्क राशि के उदयासु १६३१ हैं जो सायन मिथुन के भी उदयासु हैं।

इसी प्रकार यह सिद्ध हो सकता है कि सायन सिंह राशि के उदयासु सायन वृष राशि के उदयासुओं के और सायन कन्या राशि के उदयासु सायन मेष राशि के उदयासुओं के समान हैं।

अब यह जानना है कि सायन कर्क राशि के उदयासु किसी अन्य स्थान में, मान लो प्रयाग में, क्या होंगे।



चित्र ६१

यह चित्र ६०वें चित्र के ही समान है अन्तर केवल यह है कि उसमें व का ६०° से कम है और यहाँ व का १२०० के समान है।

चित्र से यह प्रकट है कि व का जो १२०० के समान है प्रयाग में उतने ही समय में उदय होगा जितने समय में व पू उदय होता है। परन्तु व का का विषुवांश व पूच के समान है जिसमें पूच चरांश क्षितिज के नीचे है। इसलिए

व पू = व पू च --- पू च

परन्तु का विन्दु की क्रान्ति सायन वृष के अन्तिम विन्दु की क्रान्ति के समान अर्थात् २०°१० है क्यों कि वसंत संपात विन्दु से ६०° के भोगांश तक क्रान्ति जिस क्रम से बढ़ती है उसी क्रम से ६०° से १८०° तक के भोगांश तक वह घटती भी है अर्थात् सायन वृष के अन्तिम विन्दु की क्रान्ति सायन कर्क के अन्तिम विन्दु की क्रान्ति के समान होती है और सायन मेष के अन्तिम विन्दु की क्रान्ति सायन सिंह के अन्तिम विन्दु की क्रान्ति के समान होती है, इत्यादि।

इसलिए पूच=१०°३'
परन्तु व पूच=१२२°१९'
व्यॉकि यह १२०°के भोगांश का विषुवांश है।
इसलिए व पू=१२२°१९'--१०°३'
=११२°६'

... १२० भोगांश के उदयासु = ६७२८ परन्तु प्रथम तीन राशियों के उदयासु=४६८६ ... कर्क राशि के उदयासु=६७२८—४६८६ = २०४२

जो लंका में कर्क के उदयासुओं में १११ जोड़ने से आता है।

इसी प्रकार यह भी सिद्ध किया जा सकता है कि १५० भोगांश अर्थात् मेष सिह १ राशियों तक के उदयासु प्रयाग मे क्या होंगे। फिर प्रथम चार राशियों के उदयासु घटाने पर सिंह राशि के उदयासु निकल आवेंगे जो लंका में सिंह के उदयासुओं में २७० जोड़ने से भी प्राप्त सो सकते हैं।

सायन कन्या राशि का अन्तिम विन्दु जिसका भोगांश १८० है विषुवद्वृत्त से फिर मिल जाता है अर्थात् यही शरद संपात का स्थान है इसलिए यह वसंत संपात की तरह ठीक पूर्व में उदय होता है और इसका विषुवांश भी १८०० होता है।

इसी प्रकार सायन मेष से सायन कन्या तक की प्रत्येक राशि के उदयासु लंका में तथा उत्तरी गोलाई के अन्य स्थानों में क्या होते हैं जाना जा सकता है। अब वह दिखलाना है कि सायन तुला से लेकर सायन मीन तक की प्रत्येक राशि के उदयासु क्या हैं। ४४वें श्लोक के उत्तराई में इसके लिए बहुत ही सरल नियम यह दिया हुआ है कि मेष से कन्या तक के जो उदयासु हैं वही उलटे क्रम से तुला से मीन तक के उदयासु हैं अर्थात् कन्या के उदयासु तुला के उदयासु के समान हैं, सिंह के उदयासु वृश्चिक के समान हैं, इत्यादि।

सायन राशियाँ	लंका में उदयासु	चरखंड असुओं में	प्रयाग में उदयासु	सायन राशियां
१ मेष	१६७५	३३३	१३४२	१२ मीन
२ वृष	<b>१७</b> 28	<b>— २७</b> ०	१५२४	११ कुंभ
३ मिथुन	१६३१	- १११	१द२०	१० मकर
४ कर्क	१६३१	+ ११ १	२०४२	६ घनु
५ सिंह	<b>१</b> ७ <b>६</b> ४	+ २७०	२०६४	८ वृश्चिक
६ कन्या	१६७४	+===	२००८	७ तुला

इसकी उपपत्ति बतलाने के लिये केवल यह बतलाना पर्याप्त होगा कि तुला के उदयासु क्या हैं।

चित्र ६२ से प्रकट है कि जितनी देर में शरद-संपात से क्रान्तिवृत्त का श का भाग प्रयाग के क्षितिज पर आवेगा उतनी ही देर में विषुवद्वृत्त का श पू भाग भी क्षितिज पर आवेगा।

परन्तु श पू=श च+च पू

यदि का विन्दु सायन तुला का अन्तिम विन्दु माना जाय तो श का ३० अंश के समान होगा। श च का समकोण गोलीय तिभुज है क्योंकि का च ध, का विन्दु का ध्रुवप्रोत वृत्त है जो विषुवद्वृत्त से समकोण पर होता है। इसलिए इस समकोण गोलीय तिभुज में नेपियर के नियमों के अनुसार

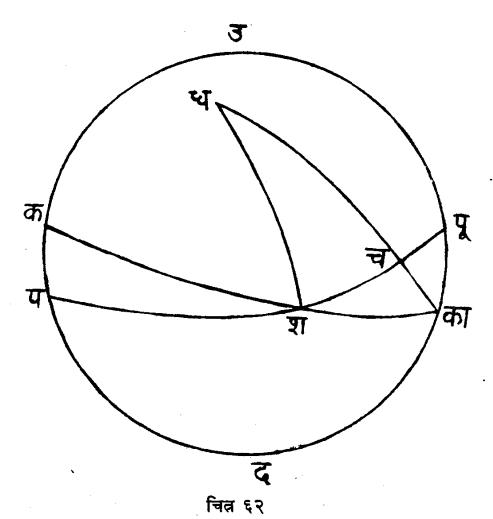
कोज्या (च श का) = स्परे (च श) 
$$\times$$
 कोस्परे (श का)

अर्थात् स्परे (च श) = कोज्या २३°२७'

अर्थात् स्परे (च श) = कोस्परे ३०°

=  $\cdot$  ५२६७ [देखो पृष्ठ ३०७]

• च श = २७°५४'.५ = १६७४.५ जो लंका में कन्या के उदयासु हैं।



यह चित्र ५६, ६० चित्रों के समान है अन्तर केवल इतना है कि यहाँ श शरद का सम्पात का स्थान है जहाँ से क्रान्तिवृत्त विषुवद्वृत्त के दिवखन हो जाता है। का च ध क्रान्तिवृत्त के का विन्दु का ध्रुवप्रोतवृत्त ।

चरांश च पू का मान जानने के लिए समकोण गोलीय तिभुज पूच का से काम लेना चाहिए जिसमें च का का विन्दु की दक्षिण क्रान्ति है। यह ११०२६ के समान होती है जब शका ३०० के समान होता है। च पू का कोण विषुवद्वृत्त और सितिजवृत्त के बीच का कोण है जो प्रयाग के लम्बांश के समान होता है (देखो ५०२५७)

इसलिये नेपियर के नियम के अनुसार
ज्या (च पू)=स्परे (च का) × कोस्परे (च पू का)
=स्परे ११०२६' × कोस्परे (६०० — २४०२५')
=स्परे ११०२६ × स्परे २५०२५'
=.०६६६
.च पू=५०३३'=३३३' [देखो पृष्ठ ३०६]
इसलिए श पू=१६७४.५ + ३३३
= २००८ कला

A STATE OF THE STA

इसलिए श का अर्थात् सायन तुला के उदयासु (प्रयाग मे) वही हैं जो सायन कन्या के उदयासु हैं।

इसी प्रकार यह भी सिद्ध हो सकता है कि सायन वृश्चिक, धनु इत्यादि के उदयासु भी क्रमानुसार सायन सिंह, कर्क इत्यादि के उदयासु हैं।

भोगां	श	विषुव	ांश	क्रान्ति उत्तर			
अंश	कला	अंश	कला	अंश	कला		
0	•	0	•	•	o		
३०	. 0	२७	४५	99	२८		
६०	•	*40	38	२०	90		
ह०	0	03	0	₹	२७		
१२०	o	9२२	99	२०	90		
१५०	٥	૧५૨	¥	98	२६		
१८०	0	१८०	0	0	0		
		:		क्रान्ति	दक्षिण		
२९०	•	२०७	પ્રય	99	₹8		
२४०	•	२३७	ጾዼ	२०	90		
२७०	o	२७०	v	२३	70		
३००	•	३०२	99	११ २०			
३३०	•	३३२	¥	99	78		
३६७	o	३६०	0	•	•		

ऊपर की सारिणी से यह प्रकट होगा कि क्रान्तिवृत्त के १२ प्रधान विन्दुओं के भोगांश, विषुवांश, क्रान्ति क्या हैं।

इससे प्रकट है कि लंका में सायन मेष, वृष इत्यादि राशियों के जो उदयासु हैं उन्हीं को कला समझकर जोड़ लेने से विषुवांश आते हैं। परन्तु यह ध्यान रहे कि यदि क्रान्तिवृत्त के किसी ऐसे विन्दु का विषुवांश जानता है जो उपर्युक्त १२ प्रधान विन्दुओं के सिवा अन्य विन्दु हैं तो अनुपात की रीति से काम नहीं चलेगा, क्योंकि कुछ स्थूलता हो जाती है। इसके लिए सबसे अच्छी रीति यही है कि चित्र ५६ और समीकरण (१) की रीति से काम लिया जाय।

अब तक जो कुछ लिखा गया है उससे सायन राशियों के उदयासु जाने जा सकते हैं परन्तु आजकल निरयन राशियों का भी प्रचार है जिनका आरम्भ मेष तथा अश्विनी के आदिविन्दु से होता है। यह विन्दु विक्रम की ६ठीं शताब्दी में वसंत संपात का स्थान था (देखो ६-१ श्लोकों का विज्ञान भाष्य)। इसलिये आवश्यक है कि निरयन राशियों के उदयासु भी संक्षेप में बतला दिये जायें।

यह बतलाया गया है कि सायन भोगांश से अयनांश घटा दिया जाय तो निरयन भोगांश आता है, परन्तु अयनांश प्रतिवर्ष ५ द. ६६ के लगभग बढ़ता है (देखो पृष्ठ १५०) और १६६२ वि० की मेष संक्रान्ति के समय यह २२°४९ के लगभग था (देखो पृष्ठ २५२)। सुविधा के लिये विक्ताओं की गणना छोड़ दी गई है जिससे व्यवहार में बहुत कम कन्तर पड़ता है। अयनांश २२°४९ मानने का अर्थ यह है कि जब सायन भोगांश २२°४। होता है तब निरयन भोगांश शून्य होता है अर्थात् तब निरयन मेष राशि का आरम्भ होता है, और जब सायन भोगांश ५२°४९ होता है तब निरयन वृष का आरम्भ होता है। इसी तरह मिथुन, कर्क इत्यादि निरयन राशियों का निश्चय कर लेना चाहिए।

तिरयन मेष राशि के उदयासु जानने के लिए यह देखना पड़ता है कि कान्तिवृत्त का वह भाग जो २०४९ अर ५२०४१ सायन भोगांशों के बीच में हैं कितने समय में उदय होता है। इसलिए पहले यह जानना आवश्यक है कि वसंत सम्पात और निरयन मेष के आदि विन्दु के बीच का भाग कितने समय में उदय होता है। फिर यह जानना पड़ता है कि वसंत सम्पात और निरयन मेष के अन्तिम विन्दु के बीच का भाग कितने समय में उदय होता है। दोनों का जो अंतर आता है वही निरयन मेष के उदयासु हैं। इसके लिए निरयन मेष के आदि और अन्तिम विन्दु की क्रान्तियां जी जाननी पड़ती हैं।

निरयन मेष के आदि विन्दु की क्रान्तिण्या

=ज्या २२'४१° × ज्या २३° २७' [गृष्ठ ३०५]

=.3545×.3436

=.9438

े. निरयन मेष के आदि विन्दु की क्रान्ति == 5° ४६'
निरयन वृष के आदि विन्दु की क्रान्ति ज्या

च्चा ५२° ४१' × ज्या २३° २७' =.३१६५

... निरयन वृष के आदि विन्दु की क्रान्ति == १८° २७ यही निरयन मेष के अन्तिम विन्दु की क्रान्ति भी है। निरयन मेष के आदि विन्दु के विषुवांश की ज्या

- ़: विषुवांश=२०°४६′=१२४६′
- ं. लंका में अयन भाग के उदयासु = १२५६ प्रयाग में निरयन मेष के आदि विन्दु की चरज्या

- ∴ चरांश≕४°१४
- .. निरयन मेष के आदि विन्दु के चरासु == २५४
- ्रियाग में अयन भाग के उदयासु = १२४६ २४४ = १००५

इसी प्रकार निरयन मेष के अन्तिम विन्दु अथवा निरयन वृष के आदि विन्दु के विषुवांश की ज्या

ं. विषुवांश = ५०°१७' = ३०१७' इसलिए लंका में अयन भाग और निरयन मेष के उदयासु = ३०१७ परन्तु प्रयाग में निरयन मेष के अन्तिम विन्दु की चरज्या

=स्परे १८°२७ ×स्परे २५°२५

='3336X'8647

**च्च∙१५**८६

चरांश=६°७′=५४°७′

.. प्रयाग में अयन भाग और निरयन मेष के उदयासु = ३०१७ - ५४७= २४७०

परन्तु प्रयाग में अयन भाग के उदयासु = १००५

- ..., निरयन मेष के ,, = १४६४
- .\*. ,, ,, ,,का उदयकाल <del>==</del> २४४ पल == ४ घडी ४ पल

यदि प्रत्येक निरयन राशि के उदयासु जानने की रीति उपर्युक्त विवरण के साथ लिखी जायगी तो पुस्तक का आकार बढ़ने के सिवा कोई विशेष लाभ नहीं होगा। इसी रीति से आगे की सारिणी बनायी गयी है जिससे यह पता चल जायगा कि निरयन राशि के उदयासु या उदय काल किसी स्थान में कैसे निकाले जा सकते हैं:—

दूसरे स्तम्भ में क्रान्ति के पहले धन का चिह्न यह प्रकट करता है कि क्रान्ति उत्तर दिशा में है और ऋण का चिह्न यह प्रकट करता है कि क्रान्ति दक्षिण दिशा में है। सातवीं राशि तुला से क्रान्तियों का क्रम पहली ६ राशियों के क्रम की तरह है केवल दिशा में भिन्नता है।

तीसरे स्तम्भ में प्रत्येक राशि के आदि विन्दु का चरांश दिया हुआ है जिसकों कलाओं में लिखने से जो संख्या मिलतो है वही उस विन्दु के चरासु अथवा चर प्राण है। जब क्रान्ति उत्तर होती है तब उत्तरी गोलार्ध में चरासु घटाने पड़ते हैं और जब क्रान्ति दक्षिण होती है तब उत्तरी गोलार्ध में चरासु जोड़ने पड़ते हैं (देखो पृष्ठ २०६-२१०)। इसीलिए चरांश पहली ६ राशियों में ऋणात्मक और पिछली ६ राशियों में धनात्मक लिखा गया है। यह प्रयाग के चरांश है। अन्य स्थान के चरांश जानने के लिए चरज्या = क्रान्ति स्पर्शरेखा × अक्षांश स्पर्शरेखा वाले सूत्र में इष्ट स्थान का जो अक्षांश हो वह लिखकर गणना करना चाहिए।

							NGS kacam van d		en e	ACRES - CARR	Water of the P	(PHELY 1, SE)	eren er en en en	प्रकार व्यक्ति स्ट्राप्ट <del>कार</del> ा
मेष के राशि के समय	पल	≫	ಶ ಶ	w 0	<b>₩</b> 3v	3. (*	بر بر	9	<b>∝</b> ¥	•	₩.	<b>4</b> 5	0	
प्रयाग में में आदि से र उदय का	वही	>>	ហ	<u>مر</u> سد	8	<b>3</b> ( ()'	∞ mr	9 m	<i>?</i> ∕	<b>&gt;</b> N	€ 3	س <b>کنڈ</b>	na, O	
य व	त्य	>>	مر مر مر	≫ *	س %	w	W.	% ≫	`.e. >∞	ಶ್ ~	<b>34</b> (%)	» v	<b>~</b> ≫	
<u>प्रयाग में</u> यकाल (नाक्षत्र)	वड़ी	>	>	<del>54</del>	ਤਾਂ	∌€	<b>≥</b> €	<b>⊅</b> {	<b>ઝ</b>	<b>が</b> 	>	m	m	
र्ष व	कला	عر رہ	ur	ผ	94 M	ur ur	લડ ~	av av	U. W.	ก	or m	٥ ٣	<b>ઝ</b>	
प्रयाग में यांश	अंध	ر اج	લ	mr mr	≫ mr	₩.	19°	`ኦ፡ <b>ሰ</b> ፖ	<b>w</b> ∼ >>	mr ∴∴	<b>C</b>	3	~	
	कला	w ∾	)o	w. 0	es. U.	×	%	្រ	% >>>	m	W.	>0 ~	>	
लंका में उद- यांश	अंश	જ	∝ m	m∕ ov	m o	es.	9	45	m m	er G	m	ស្ត	8	
क	कला	જ	<u>໑</u> ~	0	W.	w	9	અ જ	9 ~	0	m o	w.	න ~	બડ જ
आदि विदु <sub>व</sub> विषुवांश	अंश	8	o ਤਾਂ	is U	≫ ~ ~	ಸ್ ≫	ह १	0	U Hr 3	€ 64 84	20 C	<b>3€</b> (*)	ም ማ የ	บ ช
ल च	कला	<b>m</b>	>>	<b>3</b> 4	R	8	න ආ	DY.	>>	۶¢ ۱۱	13	<u>۸</u>	<b>9</b>	
खंस च		>	R	9	مر	<b>5</b> 4	31	<b>م</b> ز	B	Ö	>	×	><	
प्रया	अंस	i	ı	+	+	+	+	+	+	1	1	-	1_	- <del></del>
प्रयाग में आदि प्रया विंदु का	।श कला अंग्र	<b>≫</b>	ب	<b>ઝ</b> એ	به مر	9 %	(S)	>> ~	9	<u>ه</u>	<i>₩</i>	9 %	GY MY	>> ~
ाम में आ बिंदु का	<del>थे</del> इ	>	ભ	۵٠ ۵٠	<b>o</b>	w	~	<b>Do</b>	W	<b>∞</b> *	°~	ur	~	>
<u>ਸੰਧਾ</u>	अंग			1	-	1	1	_+_	+	+	+	+	+	<u> </u>
भी	कला	<b>"</b> ≫	9 (Y	% ₹ 	هم. دو	PK II	>° >*	યુ %	9	m² ⊅' ≈~	9.2°	n n	<b>≫</b>	₩ >>
आदि विदु <sub>व</sub> कान्ति		រេ	រ	(C) (D)	8	es.	a	រេ	្ធ	<b>6</b> ~	<b>~</b>	mr ~	œ	រេ
आ	अं.	+	+	+	+	+	+	ļ	1	ï	1_	ı	1	+
निरयन	रामिथा	<u> </u>		मिधुन	•IC		कत्या	) 	वृध्यिक	lE-9	मकर	कुरभ	<u> </u>	   <b>o</b>
म	7	मुख	ু বু	垂	<del>18</del>	सिल्ह इ	16	तुल।	्वं	त्य स्र	में	<b>16</b> 0	मीम	मेव

४थे स्तम्भ में जो चरखंड दिया हुआ है वह पासवाली दो राशियों के आदि दिंदुओं के चराशों का अन्तर है जिससे जाना जाता है कि पहली राशि के आदि विन्दु से अन्तिम विन्दु तक चरांश में क्या अन्तर पड़ता है। जैसे—

मेष राशि का चर खंड

- =वृषराशि के आदि विदु का चरांश
- = मेषराशि के आदि विंदु का चरांश
- =- £00'-(x°98')
- =- 4°9′+8°98′
- =- x° x 3'

## सिंह राशि का चरखंड

= कन्या राशि के आदि विंदु का चरांश - सिंह राशि के आदि विंदु का चरांश

$$= -9°73' - (-5°80')$$

ध्यान देने से प्रकट होता है कि पहली ६ राशियों के चरखंड दूसरी ६ राशियों के चरखंडों के परिमाण में क्रमानुसार समान हैं। केवल + या - चिह्नों में अन्तर है।

भवें स्तम्भ में प्रत्येक राशि के आदि विन्दु का विषुवांश दिया हुआ है। यदि इसको कलाओं में लिखा जाय तो इतने ही असुओं में वसन्त सम्पात से उस राशि का आदि विन्दु लंका में उदय होगा। यदि पास वाली दो राशियों के विषुवांशों का बन्तर निकाला जाय तो यही उत्तरवाली राशि के उदयांश लंका में होंगे जो ६ ठें स्तम्भ में दिया हुआ है। इसको कला में लिखा जाय तो यही संख्या लंका में उस राशि के उदयांसु होंगे। लंका में राशि का जो उदयांश हो उसमें उसी राशि का चरखण्ड यदि धनात्मक हो तो जोड़ने और ऋणात्मक हो तो घटाने से इच्ट स्थान में उस राशि का उदयांश आता है जिसको कला में लिखने मे उस राशि के उदयासुओं को संख्या भी प्राप्त हो जायगी। दों स्तम्भ में प्रत्येक राशि का उदयकाल उदयासुओं में न लिखकर घड़ी, पलों में लिखा गया है जो अधिक व्यवहारात्मक है परन्तु कुछ स्थूल है क्योंकि ६ असुओं का १ पल होता है और ६ मे भाग देने पर पूरे पल खब नहीं आये हैं तब आधे से अधिक को १ मान लिया गया है और आधे से जो कम कार्य हैं उनको छोड़ दिया गया है।

क्षें स्तम्म में यह दिखलाया गया है कि मेष के आदि से पूरी राशि के उदय होने में क्या समय लगता है। जैसे यदि जानना है कि मेष के आदि से पूरे सिंह के उदय होने तक क्या समय लगता है तो सिंह के सामने क्षें स्तम्भ में २५ घड़ी ५२ पल इसका उत्तर है अर्थात् मेष, वृष, मिथुन, कर्क और सिंह राशियां प्रयाग में २५ घड़ी ५२ पल में उदय होती हैं। इस स्तम्भ से लग्न जानने में बड़ी सहायता मिलेगी। इसलिए यह भी यहां दे दिया गया है।

यह ध्यान में रखना आवश्यक है कि यह समय नाक्षत्र मान के अनुसार है जो सावन मान से कुछ भिन्न होता है। (देखो पृष्ठ ७, ८)।

इस सारिणी से यह बात सिद्ध होती है कि किसी स्थान में राणियों के उदयासु जानने के लिये केवल चरांश जान लेते से आवश्यक संशोधन सुगमतापूर्वक हो सकते हैं। परन्तु यह सारिणी सदैव काम नहीं दे सकती क्योंकि अयन चलन के कारण प्रत्येक निरयन राणि के आदि विन्दु के भोगांश और विषुवांश बढ़ते रहते हैं। इससे क्रान्ति, चरांश और चरखंडों में कुछ अन्तर होता जाता है। परन्तु यह अन्तर बहुत सूक्ष्म होता है क्योंकि अयन चलन के कारण भोगांश में प्रतिवर्ष केवल १ कला के लगभग वृद्धि होती रहती है इसलिए कम से कम २५ वर्ष से बाद सारणी में एक बार संशोधन कर देना आवश्यक है।

यह जानना कि किस समय क्रान्तिवृत्त का कौन विन्दु पूर्व क्षितिज में लग्न है

> गतगम्यासवः कार्या भास्करादिष्टकालिकात्। स्वोदयासुहता भुक्तभोग्या भवता खविह्निभिः ॥४५॥ अभीष्टघटिकासुभ्यो भोग्यासून् प्रविशोधयेत्। तद्वदेष्यभलग्नासून् एवं यातांस्तथोत्क्रमात् ॥४६॥ शेषं त्रिशत्क्रमाभ्यस्तमभुक्तोदयभाजितम्। भागादिहीनं युक्तं च तल्लग्नं क्षितिजे तथा। ४७॥

अनुवाद—(४५) जिस समय का लग्न जानना हो उस समय के स्पष्ट सूर्य से गतासु और भोग्यासु जानना चाहिये। सूर्य राशि के जितने अंश पर होता है उसको गतांश और राशि का जितना अंश सूर्य के भोगने को शेष रह जाता है उसको भोग्यांश कहते हैं। राशि के उदयासुओं को गतांश से गुणा करके ३० से भाग देने पर गतासु और भोग्यांश से गुणा करके ३० से भाग देने पर भोग्यासु जाने जाते हैं। (४६) सूर्योदय से जितनी घड़ी (समय) इष्ट काल तक बीत चुकी हो उसमें से भोग्यासुओं को घटा देना चाहिये। जो शेष हो उसमें से आगे आनेवाली राशि के उदयासुओं को घटाना

बाहिये। शेष में से इससे आगे की राशि के उदयासुओं को घटाना चाहिये। इसी प्रकार आगे आने वाली राशियों के उदयासुओं को घटाते जाने से जब शेष इतना रह जाय कि फिर आगे की राशि के उदयासुन घटे तो यही अशुद्ध राशि (न घटने वाली राशि) कही जायगी। परन्तु यदि गतासु से लग्न जानना हो तो जो राशियां सूर्योदय के पहले उदय हो चुकी रहती हैं उनके उदयासुओं को सूर्योदय होने में जितना समय हो उसमें से उलटे क्रम से घटना चाहिये अर्थात् पहले तो गतासु घटावे, फिर सूर्य की राशि से जो राशि पीछे हो उसके उदयासुओं को घटाना चाहिये फिर उससे पिछे की राशि के उदयासुओं को घटाना चाहिये इत्यादि, (४७) अंत में यदि कुछ शेष रह जाय तो उसको ३० से गुणा करके अशुद्ध राशि के उदयासुओं से भाग देना चाहिये। यदि क्रिया गतासु से की गयी हो तो भागफल को अशुद्ध राशि से घटाने पर और यदि यह क्रिया भोग्यासु से की गयी हो तो भागफल को जोड़ने से यह जात हो जाता है कि उस समय क्षितिज में क्रान्तिवृत्त का कौन विन्दु लग्न है।

विज्ञान भाष्य — ४७वें श्लोक के उत्तराद्धं का अर्थ करने में कई टीकाकारों ने अयनांश के जोड़ने-घटाने की भी चर्चा की है जो मेरी समझ में व्यर्थ है क्योंिक जब स्पष्ट सूर्य की राशि से लग्न जाना जाता है और सभी ग्रहों का स्पष्ट निरयन राशियों में किया जाता है तब सायन सूर्य से लग्न जानने की क्या आवश्यकता है। इसके अर्थ में भ्रम इसलिए होता है कि इन तीन श्लोकों में लग्न निकालने की दो रीतियां जो प्रायः एक ही सी हैं दी हुई हैं। यदि सूर्योदय से इष्टकाल तक का समय ३० घड़ी से कम हो तो भोग्यासुओं से काम लेना सुगम होगा और यदि इष्ट काल अगले सूर्योदय के निकट हो तो अगले सूर्योदय के गतासुओं से काम लेने में सुविधा होगी। इसीलिए अन्तिम लब्धि के जोड़ने घटाने की आवश्यकता पड़ती है। यह बात नीचे के २ उदाहरणों से स्पष्ट हो जायगी।

उदाहरण १. —सूर्योदय से १६ घड़ी १४ पल और ५२ घड़ी १० पल पर कौन-कौन लग्न होंगे जब कि सूर्योदय काल में सूर्य का निरयन भोगांश ३ रा४ ० १ ८ थी और सूर्य की स्पष्ट दैनिक गति ५७ २ १ है।

विकलाओं की गणना करने में गुणा भाग बहुत करना पड़ेगा इसलिए आगे जलकर सूर्य का निरयन भोगांश केवल कलाओं तक लिया जायगा।

१ली रीति---

पहिले यह जानना चाहिए कि सूर्योदय से १६ घड़ी १५ पल पर सूर्य का निरयन भोगांश क्या होगा।

६० घड़ी में सूर्य ५७ २१ आगे बढ़ता है ...१५ घड़ी में ,, १४ २० १५ " ,, और १ घड़ी में ,, ५७ २१ " ,, और १५ पल में ,, १४ ४० " ,,

ं, १६ घड़ी १५ पल में १५/३२ सूर्यं आगे बढ़ता है। इसलिए सूर्योदय से १६ घड़ी १५ पल पर सूर्य का निरयन भोगांश

ं इष्ट काल में कर्क राशि में सूर्य का गतांश ५°१७ और भोग्यांश ३०° — ५°१७ == २४°४३ == १४८३

परन्तु कर्क राशि के उदयासु (प्रयाग में) २०७५ हैं। इसलिए जब कर्क के ३०° अंश अथवा १८०० कला २०७५ असुओं में उदय होता है तब २४°४३ या १४८३ कितने समय में उदय होगा, अर्थात्

भोग्यासु = 
$$\frac{985 \times 2004}{9500}$$
=  $9090$ 
... भोग्यकाल =  $254$  पल =  $856$  ४५ पल

अर्थात् सूर्योदय से ४ घड़ी ४५ पल तक कर्क राशि उदय होती रहेगी। फिर सिंह राशि का उदय आरम्भ होगा।

इष्टकाल १६ घड़ी १५ पल

कर्क का भोग्यकाल	8	,,,	ጻ <b>ሂ</b>	"
अंतर	99	",	३०	,,
सिंह का उदयकाल	¥	"	३६	7.7
अंतर	X	",	४४	77
कन्या का उदयकाल	X	"	३३	27
अंतर		;	२१ प	ल

यही तुला का गत काल है।

<sup>\*</sup> जैसे कला के ६०वें भाग को विकला कहते हैं वैसे ही विकला के ६०वें भाग को प्रतिविकला समझना चाहिए जिसके लिए तीन चिन्हों ("") का प्रयोग किया गया है।

<sup>†</sup> यदि उदयासु की जगह उदयकाल पल में लिखा जाय तो गणना में सरलता होगी परन्तु कुछ स्थूलता आ जायगी।

इसलिए इष्टकाल में तुला राशि २१ पल तक उदय हो चुकी है और ५ घड़ी २१ पल तक और उदय होगी क्योंकि तुला का उदय काल प्रयाग में ५ घड़ी ४२ पल है। इसलिए इष्टकाल में तुला राशि पूर्व क्षितिज में लगी हुई है अर्थात् लग्न है। यह जानने के लिए कि तुला का कौन विन्दु लग्न है फिर अनुपात से काम सेना होगा। क्योंकि जब ५ घड़ी ४२ पल अर्थात् ३४२ पल में तुला के ३० अंश उदय होते हैं तब २१ पल में कितने उदय हो चुकेंगे।

३४२: २१:: ३०: तुला का गतांश

... तुला का गतांश=
$$\frac{?? \times ?^{\circ}}{?8?}$$
=  $?^{\circ} \times ?''$ =  $?^{\circ} \times ?''$ 

ं. सूर्योदय से १६ घड़ी १५ पल पर ६<sup>रा</sup>१°५१' लग्न है। यहाँ १°५१' उदित राशियों में जोड़ा गया है।

२री रीति--

यदि यह जानना हो कि सूर्योदय से ५२ घड़ी १० पल पर क्या लग्न है तो अगले दिन के सूर्योदय के गतांश से काम लेने में अधिक सुविधा होगी।

इष्टकाल से अगले सूर्योदय का समय

=६० घड़ी ─५२ घड़ी १० पल

= ७ घड़ी ५० पल

अगले सूर्योदय काल में सूर्य का निरयन भोगांश

६० घड़ी में सूर्य की गति = ५७ २१"

$$= \theta' \circ \theta' \subset \pi'''$$

२० पल में ,, = १६"७""

...७ वड़ी ३० पल में ,, ==७ रह″

.ं इष्टकाल में सूर्य का निरयन <mark>भो</mark>गांश

ं. इष्टकाल में कर्क राशि में सूर्य का गतांश ५°५१' = ३५१'

=804

ं गतकाल==६**७** पल

= १ घड़ी ७ पल

सूर्योदय होने में ७ घड़ी ५० पल है

सूर्योदय से १ घड़ी ७ पल पहले कर्क का आरंभ होगा

अंतर ६ घड़ी ४३ पल

मिथुन का उदयकाल ५ घड़ी ३५ पल

अंतर १ घड़ी ८ पल

ं इष्टकाल में पूरे वृष के उदय होने में १ घड़ी ८ पल शेष है। परन्तु वृष के ३०° या १८००' का उदय २६१ पल में होता है।

् , २९१: ६८:: १८००: लग्न का भोग्यांश

, . लग्न का भोग्यांश  $=\frac{\xi \times \xi \times 0}{\xi \in X}$ 

= ४२१'

== 0° **?** 

बोर वृष का भुक्तांश (गतांश)= ३०° - ७°१' = २२°५६'

ं इष्टकाल का लग्न =१<sup>रा</sup>२२°५६'

यहाँ अन्तिम लब्धि घटाई गयी है।

इस संबंध में यह बात ध्यान में रखनी चाहिए कि राशियों के उदयासु अथवा उदयकाल नाक्षत्रकाल में प्रकट किये जाते हैं और इष्टकाल धूपघड़ी के अनुसार जाना जाता है इसलिये यह सावन काल में होता है (देखो पू॰ ७, ८ तथा २१२)।

१ सावन दिन==६० सावन घड़ी

= २१६५६.१४ बसु

== ३६१० पल ( नाक्षत्र ) स्थूल रूप से

= ६० घड़ी १० पल ( नाक्षत्र )

... ६ सावन घड़ी = ६ नाक्षत्र घड़ी + १ नाक्षत्र पल

जिससे सिद्ध होता है कि सावन काल को नाक्षत्न काल में बदलना हो तो प्रति ६ सावन घड़ियों के लिए १ पल और बढ़ा देने से नाक्षत्न काल आ जाता है।

परन्तु इष्टकाल का स्पष्ट सूर्य निकाल कर लग्न की गणना करने में यह अन्तर नहीं पड़ता इसलिए सूर्य-सिद्धान्त का नियम बिल्कुल शुद्ध है क्योंकि जब

इट्टकान का स्पष्ट सूर्य निकाल लिया जाता है तब प्रश्न यह रहता है कि उस विन्दु से जिम जगह सूर्य इष्टकाल में है क्रान्तिवृत्त के उदय-विन्दु तक जो क्षितिज में लगा रहता है क्या अन्तर है। क्रान्तिवृत्त का वह भाग जो तात्कालिक या इष्ट-कालिक सूर्य और क्रान्तिवृत्त के उदय-विन्दु के बीच में है जितने नाक्षत काल में उदय होता है उतने ही सावन काल में सूर्य सूर्योदय काल के स्थान से इष्टकाल के स्थान तक पहुँचता है। हाँ यदि यह जानना हो कि सूर्योदय काल से इष्टकाल तक कितना नाक्षत काल बीता, तब यह गणना करनी पड़ेगी कि सूर्योदय काल में क्रान्तिवृत्त का जो विनदु उदय हो रहा था उससे इष्टकालिक उदय-विन्दु तक के उदयासु क्या हैं। क्रान्तिवृत्त का सूर्योदय कालिक विन्दु इष्टकाल में सूर्य से कुछ पण्छिम हो जाता है क्योंकि इष्टकाल तक सूर्य कुछ पूरब हट जाता है। इस बात का विचार उस समय अवश्य करना पड़ेगा जब कि उदयकालिक सूर्य के निरयन भोगांश से ही इष्टकाल का लग्न निकालना हो। नीचे इस रीति से भी लग्न जानने का उदाहरण दिया जाता है:—

३री रीति--

सूर्योदय से १६ घड़ी १५ पल पर लग्न क्या है ?

उदयकालिक सूर्य का निरयन भोगांश == ३<sup>रा५०</sup>१/६"

ं.कर्क का भोग्यांश = ३०° - ५°१' = २४°५६' = १४६६'

१८०● : १४६६ : : २०७५ : भोग्यासु

ं भोग्यासु =  $\frac{१४ \in E \times 209 \times}{2406} = 292 \times 25 \times 25 \times 25$ 

१६ घड़ो १५ पल धूपबड़ी के अनुसार होता है इसलिए यह सावन काल की इकाई में है।

सावन नाक्षत्र

६ घड़ी = ६ घड़ी १ पल

...१६ घड़ी १५ पल == १६ घड़ी १८ पल (स्थूल रूप से)

अब इसमें कर्क के भोग्यासु तथा सिंह, कन्या के उदयासु क्रमशः पूर्ववत् घटाने चाहिये।

१६ घड़ी १८ पल कर्क का भोग्यकाल ४ घड़ी ४८ पल अन्तर ११ घड़ी ३० पल सिंह का उदयकाल ५ " ३६ पल अन्तर ५ घड़ी ५४ पल
कन्या का उदयकाल ५ ,, ३३ पल
तुला का गतकाल २१ पल
इसके बाद की गणना पहले की ही तरह है।

इससे सिद्ध होता है कि चाहे तात्कालिक सूर्य का निरयन भोगांश जानकर सावनकाल को हो नाक्षत्रकाल समझकर काम निकाला जाय अथवा उदयकालिक सूर्य के निरयन भोगांश जानकर इष्टकालिक सायनकाल को नक्षत्रकाल में बदल कर काम निकाला जाय दोनों में कोई अन्तर नहीं पड़ता। हाँ सावनकाल से नाक्षत्रकाल बनाकर काम निकालने में कुछ सुगमता होती है।

इस रीति में प्रत्येक राशि का उदयकाल इष्टकाल में घटाना पड़ता है। यदि ३२०वें पृष्ठ को सारिणी के द्वें स्तम्भ से काम लिया जाय तो और भी सुविधा हो सकती है।

सूर्योदय काल में कर्क का भोग्यकाल — ४ घड़ी ४८ पल
परन्तु कर्क का उदयकाल — ५ घड़ी ४६ पल
दोनों का अन्तर — ० घड़ी ४८ पल

.. सूर्योदय काल में कर्क का गतकाल = ० घड़ी ५ द पल निरयन मेष के आदि से मिथुन के अन्त तक का उदयकाल = १४ घड़ी ३० पल

.. सूर्योदय काल में क्रान्तिवृत्त के उदित भाग का उदयकाल == १५ घड़ी २८ पल इष्टकाल १६ घड़ी १८ पल

इष्टकाल में क्रान्तिवृत्त के उदित भाग का उदयकाल
= ३१ घड़ी ४६ पल
जिससे कन्या तक का उदयकाल घट सकता है क्योंकि वह
३१ घड़ी २५ पल है

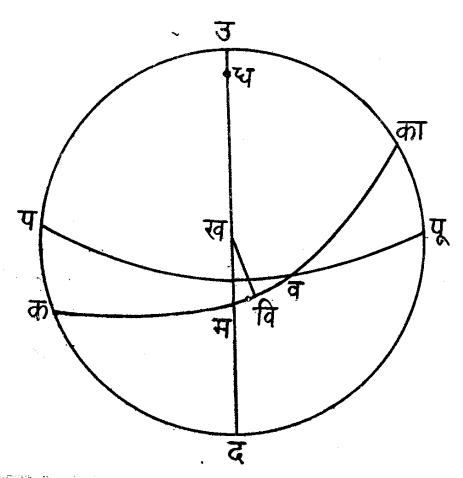
... तुला का गतकाल == २१ पल

अर्थात् इष्टकाल में तुला राशि लग्न है। तुला राशि का कौन विन्दु लग्न है
यह जानने के लिए पहले की तरह आगे की क्रिया भी करनी चाहिए।

भास्कराचार्यं ने सायन सूर्यं से लग्न साधन की रीति बतलायी है जो अधिक शुद्ध है क्योंकि यह बतलाया जा चुका है कि किसी राशि के ३० अंश के प्रत्येक अंश समानकाल में उदय नहीं होते इसलिए उचित यह है कि प्रत्येक अंश के उदयासु अलग-अलग जाने जायें। परन्तु यह काम कष्टप्रद है इसलिए यदि प्रत्येक अंश का अदयकाल समान समझकर अनुपात से काम लिया जाय जैसा कि सब करते हैं तो लग्न की राशि में कोई अन्तर नहीं पड़ेगा हाँ राशि के उदय-विंदु के निश्चय करने में तिक सा अन्तर पड़ जायगा। इसलिए यदि लग्न का नवांश या द्वादशांश शुद्धता-पूर्वक जानना हो तो सायन सूर्य से ही पूर्ववत् काम लेना चाहिए। ऐसी दशा में अयनांश का संस्कार करने पर निरयन लग्न का ज्ञान होगा।

## मध्य लग्न जानने की रीति—

प्राक्षरचान्ततनाडोभिः तस्माल्लंकोदयासुभिः। भानौक्षयधने कृत्वा मध्यलग्नं तथाभवेत्।।४८॥



चित्र ६३

उ, प, द, पू = प्रयाग के क्षितिजवृत्त के उत्तर, पिछम, दक्षिण और पूर्व विन्दु।

क व का = क्रान्तिबृत्त। उध ख म द = यामोत्तरवृत्त।

क = अस्त लग्न।

क = अस्त लग्न।

का = उदय लग्न । म = मध्य या दशमलग्न ।

वि = विविध लग्न।

व=वसन्त सम्पात।

ख = खस्वस्तिक।

अनुवाद—(४८) पूर्व या पश्चिम नतकाल, तात्कालिक सूर्य और लंका के उदयासुओं से तात्कालिक सूर्य और यामोत्तर वृत्त के बीच के कान्तिवृत्त के खंड को जान लो। पूर्व नतकाल हो तो इसको तात्कालिक सूर्य से घटा दो अन्यथा जोड़ दो तो मध्य लग्न ज्ञात हो जायगा।

विज्ञान भाष्य — क्रान्तिवृत्त का जो विन्दु यामोत्तरवृत्त पर होता है वही मध्यलग्न या दशमलग्न (Culminating point) कहलाता है। क्रान्तिवृत्त का जो विन्दु खस्वस्तिक से अत्यन्त निकट रहता है उसे विविध लग्न कहते हैं। उदयलग्न में ३ राशि घटाने से अथवा अस्तलग्न में तीन राशि जोड़ने से विविध लग्न ज्ञात होता है।

लंका में राशियों के उदय होने में जितना समय लगता है उतना ही समय उनके याम्योत्तरवृत्त के उल्लंघन करने में भी लगता है। यह सब स्थानों के लिए वही होता है। जैसे निरयन मेष राशि का उदयांश लंका में २६°१५ है। इसलिए लंका में मेष के उदयासु १७५८ हुए। इतने ही समय में मेषराशि सब स्थानों में यामोत्तरवृत्त का उल्लंघन करता है। इसी तरह अन्य राशियों के बारे में समझना चाहिए।

इसका कारण यह है कि लंका में किसी राशि का उदयांश विषुवद्वृत्त का वह खंड है जिसके उदय होने में उतना ही समय लगता है जितने समय में वह राशि क्षितिज के ऊपर आती है। विषुवद्वृत्त के इस खंड को यामोत्तर उल्लंघन करने में भी इतना ही समय लगता है। इसलिए यह राशि यामोत्तर के उल्लंघन करने में भी इतना ही समय लगी।

उदाहरण २.—सूर्योदय से १६ घड़ी १५ पल और ५२ घड़ी १० पल उपरान्त कौन-कौन मध्यलग्न होंगे जब कि सूर्योदयकाल में सूर्य का निरयन भोगांश ३रा५°१'६" और सूर्य की स्पष्ट दैनिक गति ५७'२१" है ?

## प्रथम खण्ड--

पहले यह जानना होगा कि सूर्योदयकाल से १६ घड़ी १५ पल पर नतकाल क्या है अर्थात् इस समय के कितना पीछे या पहले ठीक मध्याह्न होगा। इसलिए यह जानना आवश्यक है कि सूर्योदय से कितनी घड़ी, पल पर मध्याह्न होगा। इसके लिए चरप्राण की गणना करनी होगी। परन्तु चरज्या सूर्य की क्रान्ति और स्थान के अक्षांश पर अवलम्बित है। इसलिए पहले यही जानना चाहिए कि सूर्योदय काल के सूर्य की क्रान्ति क्या है।

सूर्य का निरयन भोगांश =  $3^{71}4^{9}9'$ ६"

प्रयनांश =  $3^{7}4^{9}9'$ 

... सूर्य का सायन भोगांश = ३ रा २७°४२' = ११७°४२'

.ं.क्रान्तिज्या ==ज्या ११०°४२' × ज्या२३ २७'

च्च्या(१८०° - ११७°४२') × ज्या २३ २७'

=ज्या ६२°१८ × ज्या२३°२७

=. c = 48 × . 3 £ 9 £

=.३५२३

...क्रान्ति = २०°३८ उत्तर

़ चरांश≕१०°१८′=६१८′

़ • चरकाल == ६१८ असु == १०३ पल == १ घड़ी ४३ पल

...दिनार्द्धमान==१५ घड़ी + १ घड़ी ४३ पल ==१६ घड़ी ४३ पल

अर्थात् सूर्योदय से १६ घड़ी ४३ पल पर ठीक मध्याह्न होगा ।
परन्तु इष्टकाल १६ घड़ी १५ पल है जिस समय सूर्य का निरयन भोगांश
३ रा ५ ०१६ ४८ अथवा ३ रा ४०१७ है (देखो ४४-४७ घलोकों का विज्ञान भाष्य)
इसलिए पूर्व नतकाल == २८ पल == १६८ असु

सूर्यं कर्क राशि में है जिसके लंका के उदयासु १८३३ हैं (सारिणी के ६ठें स्तम्भ के मान को कलाओं में लिखने से असुओं की संख्या आ जाती है)। अब यह देखना है कि जब १८३३ असुओं में पूरी कर्कराशि अर्थात् १८०० कला यामोत्तर वृत्त को उल्लंघन करती है तब १६८ असुओं में कर्क राशि का कीन भाग उल्लंघन करेगा।

१८८३ : १६८ : : १८०० : इष्ट भाग ।

. • . इष्टभाग = 
$$\frac{9 \xi \epsilon \times ? \epsilon \circ \circ}{? \epsilon 3 3}$$
  
=  $9 \xi y'$   
=  $7 \circ 8 y'$ 

यही यामोत्तर वृत्त और सूर्य के बीच का क्रान्तिवृत्त का खंड है। परन्तु सूर्य ३ रा ५०१७ पर है। इसलिए ३ रा ५०१७ — २०४५ = ३ २०३२ यामोत्तर लग्न है।

दूसरा खण्ड-

जब इष्टकाल ५२ घड़ो १० पल होगा तब पण्छिम नतकाल

= ५२ घड़ी १० पल - १६ घड़ी ४३ पल

अर्थात् मध्याह्न के उपरान्त ३५ घड़ी २७ पल भर सूर्योदय से ५२ घड़ी १० पल बीता रहेगा । इस समय सूर्य का निरयन भोगांश == ३ ५ ५ ५ १

इसलिए कर्क राशि का भोग्यांश = २४°६'

जब पूरी कर्क राशि १८३३ असुओं में यामोत्तर वृत्त का उल्लंघन करती है तब इसकी २४°६' कितने असुओं में उल्लंघन करेगी।

१८०० : १४४६ : : १८३३ : भोग्यांश का उल्लंघन काल

ं.भोग्यांश का उल्लंघन काल === १४८६ × १८३३ १८००

= १४७६ असु

= २४६ पल

= ४ घड़ी ६ पल

अब पिन्छम नतकाल == ३५ घड़ी २७ पल मध्याह्न के बाद कर्क के उल्लंघन में ४ घड़ी ६ पल लगेगा

अन्तर ३१ घड़ी २१ पल

सिंह का यामोत्तर उल्लंघन ४ घड़ी ४२ पल में होता है

अन्तर २६ घड़ी ३६ पल

कन्या का यामोत्तर उल्लंघन ४ घड़ी ३७ पल में होता है

अन्तर २२ घड़ी २ पल

तुला का यामोत्तर उल्लंघन ४ घड़ी ५३ पल में होता है

अन्तर १७ घड़ी ६ पल

अन्तर ११ घड़ी ५२ पत

धनु का यामोत्तर उल्लंघन ५ घड़ी २५ पल में होता है अन्तर ६ घड़ी २७ पल

मकर का यामोत्तर उल्लंघन ५ घड़ी ५।। पल में होता है

अन्तर १ घड़ी २१॥ पल

ं. कुम्भ राशि यामोत्तर वृत्त पर लग्न है। क्योंकि अन्तिम अन्तर से कुम्भ राशि का यामोत्तर उल्लंघन काल नहीं घटता है इसलिए यही अशुद्ध राशि है। अब यह देखना है कि इसका कीन विन्दु यामोत्तर वृत्त पर है।

कुम्भ का यामोत्तर उल्लंघन काल = ४ घड़ी ४२ पल = १६६४ असु

१ घड़ी २१॥ पल= ६१॥ पल = ४८६ असु

इसलिए जब १६६४ असुओं में १८०० कला का उल्लंघन होता है तब ४८६ असुओं में कितना होगा।

१६६४ : ४८६ : : १८०० : गतांश

ं. गतांश = 
$$\frac{852 \times 9500}{9528}$$
 =  $470'$  =  $50'$ 

- ∴ कुम्भ राशिका ८°४०' यामोत्तर उल्लंघन कर चुका
- ं. मध्यम या दशम लग्न=१० रा ८°४०

स्पष्ट सूर्यं और लग्न से समय जानना-

भोग्याशेनूनकस्याथ भुक्तासूनधिकस्य च । संपिण्ड्यान्तरलग्नासूनवं स्यात्कालसाधनम् ॥४६॥ सूर्यादूने निषाशेषे लग्नेऽर्काधिके दिवा । भचकार्धयुताद्भानोः अधिकेऽस्तमयात्परम् ॥५०॥

अनुवाद—(४६) लंग्न और स्पष्ट सूर्य की राशियों में जो कम हो उसके भोग्यासुओं और जो अधिक हो उसके भुक्तासुओं को जोड़कर दोनों के बीच में जो पूरी राशियां हों उनके उदयासुओं को भी जोड़ लो। इसी योगफल से इष्टकाल जाना जाता है। (५०) रात्नि कुछ शेष रहने पर अर्थात् मध्य रात्नि के पीछे और सूर्योदय के पहले सूर्य की राशि से लग्न की राशि कम होती है, सूर्योदय के पीछे दिन में सूर्य की राशि लग्न की राशि से कम होती है और सूर्यास्त के पीछे सूर्य की राशि में ६ राशि जोड़ने पर भी लग्न की राशि अधिक होती है।

इति विप्रश्नाधिकार नामक तीसरे अध्याय का अनुवाद समाप्त हुआ।

विज्ञान भाष्य — इष्टकाल और उसके स्पष्ट सूर्य से लग्न जानने की जो सीति ४४-४७ श्लोकों में दी गयी है उसी की विलोम (उलटा) क्रिया ४६-५० श्लोकों में बतलायी गयी है। इसलिए इसकी उपपत्ति समझाने की आवश्यकता नहीं जान पड़ती। दिन में सूर्य की राशि से उदय लग्न आगे होती है इसलिए सूर्य की राशि लग्न से कम होता है। मध्य रान्नि के बाद उदय लग्न के आगे सूर्य रहता है इसलिए उस समय लग्न सूर्य से कम होती है। सूर्यास्त के समय उदय लग्न सूर्य से ठीक ६ राशि आगे रहती है इसलिए इसके उपरान्त उदय लग्न ६ राशि युक्त स्पष्ट सूर्य (सषड्भ सूर्य) से अधिक होती है।

इस नियम से मध्य रात्रि के पीछे का जो इष्टकाल आता है वह उस समय से सूर्योदय तक का समय होता है और दिन में या सूर्यास्त के बाद जो इष्टकाल होता है वह सूर्योदय से उस समय तक का काल होता है। यह नियम एक उदाहरण से स्पष्ट हो जायगा :---

उदाहरण-सूर्योदय काल का स्पष्ट सूर्य ३रा५० १८, स्पष्ट दैनिक गति पूर्ण २१ है। प्रयाग में किस समय उदय लग्न ६ राव पूर्व और वरा २२० पूर्द होंगी ?

पहला खंड--

यहाँ उदय लग्न स्पष्ट सूर्य से अधिक है इसलिए सूर्य की राशि के भोग्यासु और लग्न की राशि के भुक्तासुओं को जोड़ना चाहिए। इन भोग्यासु और भुक्तासुओं को पहले की तरह जानना चाहिए।

कर्क का भोग्यांश = २४°५८ ४४" = २४°५६' तुला का भुक्तांश == 9°48' ∴ ककं का भोग्यकाल= २८५ पल और तुला का भुक्तकाल = २१ पल = ३०६ पल= ५ घड़ी ६ पल दोनों का जोड़ कर्क और तुला के बीच में सिंह और कन्या हैं जिनमें सिंह का उदयकाल

= ५ घड़ी ३६ पल

कन्या का उदयकाल = ५ घड़ी ३३ पल

कुल का योग

= १६ घड़ी १५ पल

दूसरा खंड—

यहाँ उदय लग्न सूर्य की राशि से कम है। इसलिए उदय लग्न के भोग्यासुओं को सूर्य की राशि के भुक्तासुओं में जोड़ना चाहिए। इनके मान पहले की तरह जानना होता है। जिस समय लग्न १<sup>रा</sup>२२°५६ होगी वह मध्यराति के बाद का समय है इसलिए अगले सूर्योदय के स्पष्ट सूर्य के भुक्तासुओं से काम लेना चाहिए।

उसी दिन के सूर्योदय काल का स्पष्ट सूर्यं≕३<sup>रा</sup>५°९'६' = 40° 79' स्वष्ट दैनिक गति

∴अगले दिन के सूर्योदय काल का स्पष्ट सूर्य = ३<sup>रा</sup>५°५५'२७" = ३रा५ ०५८' स्थूलतः

.'. सूर्य का भुक्तकाल और लग्न का भोग्यकाल == ६६ —े ६८ पल == २ घड़ी १७ पल

सूर्य और लग्न के बीच मिथुन राशि का

उदयकाल <u>= ५ घड़ी ३५ पल</u> दोनों का योग = ७ घड़ी ५२ पल

इसलिए सूर्योदय होने में ७ घड़ी ५२ पल रह गया है।

लग्न से समय जानने की रीति तभी व्यवहार में लायी जा सकती है जब राशि और नक्षत्नों की पहचान अच्छी तरह हो। इसलिए यह आवश्यक है कि राशि, नक्षत्न तथा अन्य प्रसिद्ध तारों की पूरी जानकारी हो। सूर्य-सिद्धान्त के नक्षत्न ग्रह युत्यधिकार नामक दवें अध्याय में कुछ नक्षत्नों और तारों की चर्चा है इसलिए वहीं यह भी बतलाया जायगा कि प्रसिद्ध प्रसिद्ध तारे कीन हैं जिनसे राशि में समय का जान सहज ही हो सकता है।

यहाँ केवल यह बतला देना पर्याप्त है कि मध्य लग्न से समय जानने में अधिक सुविधा होती है। यदि यह मालूम हो कि मध्याह्न काल में सूर्य का विषुवांश क्या था और रान्नि में कौन तारा जिसका विषुवांश ज्ञात है यामोत्तर वृत्त पर है तो यह सहज ही जाना जा सकता है कि मध्याह्न से कितना समय बीता है क्योंकि तारा के विषुवांश से सूर्य के विषुवांश को घटाने पर जो अन्तर कलाओं में होता है उतने ही असुओं में वह तारा मध्याह्न के उपरान्त यामोत्तर वृत्त पर आता है।

यदि किसी तारे का विषुवांश न ज्ञात हो तो केवल क्रान्तिवृत्त के तारा-समूहों को पहचान सेने से भी समय का स्थूल ज्ञान हो सकता है। इसके लिए सूर्य किस नक्षत्र पर है यह भी जानना आवश्यक होता है। यह तो पहले ही कहा जा चुका है कि क्रान्तिवृत्त के २७वें भाग को नक्षत्र कहते हैं और पूरा क्रान्तिवृत्त एक नाक्षत्र दिन में में पृथ्वी की परिक्रमा करता हुआ जान पड़ता है इसलिए एक नक्षत्र इन्दे घड़ी निर्दे घड़ी या सवा दो घड़ी में यामोत्तर उल्लंघन करता है अथवा दे नक्षत्र २० घड़ी या द घंटे में यामोत्तर उल्लंघन करते हैं। इस प्रकार की गणना से जो समय जाना जायगा उसमें और यथार्थ समय में आधे घंटे से अधिक अन्तर नहीं पड़ सकता।

उदाहरण—सूर्यं पुनर्वमु नक्षत्न में है तो किस समय श्रवण नक्षत्न यामोत्तर वृत्त पर होगा ?

२१३ पृष्ठ की नक्षत्र सारिणी में पुनर्वसु ७वां नक्षत्र भीर श्रवण २२वां नक्षत्र है। इसलिए इन दोनों में १५ नक्षत्रों का अन्तर है।

क्ष नक्षत्रों का अन्तर २० घड़ी या द घंटे में **पड़ता है।** 

६ ,, ,, १३३ ,, या ५**३** ,, ,, १९५ ,, ,, ३३३ ,, १३३ ,, ,,

ं मध्याह्न से १३ है घंटे पीछे अथवा मध्यराह्नि से १ है घंटे पर सवा बजे रात्नि में श्रवण नक्षत्र यामोत्तर वृत्त पर होगा।

आजकल घूप-घड़ी से समय का ज्ञान नहीं होता वरन् कमानी के बल पर चलनेवाली घड़ियों से होता है जिसका समय धूप-घड़ी से कुछ भिन्न होता है इसलिए जो लोग आजकल की प्रचलित घड़ियों से लग्न की गणना करके फलित ज्योतिष के फल बतलाते हैं उनको लग्न का ठीक ठीक ज्ञान नहीं होता। काशी के महामहो-पाध्याय बापूदेवजी शास्त्री के पंचांग के अतिरिक्त अन्य पंचांग ऐसं देखने में नहीं आये जिनमें इस बात का अच्छा विवेचन हो। इसलिए यहाँ यह बतलाना बहुत आवश्यक है कि धूप-घड़ी और आजकल की कमानीदार घड़ियों में परस्पर क्या सम्बन्ध है।

स्पष्टकाल, मध्यकाल और काल-समीकरण-

मध्यमधिकार पृष्ठ ७, ८ में बतलाया गया है कि किसी तारे के उदय होने के समय से उसके फिर उदय होने तक के समय को नाक्षत्न दिन और सूर्य के एक उदय से लेकर दूसरे उदय तक के समय को सावन दिन कहते हैं। परन्तु उदय होने का समय ठीक-ठीक जानना बड़ा कठिन होता है क्योंकि इस काम के लिए ऐसा क्षितिज होना चाहिए जहाँ वृक्ष इत्यादि न हों जो सब जगह के लिए प्राय: असम्भव है क्योंकि ऐसा मैदान साधारणत: बहुत कम मिलता है जहाँ कई कोस तक पूर्व या पिष्ठिम दिशा में कोई वृक्ष न हों। यदि ऐसा क्षितिज भी मिल जाय तो प्रकाश की किरणों के झुक जाने से सूर्य या तारे का उदय उचित समय से कुछ पहले ही हो जाता है जिसका परिमाण वातावरण की भिन्त-भिन्त दशाओं के अनुसार घटता बढ़ता रहता

है। इसिनिए बहुत सूक्ष्म गणना के लिए उदयकाल से समय की परीक्षा नहीं की जातीः वरन् मध्यान्ह काल से की जाती है। इसिनए सावन या नाक्षत्न दिन की परिभाषाः आजकल यों की जाती है:—

सूर्यं का केन्द्र जिस क्षण यामोत्तर वृत्त पर आता है उस क्षण से लेकर फिर उसका केन्द्र जिस क्षण यामोत्तर वृत्त पर आता है उस क्षण तक के समय को 'स्पष्ट सावन दिन' कहते हैं।

वसंत सम्पात विन्दु जिस क्षण यामोत्तर वृत्त पर आता है उस क्षण से लेकर फिर यह विन्दु जिस क्षण यामोत्तर वृत्त पर आता है उस क्षण तक के समय को 'नाक्षत्र दिन' कहते हैं।

वसंत सम्पात विन्दु की गित प्रायः समान होती है। इसलिए नाक्षत्न दिन सदा समान होता है। परन्तु सावन दिन के परिमाण में बहुत भेद पड़ जाता है क्यों कि सूर्य की दैनिक गित निरंतर बदला करती है। इसका पता नाक्षत्न काल सूचित करने वाली घड़ियों से सहज ही लग सकता है। यदि घड़ी ऐसी बनायी जाय कि क्संत सम्पात विन्दु के यामोत्तर वृत्त पर आने के समय उसमें ठीक १२ बजा करे तो ऐसी घड़ी को नाक्षत्न घड़ी (घटिका यंत्र) कहते हैं। इस तरह के घटिका यंत्र से सहज ही जाना जा सकता है कि सावन दिनों के परिमाणों में कितना अन्तर हो जाता है। उदाहरण के लिए १६०६ ई० के चार सावन दिनों के परिमाण दिये जाते हैं:—

१६०६ ई० (नाक्षत्रकाल)

घंटा मिनट सेकंड

१ली जनवरी के स्पष्ट मध्याह्न से

२री जनवरी के स्पष्ट मध्याह्न तक का समय २४ ४ २४.६ २री अप्रैल के स्पष्ट मध्याह्न से

३री अप्रैल के स्पष्ट मध्याह्म तक का समय २४ ३ ३८.५ ३री जुलाई के स्पष्ट मध्याह्म से

४थी जुलाई के स्पष्ट मध्याह्न तक का समय २४ ४ ७.५ २री अक्टूबर के स्पष्ट मध्याह्न से

३री अक्टूबर के स्पष्ट मध्याह्न तक का समय २४ ३ ३७.६

<sup>\*</sup> अक्ष विचलन के कारण वसन्त सम्पात का स्पष्ट स्थान से पूर्व मध्यम स्थान या पिछम हो जाता है (देखो पृष्ठ २४७)। परन्तु इससे नाक्षत्र दिन के परिमाण में इतना कम अन्तर पड़ता है कि उसको नहीं के समान समझ लेने में कोई हानि नहीं होती।

TBall's Spherical Astronomy ges २१५

इससे प्रकट है कि स्पष्ट सावन दिन का मान समान नहीं होता। १ली जनवरी के मध्यान्ह से दूसरी जनवरी के मध्यान्ह तक के सावन दिन का मान दूसरी कीर तीसरी अप्रैल के सावन दिन के मान से ४६ ४ सेकंड बड़ा होता है, इत्यादि। ऐसी घड़ी बनाना असम्भव है जो सूर्य की गति के अनुसार अपनी चाल घटाया-बढ़ाया करे क्यों कि यां जिक बल से चलनेवाली घड़ी सदा समान चाल से चलेगी। इसलिए ऐसी घड़ियों से जो ममय जाना जाता है वह धूपपड़ी के समय से भिन्न रहता है क्यों कि धूपघड़ी से स्पष्ट सावन दिन का मान जाना जाता है जो प्रतिदिन बदलता रहता है। यदि नाक्षत्र काल बतलाने वाली घड़ी से काम लिया जाय तो लौकिक व्यवहार में सुविधा नही होती क्यों कि नाक्षत काल के २४ घंटे सावन दिन के २४ घंटे से ४ मिनट के लगभग छोटे होते हैं। इसलिए यदि आज सूर्य का यामोत्तरी लंघन नाक्षत्र घड़ी में ठीक १२ बजे होता है तो कल सूर्य का यामोत्तरोल्लंघन नाक्षत्र घड़ी के १२ बजकर ४ मिनट पर होगा। इस तरह प्रतिदिन चार-चार मिनट पीछे होते-होते १५ दिन में सूर्य का यामोत्तरोत्लंघन नाक्षत्र घड़ी के १ बजे होगा, १ महीने में सूर्य का यामोत्तरोल्लंघन नाक्षत्र घड़ी के र बजे और दो महीने में नाक्षत्र घड़ी के ४ बजे होगा, इत्यादि । इस प्रकार प्रत्यक्ष है कि सूर्य का उदय अस्त नाक्षत्र घड़ी के अनुसार दिन के किसी समय हो सकता है जो नौकिक व्यवहार के लिए उपयोगी नहीं हो सकता क्योंकि साधारणत: सूर्य के उदय अस्त और यामोत्तरोल्लंघन से ही समय का निश्चय करना सुगम होता है।

इस दुविधा को मिटाने के लिये ज्योतिषियों ने यह निश्चय किया है कि ज्योतिष के काम के लिए तो ऐसी ही घड़ियाँ काम में लायी जायँ जिनसे नाक्षत्रकाल सूचित होता है, परन्तु लौकिक व्यवहार वाली घड़ियाँ ऐसी हों जिनसे मध्यम सावन दिन के घंटे मिनट सेकंड अथवा घड़ी, पल सूचित हो। ऐसा करने से इन घड़ियों का समय स्पष्ट सावन दिन सूचित करने वाली धूपघड़ियों से कुछ भिन्न अवश्य रहता है परन्तु यह भिन्नता पः मिनट से अधिक नहीं बढ़ने पाती। मध्यम सावन दिन का मान कई वर्षों के स्पष्ट सावन दिनों का मध्यम मान (औसत) होता है। प्रदेश्द ई० के ऊपर लिखे हुए चार दिनों का मध्यम मान २४ घंटा ३ मिनट ५० ५ सेकंड होता है जो एक सावन दिन के मध्यम मान के बहुत निकट है। यदि कई वर्षों के स्पष्ट सावन दिनों के मानों का मध्यम मान निकाला जाय तो एक मध्यम सावन दिन नाक्षत्र काल के २४ घंटा ३ मिनट ५६ ५५५ सेकण्ड के समान होता है। नीचे के उदाहरण से स्पष्ट होगा कि मध्यम सावन दिन वा मान विध से कैसे जाना जाता है। मध्यम सावन दिन का मान निश्चय करना

१८३६ ई० की ४थी जुलाई के दिन जिस समय स्पष्ट सूर्य का केन्द्र यामोत्तर-

बृत पर या उस समय इसका स्पष्ट विषुवांश (right ascension) ६ घंटा ५४ मिनट ७ ०३ सेकण्ड था। इसी प्रकार १८६० ई० की ४थी जुलाई के दिन यामोत्तरो- ल्लंबनकाल में सूर्य के केन्द्र का स्पष्ट विषुवांश ६ घंटा ५३ मिनट ५४ ६१ सेकण्ड था। इससे मध्यम सावन दिन का मान निश्चय करो।

पहले यह जानना आवश्यक है कि १८२० ई० की ४थी जुलाई के ६ घंटा ४३ मिनट ५४:६१ सेकण्ड (नाक्षत्रकाल) तक कितना समय नाक्षत्रकाल में बीता।

यह स्पष्ट है कि एक सायन वर्ष में अर्थात् एक सायन मेष संक्रान्ति से दूसरी सायन मेष संक्रान्ति तक के समय में वसन्त सम्पात विन्दु जितने बार यामोत्तरोल्लंघन करता है उससे एक बार कम सूयं यामोत्तरोल्लंघन करता है क्यों कि पृथ्वी की गति के कारण सूर्य प्रतिदिन एक अंश पूर्व की ओर बढ़ जाता है जिससे यह प्रदिदिन वसन्त सम्पात से ४ मिनट के लगभग पीछे यामोत्तरोल्लंघन करता है। इस तरह पिछड़ते पिछड़ते १ वर्ष में सूर्य पूरा १ दिन पिछड़ जाता है अर्थात् १ वर्ष में सूर्य का यामोत्तरोल्लंघन वसन्त सम्पात विन्दु के यामोत्तरोल्लंघन से १ बार कम पड़ जाता है।

१८३६ ई० की चौथी जुनाई से १८६० ई० की ४थी जुनाई तक १४ वर्ष होते हैं जिनमें १८४०, १८४४, १८४८ इत्यादि १३ अधिक वर्ष (लीप इयर) हैं और शिष ४१ वर्ष साधारण वर्ष हैं। इसलिए यह अवधि ४१ × ३६५ + १३ × ३६३ अर्थात् १६७२३ सावन दिन के समान हुई। ऊपर सिद्ध किया गया है कि एक वर्ष में वसन्त सम्पात विन्दु का यामोत्तरोल्लंघन सूर्य के यामोत्तरोल्लंघन से १ बार अधिक होता है इसलिए १४ वर्षों में वसन्त सम्पात विन्दु का यामोत्तरोल्लंघन ५४ बार अधिक होगा। इस प्रकार उपर्युक्त अवधि में १६७२३ + ५४ = १६७७७ नाक्षत्न दिन हुए। इसलिए १८३६ ई० की ४थी जुलाई के सूर्य के यामोत्तरोल्लंघन काल से १८६० ई० की ४थी जुलाई के यामोत्तरोल्लंघन काल से १८६० ई० की ४थी जुलाई के यामोत्तरोल्लंघन काल से १८६० ई० की ४थी जुलाई के यामोत्तरोल्लंघन काल तक १६७७७ दिन ६ घंटा १३ मिनट १४ ६९ से० - ६ घंटा १४ मिनट ७०३ सेकण्ड अर्थात् १६७६६ दिन २३ घंटा १६ मिनट १४० ५८ से० समय नाक्षत्न काल में हुआ।

इसलिए यह नाक्षत्र काल १९७२३ स्पष्ट सावन दिनों के समान हुआ। अब यदि उपर्युक्त नाक्षत्र काल को १९७२३ से भाग दे दिया जाय तो १ मध्यम सावन दिन का मान नाक्षत्र काल में २४ घंटा ३ मिनट ४६ ५५५ सेकण्ड आता है। इसलिए

<sup>ै</sup>सूर्य के केन्द्र से होता हुआ ध्रुवप्रोतवृत्त विषुवद्वृत्त के जिस विन्दु पर पहुँचता है उसका वसंत सम्पात से जो अन्तर होता है उसे सूर्य के केन्द्र का विषुवांश कहते हैं। यह अंश, कला, विकला तथा घंटा, मिनट, सेकण्ड दोनों में प्रकट किया जाता है। ९ अंश ४ मिनट या ९० पल के समान होता है।

१ मध्यम सावन दिन = २४ घंटा ३ मिनट ५६ ५५५ सेकण्ड (नाक्षत्र)

मध्यम और स्पष्ट सावन दिनों का भेद समझाने के लिए ज्योतिषियों ने एक ऐसे सूर्य की कल्पना की है जो विषुवद्वृत्त पर सदैव समान गित से चलता हुआ माना गया है और नाक्षत्र काल के २४ घंटा ३ मिनट ५४.५५५ सेकण्ड पीछे प्रतिदिन यामोत्तर वृत्त पर आता है। जिस क्षण यह किल्पत सूर्य यामोत्तरोल्लंघन करता है उसी क्षण मध्यम मध्यान्ह होता है और मध्यम काल सूचित करनेवाली घड़ियों में ठीक १२ बजता है। यह ऊपर बतलाया गया है कि वर्ष भर के स्पष्ट सावन दिनों का मध्यममान ही मध्यम सावन दिन के समान होता है इसिलए यह प्रकट है कि जितने समय में उपर्युक्त किल्पत सूर्य विषुवद्वृत्त पर चलता हुआ एक चक्कर पूरा कर लेता है उतने ही समय में स्पष्ट सूर्य क्रान्तिवृत्त पर चलता हुआ एक चक्कर पूरा करता है। इसिलए क्रान्तिवृत्त पर स्पष्ट सूर्य की जो मध्यम दैनिक गित होती है वह विषुवद्वृत्त पर इस किल्पत सूर्य की गित होती है। इससे सिद्ध है कि समान काल में किल्पत सूर्य का विषुवांश उतना ही बढ़ता है जितना स्पष्ट सूर्य का भोगांश बढ़ता है।

३२० पृष्ठ की सारिणी से प्रकट है कि जब तक स्पष्ट सूर्य का भोगांश है अंग से कम होता है तब तक इसका विषुवांग भोगांग से कम रहता है। परन्तु उपर्युक्त किल्पत सूर्य का विषुवांग सदैव स्पष्ट सूर्य के मध्यम भोगांग के समान होता है। इसलिए यह सिद्ध है कि जब तक किल्पत सूर्य का विषुवांग अथवा सूर्य का मध्यम भोगांग है० अंग से कम होता है तब तक किल्पत सूर्य का ध्रुवप्रोतवृत्त स्पष्ट सूर्य के ध्रुवप्रोतवृत्त से पूर्व की ओर होता है। इसलिए स्पष्ट सूर्य का ध्रुवप्रोतवृत्त किल्पत सूर्य से पहले यामोत्तर वृत्त पर आता है और स्पष्ट मध्याह्न मध्यम मध्याह्न से पहले होता है। इसलिए जिस समय धूप घड़ी में जो स्पष्ट सूर्य के अनुसार समय बतलाती है १२ बजता है उससे पीछे मध्यमकाल बतलाने वाली घड़ियों में १२ बजेगा। अर्थात् धूपघड़ी मध्यम घड़ी से तेज होगी। जितना तेज होगी उतना ही धूपघड़ी के समय से घटाने पर मध्यम घड़ी का समय ज्ञात होगा।

इसी प्रकार जब तक स्पष्ट सूर्य का मध्यम भोगांश ६० अंश से अधिक और १८० अंश से कम होगा अर्थात् जब सूर्य सायन कर्क से सायन कन्या राशि में रहेगा

<sup>\*</sup>इस सारिणी में जो भोगांश दिया हुआ है उसे किल्पत सूर्य का विषुवांश और जो विषुवांश दिया हुआ है उसे स्पष्ट सूर्य का विषुवांश समझ लेने से यह स्पष्ट हो जाता है कि किस समय स्पष्ट सूर्य का ध्रुवप्रोतवृत्त के लिपत सूर्य के ध्रुवप्रोतवृत्त के आगे या पीछे है।

तब तक स्पष्ट सूर्य का ध्रुविशतवृत्त कि लिपत सूर्य से पूर्व की ओर रहता है। क्यों कि स्पष्ट सूर्य का विषुवांश कि लिपत सूर्य के विषुवांश से जो स्पष्ट सूर्य के मध्यम भोगांश के समान होता है अधिक होगा (देखो ३२० पृष्ठ की सारिणी)। ऐसी दशा में स्पष्ट सूर्य कि लिपत सूर्य से पीछे यामोत्तरोल्लंघन करेगा अर्थात् ध्रुपघड़ी मध्यम घड़ी से पीछे (मन्द या सुस्त) रहेगी। इसिलए ध्रुपघड़ी के समय में दोनों के विषुवांशों का अन्तर जोड़ने पर यांत्रिक घड़ी (मध्यम घड़ी) का समय ज्ञात होगा। इसी प्रकार जब स्पष्ट सूर्य सायन तुलादि तीन राशियों में होगा तब ध्रुपघड़ी मध्यम घड़ी से आगे रहेगी और ध्रुपघड़ी के समय से स्पष्ट सूर्य और किल्पत सूर्य के विषुवांशों का अन्तर घटाने पर मध्यम घड़ी का समय ज्ञात होगा और जब स्पष्ट सूर्य सायन मकरादि तीन राशियों में रहेगा तब ध्रुपघड़ी के समय में दोनों के विषुवांशों का अन्तर जोड़ने पर मध्यम समय ज्ञात होगा।

परन्तु स्वष्ट सूर्यं क्रान्तिवृत्त पर सदा समान गित से नहीं चलता। कभी इसकी गित ती ब हो जाती है और कभी मन्द। इसिलए इसके कारण भी स्पष्ट सूर्य यामोत्तर वृत्त पर उस समय नहीं आवेगा जिस समय मध्यम सूर्य आता है जैसा कि ऊपर बतलाया गथा है। स्पष्ट सूर्य और मध्यम सूर्य क्रान्तिवृत्त के केवल मन्दोच्च और नीच स्थानों पर साथ रहते हैं (देखो पृष्ठ द - - द ?)। जब सूर्य मन्दोच्च से आगे बढ़ता है तब स्पष्ट सूर्य की दैनिक गित मध्यम सूर्य की दैनिक गित से कम होने के कारण स्पष्ट सूर्य मध्यम सूर्य से पीछे पड़ जाता है बर्थात् मध्यम सूर्य से स्पष्ट सूर्य पूर्व की ओर बढ़ा रहता है इसिलए स्पष्ट सूर्य मध्यम सूर्य से पहले यामोत्तर वृत्त पर बाता है अर्थात् स्पष्ट मध्यम हा मध्यम मध्यान्ह से पहले होता है। इस कारण भी धूप्य चड़ी का समय मध्यम काल से आगे रहता है। यह दशा तब तक रहती है जब तक सूर्य नीच पर नहीं पहुँच जाता है। यहाँ से आगे बढ़ने पर स्पष्ट सूर्य की गित मध्यम गित से अधिक होती है इसिलये स्पष्ट सूर्य मध्यम सूर्य से आगे पूर्व की ओर रहता है। इसिलए स्पष्ट मध्यान्ह मध्यम मध्यान्ह से पीछे होता है अर्थात धूपचड़ी मध्यम घड़ी से सुस्त रहती है।

इन दोनों कारणों से अर्थात् सूर्यं के क्रान्तिवृत्त पर चलने तथा दैनिक गति के समान न होने से स्पष्ट काल और मध्यम काल में कुछ अन्तर होता है। स्पष्ट काल में जितना समय घटाने या जोड़ने से मध्यम काल ज्ञात होता है उसी को 'काल समीकरण' कहते हैं। इसको यों भी लिखते हैं:—

मध्यमकाल = स्पष्टकाल | काल समीकरण\*

<sup>\*</sup> वेंकटेश वापू केतकर ने अपने ज्योतिगणित में इसका नाम उदयान्तर रखा है (ज्यो० ग० पृष्ठ ७५)

जब काल समीकरण धनात्मक होता है तब जोड़ा जाता है और ऋणात्मक होता है तब घटाया जाता है। काल समीकरण का निश्चय करना—

अब यह सिद्ध हो गया कि उपर्युक्त किल्पित सूर्य के विषुवांश और स्पष्ट सूर्य के विषुवांश के अन्तर को ही काल-समीकरण कहते हैं। इसलिए काल-समीकरण जानने का गुरु नीचे लिखी रीति के अनुसार सहज ही निकल सकता है:—

पृष्ठ ३०२-३०३ में दिखाया गया है कि

विषुवांश की स्पर्शरेखा = परम क्रान्ति कोटि ज्या सायन भोगांश की कोटि स्पर्शरेखा

यदि विषुवांश को सूचित करने के लिए व, परम क्रान्ति के लिए क और स्पष्ट सायन भोगांश के लिए भ मान लिये जायें तो

स्परे व=कोटिज्या क 
$$\times \frac{?}{कोस्परे भ}$$
  
=कोटिज्या क  $\times$  स्परे भ  $(?)$ 

यह समीकरण उसी रूप में है जिस रूप में स्पष्ट केन्द्र और उत्केन्द्र का सम्बन्ध सूचित करनेवाला समीकरण है [ देखो पृष्ठ १६४ समीकरण (३) ]। इसलिए इस समीकरण का भी विस्तार १६४-१६८ पृष्ठों में लिखी गयी रीति के अनुसार हो सकता है। इस प्रकार यह सिद्ध हो सकता है कि

२ व = २ भ 
$$+$$
 २  $\left(- \frac{1}{5} + \frac{1$ 

अथवा

$$a - \pi = - \epsilon q \hat{\tau}^2 = \frac{\pi}{2} \sigma a + \frac{2}{2} \sigma a + \frac{2}{2} \sigma a + \frac{4}{2} \sigma a + \frac{4}$$

यहां 
$$- \, \xi q \, \hat{\zeta}^2 = - \frac{9 - \hat{\alpha} | \bar{\alpha} q | \bar{\alpha}}{9 + \hat{\alpha} | \bar{\alpha} q | \bar{\alpha}} = \frac{\hat{\alpha} | \bar{\alpha} q | \bar{\alpha}}{\hat{\alpha} | \bar{\alpha} q | \bar{\alpha}} = \frac{1}{4}$$

इसलिए जैसे पृष्ठ १६७ में प का मान निश्चित किया गया है उसी प्रकार यहाँ — स्परे विकास का मान आया है।

समीकरण (२) के प्रत्येक पद चापीय मानों (radian) में हैं (देखो पृष्ठ १६२)। इसलिए यदि हम इसके दाहिने पक्ष को ३४३७.७५ से गुणा कर दें तो

व — भ का मान कलाओं में तथा असुओं में जात हो जायगा। इस सूत्र से हम सूर्यं के किसी सायन भोगांश का विषुवांश सहज ही जान सकते हैं।

यह बतलाया गया है (देखो पृष्ठ ३०६) कि सूर्य की परम क्रान्ति विक्रम शे २१वीं शताब्दी के प्रथमार्द्ध तक २०२७ मान लेने में कुछ हानि नहीं है इसलिए

$$\frac{4}{7} = \frac{73^{\circ}75'}{7} =$$

इसलिए समीकरण (२) के दाहिने पक्ष को ३४३७.७५ से गुणा करने तथा स्परे  $\frac{a}{7}$ , स्परे  $\frac{a}{7}$ , इत्यादि के मान उत्यापन करने पर इसका रूप यह हो जायगा—

्व-भ=१४७ ६६१ ज्या २ भ + ३'.१८ ज्या ४ भ - ०'.०६ ज्या ६ भ + ...(३)

इस समीकरण के दाहिने पक्ष के पद इतनी शी झता से छोटे हो रहे हैं कि तीसरे पद के आगे आने बाले पदों को छोड़ देने से कुछ भी हाति नहीं हो सकती। यदि तीसरा पद भी छोड़ दिया जाय तो भी विशेष हानि नहीं। इस प्रकार स्पष्ट भोगांश और उसके विषुवांश का अन्तर कलाओं या असुओं में सहज ही जाना जा सकता है जिससे विषुवांश और भोगांश की सारिणी २२० पृष्ठ की सारिणी की तरह सहज ही बनायी जा सवती है।

अब इस सूत्र की सहायता से कल्पित 'सूर्य के मध्यम विषुवांश और स्पष्ट सूर्य के विषुवांश का सम्बन्ध भी जानना आवश्यक है क्यों कि काल समीकरण तो स्पष्ट सूर्य के विषुवांश और कल्पित सूर्य के विषुवांश का अन्तर है। परन्तु कल्पित सूर्य का विषुवांश सूर्य के मध्यम भोगांश के समान होता है। इसलिए समीकरण (२) और पृष्ठ १७ के समीकरण (२) से यह काम सहक्र ही निकल सकता है।

पृष्ठ १७८ के समीकरण (छ) का नीचे लिखा संक्षिप्त रूप पर्याप्त होगा— स = म + २ च ज्या म + 5 च व ज्या २ म

यहाँ स=स्वष्ट मन्द केन्द्र, म=मध्यम मन्द केन्द्र और च=पृथ्वी की केन्द्र च्युति जो भू है ७० के समान है। नीच (Perigee) से ग्रह के अन्तर को मन्द केन्द्र कहते हैं (देखो पृष्ठ १६२)। इसलिए यदि मन्द केन्द्र में नीच का भोगांश जोड दिया जाय तो ग्रह का भोगांश आ जायगा। यदि पृथ्वी के नीच का भोगांश नी मान लिया जाय तो

स्पष्ट भोगांश = स + नी

और

मध्यम भोगांश=म+नी

स्पष्ट भोगांश को भ माना गया है इसलिए मध्यम भोगांश को भा मान लेना उचित होगा। इसनिए

भ = स + नी अथवा स = भ - नी

भा=म+नी अथवा म=भा-नी

स और म के इन मानों को समीकरण (छ) के संक्षिप्त रूप में उत्थापित करने से

भ — नी — भा — नी + २ च ज्या (भा — नी) + है च र ज्या २ (भा — नी) अथवा

भ=भा+२ च ज्या (भा-नी)+ 
$$\frac{1}{6}$$
 च ज्या २ (भा-नी) (४)

समीकरण (२) और (४) की सहायता से एक ऐसा समीकरण ज्ञात हो सकता है जिसमें भ न रहे। ऐसे समीकरण से स्पष्ट विषुवांग और माध्यम भोगांश अथवा कल्पित सूर्य के विषुवांग का सम्बन्ध सहज ही जाना जा सकता है। यह प्रकट है कि उपर्युक्त दोनों समीकरणों के योग से ऐसे पद भी प्राप्त होंगे जिनके गुणक बहुत छोटे हों और जिनके रखने से प्राप्त समीकरण का रूप बहुत बढ़ जायगा परन्य उससे अधिक लाभ नहीं होगा। इसलिए जिन पदों के गुणक '०००१ से कम होंगे उनको छोड़ दिया जायगा। समीकरण (२) के भ की जगह समीकरण (४) का दाहिना पक्ष उत्यापित करने से और ऐसे पदों को छोड़ देने से जिनके गुणक .०००१ से कम हों, हमें नीचे लिखा समीकरण प्राप्त होगा।

 $\mathbf{a} = \mathbf{u} + \mathbf{z}$  च ज्या  $(\mathbf{u} - \mathbf{n}) + \frac{\mathbf{u}}{\mathbf{v}}$  च  $\mathbf{v}$  ज्या  $\mathbf{z}$  (भा  $- \mathbf{n}$ )

$$- स्परे 2 =  $\frac{\pi}{2}$  ज्या २ [भ+२ चज्या (भा-नी)+ $\frac{8}{5}$  च<sup>2</sup> ज्या २ (भा - नी)]$$

$$+\frac{9}{2}$$
 स्वरे $\frac{\pi}{2}$  ज्या  $\times$  [भा + २ चज्या (भा - नी) +  $\frac{9}{8}$  च  $^{3}$  ज्या  $\times$  (भा - नी)]

यहाँ हुँ च र ज्या २ (भा - नी) भी बहुत छोटा है इसलिए चौथे और पांचवें पदों में इसको भी छोड़ देने पर यह पद क्रमानुसार नीचे के रूप के हो जायेंगे।

$$-$$
 स्परे $> \frac{\pi}{2}$  ज्या  $[ २ भा + ४ च ज्या (भा - नी) ] और$ 

क्यों कि ४ च ज्या (भा — नी) बहुत छोटा कोण है इसलिए इसकी कोटिज्या एक के समान होगी और इसकी ज्या इसी के समान होगी। (देखो Hall and Knight's Trigonometry पृष्ठ २६२)

इसी प्रकार पाँचवाँ पद

$$+ \frac{4}{2} \epsilon q \hat{\tau}^{8} = \frac{\pi}{2} \text{ ज्या } 8 \text{ मा} \cdots \qquad (4)$$
परन्तु २ ज्या भा $-$ नी) $\times$ कोज्या २ भा

= 
$$\neg a$$
 (भा -  $- \hat{a}$  +  $+ \hat{a}$  +  $- \hat{a}$  ) +  $- \hat{a}$  (भा -  $- \hat{a}$  +  $- \hat{a}$  ) -  $- \hat{a}$  (भा +  $- \hat{a}$  )

इसलिए यदि समीकरण (५) सरल किया जाय और इसके पद बड़ाई छुटाई

$$+ ? = \epsilon q^{\frac{1}{2}} \frac{\pi}{2}$$
 ज्या ( भा $+ \pi$ ो )  $+ \frac{\chi}{3} = 2$  ज्या ? (भा - नी)

$$-2$$
 च स्परे  $\frac{a}{2}$  ज्या  $(3 \text{ भा} - \overline{a}) + \frac{2}{2}$  स्परे  $\frac{a}{2}$  ज्या  $8 \text{ भा} \cdots (\xi)$ 

बस इसी समीकरण से किल्पत सूर्य के विषुवांश अथवा सूर्य के मध्यम सायन भोगांश भा और स्पष्ट सूर्य के विषुवांश व का सम्बन्ध जाना जा सकता है। दाहिने पक्ष में भा के पश्चात् जितने पद आते हैं सब मिलकर शाल-समीकरण (equation of time) कहलाते हैं। इन सब पदों में भी पहिले दो पद २च ज्या (भा — नी) - स्परे २ ज्या २ भा बड़े महत्व के हैं क्यों कि अन्य पदों के गुणक इतने छोटे हैं कि छोड़ दिये जा सकते हैं। इसलिए

व = भा 🕂 काल-समीकरण

जहाँ काल-प्रमीकरण = २ च ज्या (भा - नी) - स्वरेर्व के ज्या २ भा

यह रेडियन में प्रकट किया गया है। यदि असुओं में प्रकट करना है तो इसे ३४३७.७५ से गुणा कर देना चाहिए क्योंकि १ रेडियन = ३४३७ ७५ और विषुवद्-वृत्त की एक कला की गति एक असु में होती है। इसलिए असुओं में काल समीकरण का रूप यह होगा।

यदि च की जगह ०'०१६७४ और नी की जगह २८१० १६ १४ रख दिया जाय जो १६७६ वि० की मेष संक्रान्ति काल में सूर्य के नीव का सायन भोगांश भारतो

Mean longitude of solar perigee =  $281^{\circ}13'15''.0 + 6189''.03_{\tau} + 1''.63\tau^2 + 0''.012\tau^3$ 

जब कि २८१°१३ १५ सन् १६०० ई० की जनवरी की पहली तारीख के मध्यान्ह काल का नीच का सायन भोगांश है और उस समय से इब्टकाल तक का जूलियन शताब्दी का भिन्न है। १६७६ वि० की मेष संक्रान्ति के लिए

<sup>\*</sup> सूर्य के नीचे का यह सायन भोगांश १६२५ ई० के Nautical Almanac पृष्ठ ६२६ के इस सूत्र से जाना गया है—

यह प्रकट है कि काल-समीकरण का यह मान सदा के लिए शुद्ध नहीं है क्यों कि इसका यह रूप उस समय आया है जब सूर्य का नीच २०१०३६ १४ समझा गया है। सूर्य के नीच का सायन भोगांश प्रतिवर्ष १ कला के लगभग आगे बढ़ता है इसलिए १० या १४ वर्षों तक यही समझ लेने में अधिक अशुद्धि नहीं होगी। सूर्य की परम क्रान्ति के भी घटते रहने से कुछ अन्तर हो जाता है परन्तु इसकी गति बहुत मंद है इसलिए इसके कारण १०० वर्ष तक बहुत भेद नहीं हो सकता।

ज्या भा, कोज्या भा इत्यादि के मान जाने जा सकते हैं जिससे इष्टकाल का काल-

समीकरण जाना जा सकता है। यह असुओं में होगा।

यह बतलाया गया है कि वसंत सम्पात विन्दु के यामोत्तरोल्लंघन के उपरान्त जितना समय नाक्षत्र घड़ी में बीता रहता है उसे नाक्षत्र काल (sidereal time) कहते हैं। यदि किसी समय का नाक्षत्रकाल ना हो और उसी समय स्पष्ट सूर्य का विषुवांश व हो तो स्पष्ट सूर्य के यामोत्तरोल्लंघन के उपरान्त ना — व समय बीता है। इसलिए उस समय के स्पष्ट सूर्य का नतकाल (hour angle) या

<sup>ै</sup> सूर्य या तारे के यामोत्तरोल्लंघन के समय से इष्टकाल तक जितना समय होता है उसको सूर्य या तारे का नतकाल (hour angle) कहते हैं। आजकल पूर्व नतकाल और पच्छिम नतकाल का भेद नहीं माना जाता जैसा कि पृष्ट २३० में

स्पष्ट सावन काल\*=ना — व उसी समय मध्यम सूर्य का नतकाल ना — भा है ... मध्यम सावन काल=ना — भा=(ना – व)+(व — भा) =स्पष्ट सावन काल+काल समीकरण

इसलिए यह सिद्ध हो गया कि काल समीकरण वह समय है जिसे स्पष्ट सावन काल में बीजगणित की रीति से जोड़ देने पर मध्यम सावन काल आ जाता है।

उदाहरण—१६७६ वि० की बसंत पंचमी की मध्यरादि के समय काल समीकरण क्या है ?

गहले सूर्य का मध्यम सायन भोगांश जानना चाहिए। इस समय सूर्य का मध्यम स्थान ह राष्ट्र १२/६" था (देखो पृष्ठ १४७)। १९७६ वि॰ की मेष संक्रान्तिकाल में अयनांश २२°३७ ३६" था (देखो पृष्ठ २५२)। मेष संक्रान्ति से २८३ दिन पीछे इस वर्ष वसंत पंचमी हुई थी (देखो पृष्ठ ३६)। इसलिए २८३ दिन में अयन की गति

$$4 = \frac{7 = 3}{3 = 4 \cdot 24} = 84'' \cdot 4$$

इसलिए वसंत पंचमी की मध्यरान्नि में मध्यम अयनांश २२°३७'३५''-१+४५''-१=२२°३५'-१६ हुआ। स्पष्ट अयनांश जानने के लिए अक्ष विचलन संस्कार भी करना चाहिए परन्तु विस्तार के भय से यह संस्कार छोड़ दिया जाता है। इसलिए २२°३५'-१३''-६ को ही स्पष्ट अयनांश माने लिया जाता है। अब,

सूर्य का मध्यम स्थान  $= \xi^{\tau} = \xi^{\tau$ 

इसलिए सूत्र (८) के अनुसार, काल समीकरण == २३'.९७ ज्या ३००°५०'३३" + ११२' ८३ कोज्या ३००°५०'३३"

बतलाया गया है। यदि यामोत्तरोल्लंघन काल से २२ घंटा समय हो गया है तो कहेंगे कि नतकाल २२ घंटा है यद्यपि प्राचीन मतानुसार इस समय पूर्वनत २ घंटा होगा।

<sup>\*</sup> यहाँ सावन काल का आरम्भ मध्यान्ह से माना गया है।

यदि अधिक शुद्धता की आवश्यकता हो तो समीकरण (६) की सहायता से काल समीकरण का मान जानना चाहिए। यह भी ध्यान रहे कि सूर्य का जो मध्यम स्थान ऊपर लिया गया है वह सूर्य-सिद्धान्त की रीति से जाना गया है। यदि शुद्ध वैद्य से सूर्य का मध्यम सायन भोगांश निकाला जाय तो ३०१°५'२" होता है। इसलिए यदि समीकरण (६) तथा वेधसिद्ध मध्यम सायन भोगांश से काल समीकरण निकाला जाय तो नाटिकल अलमैनेक में दिए हुए काल समीकरण के समान होगा।

काल समीकरण प्रकट करने का वक्र (curve)

असुओं में काल समीकरण का रूप सूत्र (७) में यह है ३४३७.७५ { २ च ज्या (भा – नी) – स्परे<sup>२</sup> क ज्या २ भा}

१६७६ वि॰ की मेष संक्रान्ति काल में १६२२ के नाटिकल अलमैनेक के बनुसार सूर्य का मध्यम सायन भोगांश २०°४४ ५६ था। मेष सक्रान्ति से वसन्त पंचमी की अर्द्धराति तक २६४ ४१६७ मध्यम सावन दिन होते हैं और सूर्य के मध्यम सायन भोगांश की गति प्रतिदिन ०°.६६५६४७३३५३६ होती है। इनको गुणा कर हैने से २६०°.३३४५६२५ अथवा २८०°२० ४".४ आता है। इसको मेष संक्रान्ति काल के सायन मोगांश में जोड़ देने से ३०१°५ १".४ हुआ।

<sup>†</sup> इसकी रीति यह है:---

इसलिए उपर्युक्त सूत्र का रूप यह होगा

इसमें च और स्परे<sup>२</sup> के मान उत्थापन करने और सरल करने पर यह

यदि भा की जगह ०, ३०,६०, ६०, इत्यादि मान उत्थापित किये जायं तो सरल करने पर र, रा और काल-समीकरण के मान पृष्ठ ३५१ की सारिणी के अनुसार होंगे।

इस सारिणों में सौर और अग्रे जी तारीखें भी दे दी गयी हैं। इन्हीं तारीखों में काल-समीकरण के यह मान ठीक होते हैं। और तारीखों के काल-समीकरण जानने के लिए चित्र ६४ से काम लेना चाहिये। सौर मास की जो तारीखें लिखी हैं वह संक्रान्ति के हिसाब से हैं। जैसे ६ मीन का अर्थ है निरयन मीन संक्रान्ति से ६वां दिन, ६ सिंह का अर्थ है निरयन सिंह संक्रान्ति से ६ठां दिन।

पहले बतला दिया गया है कि काल-समीकरण सूर्य के नीच के मध्यम सायन भोगांश और सूर्य की परम क्रान्ति पर अवलम्बित हैं जो स्थिर नहीं है इसलिए काल• समीकरण के जो मान सारिणी या चित्र ६४ में दिए हुए हैं वह भी सदा के लिए शुद्ध नहीं हैं। इनमें सूक्ष्म अन्तर प्रति वर्ष हो रहा है। सूर्य का मध्यम सायन भोगांश प्रतिवर्ष १ कला के लगभग बढ़ रहा है। इस प्रकार ६० वर्ष में एक अंश का अन्तर

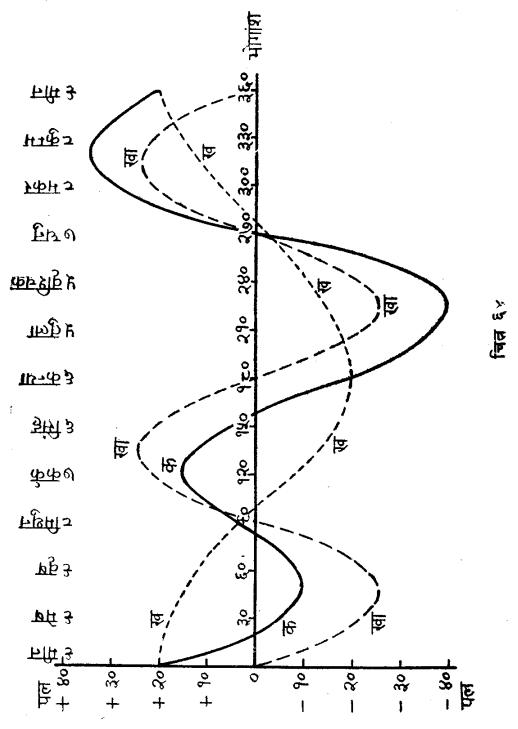
<sup>†</sup> किसी कोण में ३६० अंश जोड़ने या घटाने से उस कोण की ज्या, और कोटिज्या इत्यादि के मानों में कोई अन्तर नहीं पड़ता और न उस कोण के मान में ही कोई अन्तर पड़ता है।

तिप्रश्नाधिकार ३५१ बाता है। इयलिए ६० वर्षों तक समीकरण के मान वही सबझे जाँय जो सारिणी वा चित्र ६४ से विदित होते हैं तो बहुत भूल नहीं पड़ेगी।

भा	₹.	रा	कालसमीकरण	निरयन सौरमास	अंग्रेजी तारीख
अंश	पल	ला पल	पल		
•	+9=.=	•	+ १5.5	६ मीन	२३ मार्च
३०	+95. 2	<del>-</del> २१.४	- ३ २	क्ष मेष	२२ अप्रैल
ξ,	+9२.४	<del></del> २१.४	3 —	६ वृष	२३ मई
80	+ \$.6	•	+ ₹.£	द मिथुन	२२ जून
920	<b>−</b> Ę	+ 29.4	+ १५.8	७ कर्क	२३ जुलाई
्रव्यु०	- 588	+२9.४	+0	६ विह	२२ अगस्त
्षद०	<b>-9</b> =. <b>=</b>	Ó	- १८.5	६कन्या	-२२ सितम्बर
२१०	<b>- 95.</b> 2	<del>- २</del> १.४	- 34.4	५ तु	२२ अवटूबर
<b>7</b> 8.	- 92.¥	२१.४	~ ३३.५	५ वृश्चिक	२१ नवम्बर
२७०	-3.5	o	- 3 &	७ धनु	२२ दिसम्बर
३००	+4.9	+ <b>२</b> 9४	+ २७.५	द <b>मक्</b> र	२१ जनवरी
३३०	+98.8	+21.4	+34.5	द कुम्भ	२० फरवरी
३६०	+95.5	0	+95.5	क्ष मीत	२३ मार्च

अब वक्र खीं वने की रीति संक्षेप में समझायी जाती है (देखो चित्र ६४)।

सूर्य के मध्यम सायन भोगांश भा को भुज (abscissa) और र, रा को ्कोटि (ordinate) माना गया है। भा की जगह ३०, ६०, ६० इत्यादि रखने से र, रा के जो मान आये हैं वह बिन्दुओं से प्रकट करके सब को मिला दिया गया है। इससे दो वक्र बन गये हैं। दो पासवाली ऊध्वधिर (vertical) रेखाओं के बीच का अन्तर ३ अंश और दो पासवाली क्षैतिज (horizontal) रेखाओं के बीच का अन्तर एक पल माना है। जब भा शून्य होता है तब र + १ = . ६ पल होता है और रा



शून्य होता है इसलिये शून्य भोगांश के सामने धनात्मक दिशा में १६वीं क्षेतिज रेखा पर र के लिए एक विन्दु बना दिया है। जब भा ३० अंश होता है तब र+१८.२ और रा -२.१४ होते हैं। इसलिए ३० भोगांश के सामने धनात्मक दिशा में १८वीं सीतिज रेखा पर एक विन्दुर के लिए और ऋणात्मक दिशा में २१ वीं और २२ वीं सीतिज रेखाओं के बीच एक विन्दुरा के लिए स्थिर किया गया है। इसी प्रकार सम्य विन्दु भी स्थिर किये गये हैं। र प्रकट करनेवाले जितने विन्दु हैं उनको मिला हैने से ख ख ख ख वक्र बन गया है। इसी प्रकार रा प्रकट करने वाले विन्दुओं को मिला देने से खा खा खा खा खक्र बन गया है। इन दोनों वक्रों की सहायता से कि कि क क वक्र इस प्रकार खींचा गया है—

क क क क वक्र य भुज को (Axis of x को) जहाँ चार विदुओं पर काटता है वहाँ यह प्रकट होता है कि काल-समीकरण शून्य है। इन समयों में सूर्य का मध्यम भोगांश क्रम से २३, ५२, १६० और २७३.५ के लगभग होते हैं। यह मौगांश क्रम से मेष की २ री, मिथुन की १ ली, सिंह की १६ वीं और धनु की १०वीं तिथियों को होते हैं। इसलिए इन विथियों में काल-समीकरण शून्य होता है। इसका अर्थ यह है कि इन तिथियों में स्पष्ट काल और मध्यम काल एक ही होते हैं। १७वीं तुला को काल समीकरण — ४१ पल है। इसका अर्थ यह है कि इस तिथि को स्पष्ट सावन काल में अथवा धूप-घड़ी के समय में ४१ पल घटाने से मध्यम काल (यांतिक घड़ी का समय) ज्ञात होगा। इसी प्रकार मकर की २६वीं तिथि को काल समीकरण — ३६ पल है, अर्थात् इस दिन धूप-घड़ी के समय में ३६ पल जोड़ने से मध्यम काल ज्ञात होगा।

<sup>\*</sup> यह ऊर्श्वाधर और क्षेतिज रेखाएँ चित्र में नहीं दिखलायी गई हैं। इनका कि अनुमान भोगांश के अंकों और बगल में दिये हुए धनात्मक यह ऋणात्मक १०, २०, ३० के अंकों से किया जा सकता है।

को ही धूप-घड़ी का भी समय समझ कर लग्न निकालते हैं उनका लग्न शुद्ध नहीं होता क्यों कि धूप और मध्यम घड़ियों में कभी-कभी ४१ पल अथवा १६ मिनट का अंतर रहता है। इसके सिवा देशान्तर के कारण भी अन्तर पड़ता है क्यों कि भारतवर्ष के रेल या तार-घर की घड़ियों का समय ग्रीनिवन के मध्यम समय से ५ चे घंटा अथवा १३ घड़ी ४५ पल आगे रखा जाता है। इसलिए यह समय केवल उन स्थानों के मध्यम काल के अनुसार ठीक होता है जो ग्रीनिवन से ५ चे घंटा अथवा ८२०३० पूर्व हैं। मिरजापुर ग्रीनिवन से ८२ घंटा अथवा ८२०३० पूर्व हैं। मिरजापुर ग्रीनिवन से ८२ घंटा अथवा ८२०३० पूर्व हैं। मिरजापुर ग्रीनिवन से ८२०३८ १० पूर्व हैं। इसलिए मिरजापुर का मध्यम काल मारतीय मध्यम काल से ८१० अथवा ८ असु या सवा पल अधिक है। यदि सवा पल का विचार न किया जाय तो कहा जा सकता है कि भारतीय मध्यम काल जो रेलवे और तार-घरों में प्रयोग किया जाता है मिरजापुर के मध्यम काल के समान होता है। इसलिए पूर्व के स्थानों के मध्यम काल जानने के लिए देशान्तर का संस्कार जोड़ना च।हिये और पिच्छम के स्थानों का मध्यम काल जानने के लिए देशान्तर का संस्कार घटाना चाहिए। यह नीचे के उदाहरणों से स्पष्ट होगा:—

उदाहरण १ —प्रयाग में जिस समय सूर्योदय के उपरान्त धूप-घड़ी के अनुसार १६ घड़ी १५ पल बीतता है उस समय रेलवे की घड़ी में क्या समय होगा जब सूर्य का निरयन भोगांश उदय काल में ३ रा ५ ० १ /६ // हो ?

इस दिन सूर्य कर्क राशि के ६ठ अंश पर है इसलिए कर्क की ६ठी तिथि है। सारिणी में कर्क की ७वीं तिथि को काल समीकरण + १५.४ पल है। इसलिए सारिणी से केवल यही पता लग सकता है कि इस दिन काल समीकरण + १५ पल के लगभग है। चित्र ६४ से जहाँ काल-समीकरण का वक्र दिया हुआ है यह पता चल सकता है कि कर्क की ६ठीं तिथि को काल समीकरण ११.४ पल से अधिक था या कम। देखने से स्पष्ट है कि ७ कर्क के दिन क क क क वक्र के विदु की जो कोट है उससे कम ७ कर्क के पहले के दिनों में है इसलिए यह निश्चय होता है कि ६ कर्क को काल समीकरण + १५.४ पल से कुछ कम है और ४ कर्क को यह ठीक + १५ पल है। इसलिए अमीष्ट काल-समीकरण + १५.३ पल के लगभग है। यह धनात्मक है इसलिए १६ घड़ी १५ पल में इसे जोड़ना चाहिए। इसलिए जब प्रयाग में धूप-घड़ी

<sup>\*</sup> कुछ लोग समझते हैं कि तार-घर की घड़ी में मदरास का समय रहता है परन्तु यह भ्रम है। मदरास में एक वेधशाला अवश्य है और पहले वही समय सब घड़ियों में रखा जाता था परन्तु अब नियम बदल दिया गया है।

के अंजुसार ६ कर्क को १६ घड़ी १५ पल होता हैं तब प्रयाग का मध्यम काल १६ घड़ी ३०.३ पल होगा।

परन्तु प्रयाग का मध्यम काल भारतीय मध्यम काल से कम होता है क्यों कि प्रयाग देशान्तर ग्रीनिवच से ५१° ५५' १५' पूर्व है और भारतीय मध्यम काल ग्रीनिवच से ५२° ३०' पूर्व होता है। इसिजए भारतीय मध्यम काल का देशान्तर प्रयाग के देशान्तर से ३४' ४५'' पूर्व है। जब देशान्तर में १° का अंतर होता है तब समय में ४ मिनट या १० पल का अंतर हो जाता है और जब देशान्तर में १ कला का अंतर होता है तब समय में १ असु का अंतर पड़ता है इसिलिए जब ३४' ४५'' का अंतर है तब समय में ३५ असु या ६ पल के लगभग अंतर पड़ेगा। भारतीय मध्यम काल के देशान्तर से प्रयाग पिछम में है इसिलिए भारतीय मध्यम काल के देशान्तर से प्रयाग पिछम में है इसिलिए भारतीय मध्यम काल प्रयाग के मध्यम काल से आगे है। इसिलिए अमीष्ट काल में भारतीय मध्यम काल १६ घडी ३०.३ पल +६ पल = १६ घडी ३६ पल के लगभग होगा। यह ६ घंटा ३६ मिनट २४ सेकंड के समान है।

इस दिन सूर्योदय से मध्याह्न तक का स्पष्ट सावन काल १६ घड़ी ४३ पल है (देखो पृष्ठ ३३८) जो ६ घंटा ४१ मिनट १२ सेकंड है। परन्तु मध्यान्ह ठीक १२ बजे होता है इसलिए १२ घंटा — ६ घंटा ४१ मिनट १२ सेकंड — ५ घंटा १८ मिनट ४८ सेकंड पर सूर्य का उदय हुआ होगा।

सूर्योदय का स्पष्ट काल = ५ घं० १८ मि० ४८ से० सूर्योदय से इष्ट समय तक का मध्यमकाल = ६ घं० ३८ मि० २४ से०
... रेल घड़ी का समय = ११ घं० ५७ मि० १२ से०

अर्थात् इस समय रेल की घड़ी में ११ बजकर ५७ मिनट और १२ सेकंड होगा।

उदाहरण २—यदि मध्यान्ह के बाद घड़ी में जो रेल की घड़ी से मिली हुई है १ बजकर २४ मिनट हुए हों तो काशी और प्रयाग की धूपघड़ियों में क्या समय होंगे ? इस दिन सूर्योदय काल में सूर्य का भोगांश ६<sup>रा</sup>१५°२३'३४" है।

सूर्य तुला राशि के १६ वें अंश पर है इसलिए इस दिन तुला नामक सौर मास की १६ वीं तिथि है। चित्र ६४ से प्रकट है कि तुला की ५ वीं तिथि को काल समीकरण - ३७ ५ पल और २० वीं तिथि को - ४१ पल है। इससे सिद्ध होता है कि १५ दिन में - ३ ५ पल के लगभग काल समीकरण बढ़ा है। इसलिए ११ दिन में

अर्थात् तुला की १६वीं तिथि को काल समीकरण - २'७ बढ़कर - ४०'२ पल हो जायगा जो - १६ मिनट के लगभग है। यह बतलाया गया है कि

मध्यम काल = स्पष्ट सावन काल | काल समीकरण

- ∴े ५ घंटा २४ मिनट स्पष्ट सावन काल + ( १६ मिनट)
- ... स्पष्ट सावन काल = ५ घंटा २४ मिनट + १६ मिनट

= ५ घंटा ४० मिनट

यह समय ग्रीनिवच से ८२३ अंश पूर्व के देशान्तर-रेखा पर स्थित स्थानों की धूपघड़ियों में होगा क्योंकि भारतवर्ष भर के तारघरों और रेल के स्टेशनों की घड़ियाँ इसी देशान्तर रेखा के मध्यम काल से मिली रहती हैं।

काशी ग्रीनिवच से ८३°३′४″ अथवा ८३°३′ पूर्व है जो ८२° ३०′ से ३३′ अधिक है इसलिए काशी का स्पष्ट सावन काल उपयुंक्त सावन काल से ३३ असु अथवा ४३ पल अधिक होगा जो २ मिनट १२ सेकन्ड अथवा २ मिनट के समान है। इसलिए उस समय काशी की धूप-घड़ी में ५ बजकर ४२ मिनट हुआ रहेगा।

प्रयाग का देशान्तर ५१°५५'१५'' पूर्व है इसलिए यह ८२°३०' से ३४' ४५'' पि छम है। इसलिए यहाँ की धूप-घड़ी ३४% असु या २ मिनट १६ सेकंड पीछे होगी। इसलिए प्रयाग की धूपघड़ी में इस समय ५ घंटा ३७ मिनट ४१ सेकंड होगा।

उदाहरण ३—दूसरे उदाहरण में जो समय दिया हुआ है उस समय प्रयाग में क्या लग्न होगा ?

पहले सूर्योदय का स्पष्ट काल जानना आवश्यक है। इसके लिए प्रयाग का चर काल जानना चाहिए।

सूर्य का निरयन भोगांश  $= \xi^{\tau_1} \chi^{\sigma_2} \chi^{\tau_3} \chi^{\tau_4}$  १६८२ वि० की १६ तुला को अयनांश  $= \xi^{\sigma_3} \chi^{\sigma_4} \chi^{\tau_4}$  ... सूर्य का सायन भोगांग  $= \xi^{\tau_1} \chi^{\sigma_2} \chi^{\tau_4} \chi^{\tau_5}$   $= \xi^{\tau_1} \chi^{\tau_5} \chi^{\tau_5} \chi^{\tau_6}$   $= \xi^{\tau_1} \chi^{\tau_5} \chi^{\tau_5} \chi^{\tau_5} \chi^{\tau_6}$  ... सूर्य की क्रान्ति ज्या  $= \xi^{\sigma_1} \chi^{\sigma_2} \chi^{\tau_5} \chi^{\tau_$ 

=: \quad \qu

= .4848

.', क्रान्ति =१४°१२'

सूर्यं का सयन भोगांश ६ राशि से अधिक है, इसलिए यह दक्षिण क्रान्ति है।
चर ज्या = स्परे अक्षांश × स्परे क्रान्ति

= स्परे २५°२५ ×स्परे १४°१२

=  $\cdot$ 8 $\circ$ 8 $\cdot$ 8 $\cdot$ 8 $\cdot$ 9 $\cdot$ 8 $\cdot$ 9

=: ! २०२

ि! चरांश ==६°५४′

े चर पल = ६१ पल

= २७ मिनट ३६ सेकंड

क्रान्ति दक्षिण है इसलिए धूपघड़ी में ६ बज कर २७ मिनट ३६\* सेकंड पर प्रयाग में सूर्यं का उदय होगा। परन्तु इस दिन काल समीकरण — १६ मिनट है। इसलिए सूर्योदय काल में प्रयाग का मध्यम काल == ६ बजकर २७ मिनट ३६ सेकंड - १६ मिनट = ६ बजकर ११ मिनट ३६ सेकंड

प्रयाग के सूर्योदय काल में भारतवर्ष का मध्यम काल क्या होगा यह जानने के लिए २ मिनट १६ सेकंड और जोड़ना होगा क्योंकि प्रयाग २ मिनट १६ सेकंड पिछम है इसलिए यहाँ का मध्यम या स्पष्टकाल भारतवर्ष के मध्यम काल से इतना ही पीछे होगा, इसलिए प्रयाग में सूर्योदय के समय रेल की घड़ी में ६ बजकर १३ मिनट ३५ सेकंड हुआ रहेगा।

सूर्योदय से मध्यम मध्यान्ह काल १२ घंटा - ६ घंटा १३ मिनट ३५ सेकंड अथवा ५ घंटा ४६ मिनट २५ सेकंड पर होता है और संध्या के ५ बजकर २४ मिनट तक ११ घंटा १० मिनट २५ सेकंड होता है। यह २७ घड़ी ५६ पल के समान है। इसलिए इष्टकाल में सूर्योदयोपरान्त २७ घड़ी ५६ पल है। यह मध्यम सावन काल है। इसकी नाक्षत्र काल में बदल कर लग्न जानने में सुविधा होगी।

६ सावन घड़ी = ६ नाक्षत्र घड़ी + १ नाक्षत्र पल (पृष्ठ ३२६)

- ं . २८ सावन घड़ी = २८ नाक्षत्र घड़ी + ५ नाक्षत्र पल
- 📫 २७ घड़ी ४६ पल (सावन)

= २७ घड़ी ५६ पल + ५ पल (नाक्षत्र)

= २ = घड़ी १ पल (नाक्षत)

<sup>\*</sup> वर्तन (Refraction of light) के कारण सूर्योदय इससे भी कुछ पहले होता है जिसकी चर्चा आगे की जायगी।

उदयकाल में सूर्य का निरयन भोगांश=६ $^{71}$ १५ $^{\circ}$ २३ $^{\prime}$ २ $^{\prime}$  =६ $^{71}$ १५ $^{\circ}$ २ $^{\circ}$ 

इसलिए उदयकाल में तुला राशि का १५°२४ लग्न है। प्रयाग में तुला राशि का उदयकाल ५ घड़ी ४२ पल है। जब ३०° का उदय ५ घड़ी ४२ पल में होता है तब १५°, २ घड़ी ५१ पल में होगा

और ३०',, ५ पल ४२ वि० में होगा ६',, १ पल ५ वि० में होगा

... १५°२४ का उदय २ घड़ी ४५ पल ३४ वि० में होगा अर्थात् तुला का भुक्तकाल = २ घड़ी ४६ पल के लगभग ... तुला का भोग्यकाल = २ घड़ी ४६ पल के लगभग

वृश्चिक का उदयकाल = ५ ,, ४४ ,, धनु का ,, ५ ,, १५ ,, मकर का ,, ४ ,, २५ ,, कु'भ का ,, ३ ,, ४८ ,, मीन का ,, ३ ,, ४१ ,, कुल का योग २५ ,, ३६ ,,

अर्थात् सूर्योदय से घड़ी ३६ पल तल मीन राशि का उदय हो चुका।

इसलिए इष्टकाल में मेष राशि उदय हो रही है इसलिए यही उदय लग्न है। इसी को साधारणतः लग्न कहते हैं। यह जानने के लिए कि मेष राशि का कौन विंदु लग्न है अनुपात से काम लेना चाहिये।

> इष्टकाल = २८ घड़ी १ पल मीन के अंत का उदयकाल २५ घड़ी ३६ पल मेष का भुक्तकाल = २ घड़ी २२ पल = १४२ पल

मेष का उदयकाल = ४ घड़ी ४ पल = २४४ पल २४४ पल: १४२ पल :: ३० अंशः भुक्तांश

ं.मेष का १७°२७ प्र लग्न है।

उदाहरण ४—यदि प्रयाग में सूर्योदय काल के स्पष्ट सूर्य का निरयन निर्माण ६<sup>रा</sup>१५०२३/३४ हो तो उस दिन उज्जैन में जिस समय सूर्य यामोत्तरवृत्त विर आवेगा उस समय भारतीय मध्यम काल क्या होगा ?

उज्जैन ग्रीनविच से ७४°४६' पूर्व देशान्तर और २३°६' उत्तर अक्षांश पर है। प्रयाग का देशान्तर ८१°५५'१४" और उत्तर अक्षांश २५°२५' है।

उज्जैन प्रयाग से ६१°५४' १५'' - ७५°४६' = ६°६' १४'' पिन्छम है। इस जिए उज्जैन का स्पष्ट मध्यान्ह प्रयाग के स्पष्ट मध्यान्ह से २४ मिनट ३७ सेकंड पिछे होगा। तीसरे उदाहरण में बतलाया गया है कि प्रयाग में धूपघड़ी के अनुसार ६ बजकर २७ मिनट ३६ सेकंड पर सूर्योदय होगा। इस लिए सूर्योदय के समय

नतकाल = १२ घंटा - ६ घं० २७ मि० ३६ से०. = ५ घंटा ३२ मि० २४ से०

अर्थात् सूर्योदय के ५ घंटा ३२ मिनट २४ सेकंड उपरान्त स्पष्ट मध्यान्ह होगा। परन्तु सूर्योदय के समय भारतीय मध्यमकाल ६ घंटा १३ मिनट ३५ सेकंड होता है इसलिए प्रयाग में स्पष्ट मध्यान्ह के समय भारतीय मध्यकाल = ६ घंटा १३ मि० ३५ से० + ५ घं० ३२ मि० २४ से०

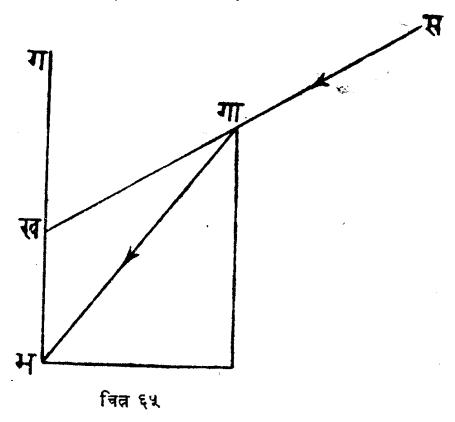
## = ११ घंटा ४५ मिनट ४६ सेकंड

उज्जैन प्रयाग से २४ मिनट ३७ सेकंड पिछिम है इसलिए यहाँ स्पष्ट मध्यान्ह प्रयाग के स्पष्ट मध्यान्ह से २४ मिनट ३३ सेकंड पीछे होगा। परन्तु प्रयाग के स्पष्ट मध्यान्ह के समय भारतीय मध्यम काल ११ घंटा ४५ मिनट ४६ सेकंड होता है, इसलिए उज्जैन के स्पष्ट मध्यान्ह के समय रेल की घड़ी में १२ बजकर १० मिनट २६ सेकंड हुआ रहेगा।

पृष्ठ ५० की टिप्पणी में लिखा गया है कि किरणों के झुक जाने के कारण गणना के समय से सूर्योदय कुछ पहले हो जाता है। इसलिए यह बतलाना आवश्यक है कि किरणों का झुकना क्या है और इससे दिन के परिमाण में जो अन्तर पड़ जाता है उसका संशोधन कैसे करना चाहिये।

## वर्तन (REFRACTION OF LIGHT)

हवा, जल, काँच, अबरक ऐसे पदार्थ हैं जिनमें प्रकाश घुसकर दूसरी ओर चला जाता है। इसलिए ये पारदर्शक (transparent) कहलाते हैं। जब प्रकाश एक समजातीय (homogeneous) पारदर्शक पदार्थ से दूसरे समजातीय पारदर्शक पदार्थ में जाता है तब उसकी दिशा वही नहीं रहती जो पहले पारदर्श क पदार्थ में होती है। इस घटना को किरण का वर्तन या केवल वर्तन कहते हैं। इसको कुछ लेखकों ने किरणवक्रीभवन का नाम दिया है परन्तु कई बातों की सुविधा के विचार से इसको वर्तन कहना अच्छा जान पड़ता है। इससे किसी वस्तु के यथार्थ और स्पष्ट स्थानों में बड़ा अन्तर देख पड़ता है। कभी-कभी वस्तुएँ विचित्न रूप धारण कर लेती हैं। परन्तु इन सब घटनाओं की चर्चा करने के लिए यह स्थान उचित नहीं हैं। यहां केवल उतना ही बतलाया जायगा जितना ज्योतिष से सम्बन्ध रखता है। अनुभव के लिए एक छोटा सा उदाहरण देना पर्याप्त होगा:—



पानी भरा हुआ गिलास धूप में रख दो और देखों कि गिलास का कितना भाग धूम से प्रकाशित होता है। पानी गिरा कर गिलास को फिर उसी जगह रख दो। इस बार गिलास का कुछ कम भाग प्रकाशित होगा। चित्र ६५ में ग गा एक गिलास है। यदि पानी भर कर यह धूम में रखा जाय तो ग से भ तक प्रकाशित देख पड़ता है अर्थात् यह देख पड़ता है कि धूम गिलास के पेंदे के किनारे तक भी पहुँचती है। परन्तु पानी गिरा कर गिलास को फिर वहीं रख देने पर देख पड़ता है कि अब गिलास का केवल ग ख भाग प्रकाशित रहता है, पेंदे तक धूम जाती ही नहीं। इससे यह प्रकट होता है कि हवा में यदि किरण स गा ख दिशा में होती है तो पानी में घुनो ही यह गा भ दिशा में हो जाती है।

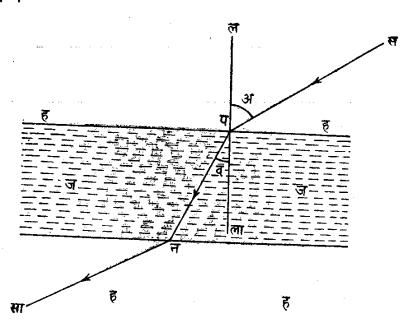
यदि प्रकाश की कोई किरण स प एक समजातीय पारदर्श पदार्थं ह ह से दूसरे समजातीय पारदर्श पदार्थं ज ज में प विन्दु से प्रवेश करके प न दिशा में जिलती हुई न विन्दु से वह फिर ह ह पदार्थ में निकल आती है तो न सा और स प किरणें समानान्तर होती हैं। स प को आपात किरण (incident ray) प न को वर्तित किरण (refracted ray) और न सा को निर्गत किरण (emergent ray) कहते हैं। यदि प विन्दु पर ल प ला लम्ब (Normal) हो तो स प ल कोण को आपात कोण (angle of incidence) और न प ला कोण को वर्तित कोण (angle of refraction) कहते हैं। आपात और वर्तित किरणों तथा प्रवेश विन्दु का लम्ब एक ही तल में रहते हैं।

अापात और वर्तित कोणों में जो परस्पर सम्बन्ध होता है वह नीचे के सूत्र से प्रकट किया जाता है—

आपात कोण की ज्या वितत कोण की ज्या =िस्थर संख्या

यदि आपात कोण को अ, वर्तित कोण को व और स्थिर संख्या को ध से सूचित किया जाय तो उपर्युक्त सूच का सरल रूप यह होगा

> ज्या अ ज्या व == घ; अयवा ज्या अ = ध × ज्या व

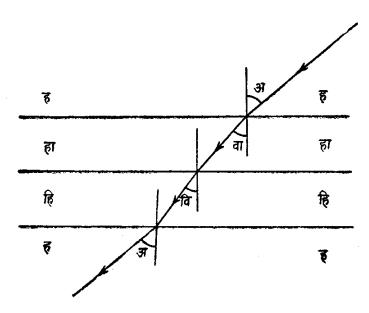


चित्र ६६

अ के बदलने से व भी इस तरह बदलेगा कि इन दोनों की ज्याओं का सम्बन्ध सदैव ध के समान होगा। ध का परिणाम दो पारदर्शक पदार्थों के गुण के

अनुसार बदलता है। इसको पहले पारदर्शक पदार्थ से दूसरे पारदर्शक पदार्थ का वर्तनाङ्क (index of refraction) कहते हैं। जब प्रकाश पतले पारदर्शक पदार्थ से धन पारदर्शक पदार्थ में जाता है तब वर्तित किरण लम्ब की ओर झुक जाती है अर्थात् वर्तित कोण आपात कोण से छोटा होता है। परन्तु जब प्रकाश घने पदार्थ से पतले पदार्थ में जाता है तब वह लम्ब से दूर हो जाता है। चित्र ६६ में ज ज पदार्थ ह ह पदार्थ से घना है इसलिए ज ज में वर्तित किरण लम्ब की ओर हो गई है और ज ज से निकल कर ह ह में आते समय वह लम्ब से दूर हो गयी है। यदि प्रकाश की दिशा उलट जाय अर्थात् ज ज में इसकी दिशा न प हो तो ह ह में इसकी दिशा प स हो जायगी। कई पारदर्शक पदार्थों में होता हुआ प्रकाश जिस जिस वक्र या टूटी हुई रेखा से जाता है यदि दिशा उलट जाय तो उसी उसी रेखा से वह लीट भी आता है।

मान लो हह, हि हि तीन पारदर्शक पदार्थों के स्तर हैं जो परस्पर समानान्तर हैं।



चित्र ६७

यदि हह से हा हा का वर्तनाङ्क धा हो और हह से हि हि का वर्तनांक धि है तो हा हा से हि हि के वर्तनाङ्क का ज्ञान सहज ही हो सकता है। यह परीक्षा से अनुभव किया जा सकता है कि यदि प्रकाश हह से हा हा और हि हि होता हुआ फिर हह में प्रवेश करे तो इसकी जो दिशा पहले हह में होती है वही अन्त में भी होती है अर्थात् हह और हा हा के प्रवेश विंदु पर जो अ पात कोण बनता है वही हि हि से हह में निकलते समय निर्गत विंदु पर भी बनता है। वर्तन के नियम के अनुसार

ज्या अ=धा $\times$ ज्या वा; ज्या अ=धि $\times$ ज्या वि ..धा $\times$ ज्या वा=धि $\times$ ज्या वि

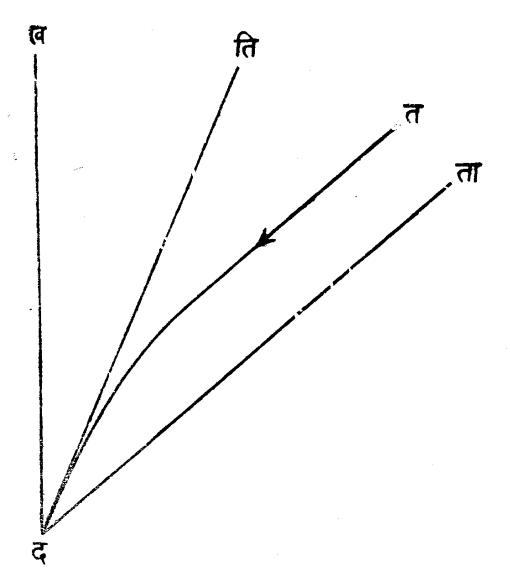
कथवा  $\frac{\sqrt{3}}{\sqrt{3}}$  वा  $\frac{\sqrt{3}}{\sqrt{3}}$   $\frac{\sqrt{3}}{\sqrt{3}}$ 

इससे यह सिद्ध होता है कि यदि एक पदार्थ ह ह से दूसरे पदार्थ हा हा का वर्तनाङ्क धा हो और पहले ही पदार्थ से तीसरे पदार्थ हि हि का वर्तनांक धि हो और यदि हा हा से हि हि में जाने वाली किरण का आपात कोण वा और वर्तित कोण वि हो तो दूसरे पदार्थ हा हा से तीसरे पदार्थ हि हि में जाने वाली किरण का वर्तनाङ्क धि ÷ धा होगा।

ज्योतिष संबंधी वर्तन—खगोल पिंडों से जो प्रकाश पृथ्वी पर आता है उसकी किरणें जब वातावरण में घुसती हैं तब इनमें वर्तन होता है। ऐसे वर्तन को ज्योतिष संबंधी वर्तन (Astronomical refraction) कहते हैं। वातावरण का घनत्व ऊपर से नीचे तक एक सा नहीं है। जैसे जैसे पृथ्वी से दूरी अधिक होती जाती है तैसे तैसे वातावरण पतला होता जाता है इसलिए कुल वातावरण सजातीय नहीं है। खगोलीय पिंड से आती हुई किरण जब वातावरण में प्रवेश करती है तब पहले बहुत पतले स्तर में जाती है और ज्यों ज्यों पृथ्वी के निकट पहुंचती आती है त्यों त्यों कम घने से अधिक घने स्तर में आने के कारण वह लम्ब की ओर कुछ कुछ झुकती हुई पृथ्वी पर पहुँचती है। इसलिए वातावरण में इसका मार्ग वक्र होता है। पृथ्वी पर पहुँचते समय किरण की जो दिशा होती है उसी में खगोलीय पिंड देख पड़ता है।

किसी तारे से कोई किरण त क की दिशा में क तक सीधी आकार क स्थान पर बातावरण में प्रवेश करती है। इस स्थान से इसकी राह सीधी नहीं रहती। क के द्वादा के स्थान द तक किरण को वातावरण के भिन्न-भिन्न स्तरों में घुमना पड़ता के जो क्रमश: घनी होती जाती हैं। इसलिए किरण भी क्रमश: वक्र होती जाती है अपेर बन्त में द तक पहुँच जाती है। इस वक्र के द बिन्दु पर द ति स्पर्शरेखा है। विद्या को जान पड़ता है कि तारा द ति दिशा में है। यदि द से द ता रेखा क त के समानान्तर खींची जाय तो द ता दिशा में तारा उस समय देख पड़ता जब किरण को सुका देनेवाला वातावरण न होता। इसलिए वातावरण का प्रभाव यह हुआ कि

<sup>•</sup> बिलकुल शुद्ध दिशा दत है परन्तुत तारा इतनी दूर है कि तदता कोण शून्य के समान है।



चित्र ६८

तारे का स्पष्ट स्थान ता से ति हो गया अर्थात् तारा खस्वस्तिक ख की ओर कुछ चढ़ा हुआ देख पड़ता है। इसलिए वर्तन के कारण खगोलीय पिंड का नतांश कुछ कम हो जाता है और उन्नतांश उतना ही अधिक हो जाता है। चित्र में इस वर्तन का परिमाण ता द ति कोण के समान है। त का यथार्थ नतांश ता द ख और स्पष्ट नतांश ति द ख है। जिस समय खगोलीय पिंड क्षितिज में रहता है उस समय खसका वर्तन सबसे अधिक ३५ के लगभग होता है।

अब यह प्रकट हो गया होगा कि वातावरण के कारण किसी खगोलीय पिंड का स्पष्ट स्थान वही नहीं होता जो यथार्थ में होना चाहिए। इसलिए यदि वर्तन का संस्कार न किया जाय तो गणना में कुछ भूल रह जाती है। नीचे एक सारिणी दी

<sup>\*</sup> R. S. Ball's Spherical Astronomy page 120.

बाढ़ी है जिससे यह जान पड़ेगा कि वर्तन के कारण किसी तारे का नतांश कितना हो जाता है। यह सारिणी उस समय की है जिस समय वातावरण का दबाव है इंच ऊँवे पारे के दबाव के समान होता है और तापक्रम ५०० फारनहैट के समान होता है। इससे भिन्न अवस्था में कुछ अंतर हो जाता है।

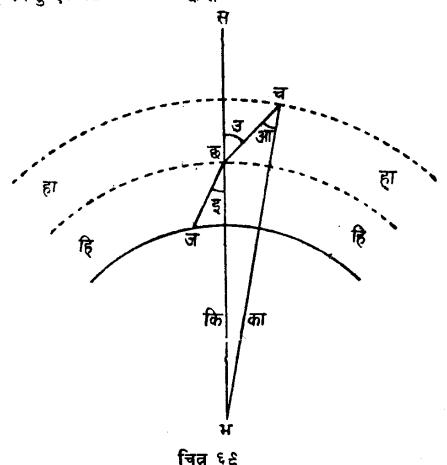
स्पष्ट नतांश	वर्त्तन	स्पष्ट नतांश	वर्तन	स्पष्ट नतांश	वर्तन
00	···	३५०	89"	⊌o°	२ <sup>′</sup> ३६′′
४०	ષ્ર″	800	85"	<b>9 (</b> °	३′३४′′
9°°	१०′′	૪૫ <sup>૦</sup>	५६"	ं <b>८०</b> ०	પ્ <sup>′</sup> ૧ <u>૬</u> ′′
qyo	98"	۲°°	٩'٤''	द५्°	<b>६</b> ′४१′′
२००	₹"	५५°	9'२३''	۳७°	१४ <sup>′</sup> ५३′′
२५°	२७′′	ξο°	9′8 <b>9</b> ″′	<b>ss°</b>	१ <b>द<sup>′</sup>१</b> ६′′
₹ o °	₹8″″	६५°	7'8"	⊏5°8°∕	?? <sup>'</sup> ??''
				۶°°	३५′ लगभग

इस सारिणी से किसी तारे का यथार्थ नतांश सहज ही जाना जा सकता है।
औसे यदि किसी तारे का स्पष्ट नतांश ६०° हो तो इसका यथार्थ नतांश ६०°१'४१"
होगा। यह भी घ्यान देने की बात है कि जो तारा ठीक सिर के ऊपर (खस्वस्तिक पर) रहता है उसका स्पष्ट और यथार्थ स्थान एक ही होता है और यदि स्पष्ट नतांश ४५° से कम हो तो उसका वर्तन १' से अधिक नहीं होता है। यदि स्पष्ट नतांश १०° से अधिक न हो तो प्रति १° नतांश के लिए १" वर्तन होता है।

वातावरण सम्बन्धी वर्तन की साधारण मीमांसा-

सरलता के लिए यह समझ लेना अच्छा होगा कि पृथ्वी पूर्ण गोल है और वितास के लिए यह समझ लेना अच्छा होगा कि पृथ्वी पूर्ण गोल है और

का केन्द्र है। यह भी मान लेना चाहिए कि प्रत्येक स्तर का वर्तनाङ्क उस स्तर में सब जगह स्थिर है परन्तु एक स्तर का वर्तनाङ्क दूसरे स्तर के वर्तनाङ्क से भिन्न है।



चित्र ६६

चित्र ६ में ऐसे दो स्तरों हा हा और हि हि का सम्बन्ध दिखलाया जाता है। मान लो कि जब प्रकाश शून्य (aether) से हा हा में आता है तब इसका वर्तनाङ्क धा और जब प्रकाश शून्य से हि हि में आता है तब इसका वर्तनाङ्क धि होता है। मान लो कि हा हा में किरण की दिशा च छ है और हि हि में इसी किरण की दिशा छ ज हो जाती है।

यदि भ पृथ्वी का वेन्द्र हो और भ च = का, भ छ = कि, ८भ च छ = आ , ८भ छ ज = इ और ८स छ च = उ हो, तो पृष्ठ ३६३ के अनुसार  $\frac{\overline{\sigma u} \ \overline{\sigma}}{\overline{\sigma u}} = \frac{\overline{\mu}}{\overline{u}} . , \overline{\sigma u} \ \overline{\sigma} = \overline{\sigma u} \ \overline{v} \times \frac{\overline{\mu}}{\overline{u}}$ परन्तु भ च छ त्रिभुज में ्. • ज्या उ = ज्या आ × का

... ज्या इ
$$\times \frac{\mathrm{fi}}{\mathrm{gr}} = \mathrm{out}$$
 आ  $\times \frac{\mathrm{fi}}{\mathrm{fin}}$ 

अथवा कि × धि × ज्या इ = का × धा × ज्या आ

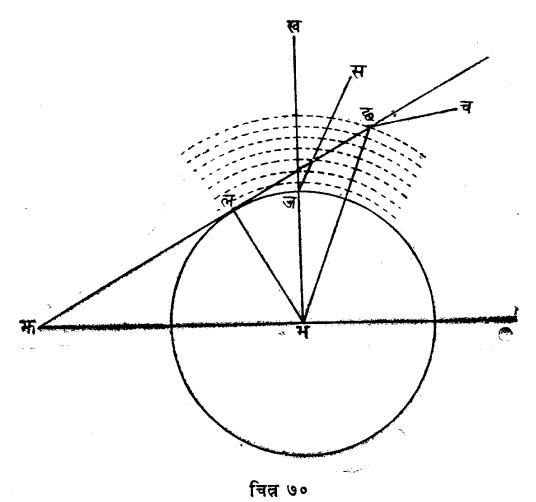
यह नियम किसी दो पासवाले स्तरों के लिये ठीक है। इस प्रकार यह साधारण नियम निकल आता है—

यदि वातावरण गोल सजातीय स्तरों का बना हुआ मान लिया जाय जिनका कैन्द्र वही हो जो पृथ्वी का केन्द्र है परन्तु जिनका घनत्व एक दूसरे से भिन्न होता जाता है तो जब प्रकाश की किरण एक स्तर से दूसरे स्तर में घुनती हुई आगे बढ़ती है तब किसी स्तर के वर्तनाङ्क, विजया और वर्तित कोण की ज्या के गुणनफल स्थिर होते हैं।

इस नियम की नीचे के सूत्र से भी प्रकट किया जा सकता है—  
का
$$\times$$
धा $\times$ ज्या आ = क $\times$ ध $\times$ ज्या न् ( $9$ )

जहाँ का, धा और आक्रमशः किसी स्तर की तिज्या, वर्तनांक और वर्तित कोण और क, ध, न क्रमेशः पृथ्वी की तिज्या, सबसे नीचे के स्तर के वर्तनांक और वर्तित कोण हैं। भूतल को छूने वाले स्तर में जो वर्तित कोण है वह प्रायः नतांश के समान होता है इसलिए न खगोलीय पिंड का स्वष्ट नतांश भी है।

यदि इन स्तरों को बहुत पतला मान लिया जाय तो किरण का मार्ग टूटी हुई रेखा के स्यान में वक्र रेखा होगी। मान लो च छ ज वह वक्र है जिस पर किरण इन पतले पतले स्तरों में क्रमशः घुसती हुई पृथ्वी तल के ज विन्दु पर पहुँ वत्ती है। इस बक्र के छ विन्दु पर छ ल झ एक स्पर्शरेखा है। किरण छ विन्दु पर जिस स्तर में मुसती है उसका वर्तनांक धा और विज्या का हैं। यह स्पर्शरेखा बक्र बनानेवाली किरण से कुछ दूर तक एक हो जाती है इसलिए इस विन्दु पर जो वर्तित कोण बनता है वह छ ल भ कोण के समान होता है। मान लो यह आ के समान है, जब किरण वातावरण के सबसे ऊपरवाले स्तर में घुसती है तब इसकी दिशा वही होती है जो शून्य में उसकी यथार्थ दिशा है। जिस समय किरण पृथ्वी तल के विन्दू ज पर पहुँचती है उस समय इस विन्दु पर वक्र की जो स्पर्शरेखा ज स होती है वह उस दिशा को सूचित करती है जिसमें किरण द्रष्टा की आंख में पहुँचती है। यदि ज स्थान का खस्वस्तिक खहो तो यही खज सकोण तारे का स्पष्ट नतांश होता है। सबसे ऊपर वाले स्तर में वक्र की जो स्पर्शरेखा होती है तथा पृथ्वी तल के बिन्दु पर वक्र की जो स्पर्शरेखा होती है उन दोनों के बीच में जो कोण होता है वही ज्योतिष सम्बन्धी वर्तन कहलाता है। इसी के जानने से किसी तारे के स्पष्ट और यथार्थ स्थान की जानकारी हो सकती है। इसी को साधारणतः वर्तन कहते हैं। यदि इसका



परिमाण व माना जाय तो ता (व) अर्थात् व की तत्कालिक गित पासवाले किसी दो स्तरों के वर्तनों का अन्तर और ता (धा) अर्थात वर्तनों क की तात्कालिक गित उन्हीं दो स्तरों के वर्तनां को का अन्तर हुआ। यदि आ और इ इन दोनों स्तरों के वर्तित कोण तथा धा, धि इनके वर्तनां कहों तो

आ - इ = ता (व) और धि — घा = ता (घा) ∴ इ = आ — ता (व) और धि = धा + ता (घा)

परन्तु काimesधाimesज्या आ=किimesधिimesज्या इ

यदि वातावरण के दो पतले स्तर बहुत पास हों तो उनकी विज्याएँ प्रायः। समान होती हैं इसलिए का = कि । ऐसी दशा में

धा $\times$ ज्या आ=धि  $\times$ ज्या इ  $= [धा + \pi i (धा)] \times \bar{\sigma} u [si - \pi i (a)]$   $= [धi + \pi i (धi)] \times [\bar{\sigma} u si \times \bar{\sigma} u \pi i (a) - \bar{\sigma} u si \times \bar{\sigma} u \pi i (a)]$ 

= $[धा+ता(धा)][ज्याआ-ता(व)<math>\times$ कोज्याआ]

=  $\mathbf{u} \times \mathbf{u}$  आ  $-\mathbf{u} \times \mathbf{u}$  (a)  $\times$  को  $\mathbf{u}$  जा  $+\mathbf{u}$  ( $\mathbf{u}$ )  $\times$   $\mathbf{u}$  आ

क्यों कि चौथे पद में ता (धा) और ता (व) के गुणनफल का गुणक (coefficient) बहुत छोटा है इसलिए छोड़ दिया गया है।

ं.o
$$=$$
ता (धा)  $imes$ ज्या आ $-$ धा  $imes$ ता (व) $imes$ कोज्या आ

अथवा

$$\frac{\operatorname{di}(a)}{\operatorname{di}(\operatorname{Bi})} = \frac{\operatorname{eqt}\operatorname{ai}}{\operatorname{Bi}} \tag{?}$$

समीकरण (१) और (२) से ऐसा समीकरण जाना जा सकता है जिसमें आ न रहे।

समीकरण (१) से ज्या आ=  $\frac{\mathbf{a} \times \mathbf{E} \times \mathbf{v}$ या न  $\mathbf{a} \times \mathbf{E}$ 

स्परेबा = 
$$\frac{\overline{\sigma u}}{\sqrt{(9 - \overline{\sigma u})^2}}$$

$$\sqrt{( 9 - \frac{\pi^2 \times \Xi^2 \times \sigma u^2}{\pi 1^2 \times \Xi})}$$

क 
$$\times$$
 ध  $\times$  ज्या न 
$$\sqrt{(\pi 1^2 \times \text{धा}^2 - \pi^2 \times \text{ध}^2 \times \text{ज्या}^2 + 1)}$$

यही ज्योतिष सम्बन्धी वर्तन का साधारण चलन समीकरण (differential equation) है। यदि सबसे ऊपरवाले स्तर का वर्तनांक १ और सबसे नीचेवाले स्तर का वर्तनांक ध मान लिये जाय और उपर्युक्त चलन समीकरण का इन्हीं सीमाओं के बीच चलराशिकलन (Integration) किया जाय तो ज्योतिष सम्बन्धी वर्तन का पूराज्ञान किया जा सकता है। परन्तु ऐसा करने में कठिनाई यह पड़ती है कि इस चलन समीकरण में का और धा दो चल राशियाँ (Variables) हैं जिनका परस्पर सम्बन्ध ज्ञात नहीं हो सकता क्योंकि हमें इस बात का ठीक-ठीक पता नहीं है कि पृथ्वी की किस ऊँचाई पर वर्तनांक क्या है। परन्तु इसके बिना जाने भी उपर्युक्त समीकरण का चलराशि कलन एक युक्ति से निकाला जा सकता है जिससे यथार्थ वर्तन का प्रायः ठीक-ठीक ज्ञान हो सकता है।

इस युक्ति में  $\frac{\pi}{\pi}$  को १ + छ मान लेना होता है जब कि छ का परिमाण अत्यन्त छोटा होता है क्योंकि का वातावरण के किसी स्तर की विज्या है और क पृथ्वी की विज्या है। यह भी जात है कि उस वातावरण की ऊँचाई जिसमें किरणों को भुका देने (वर्तन करने) का गुण होता है अधिक से अधिक ५० मील है। पृथ्वी की विज्या अर्थात् क ४००० मील है, इसलिए  $\frac{\pi}{\pi} = \frac{9040}{9000} = ? + \frac{9}{400}$ । इससे

स्पट्ट है कि छ =  $\frac{?}{40}$  और इसके वर्ग, घन इत्यादि इतने छोटे हैं कि छोड़ दिये जा सकते हैं। ऐसी कल्पना करने से

व= 
$$\int_{0}^{2\pi} \frac{g}{g} \frac{g}{$$

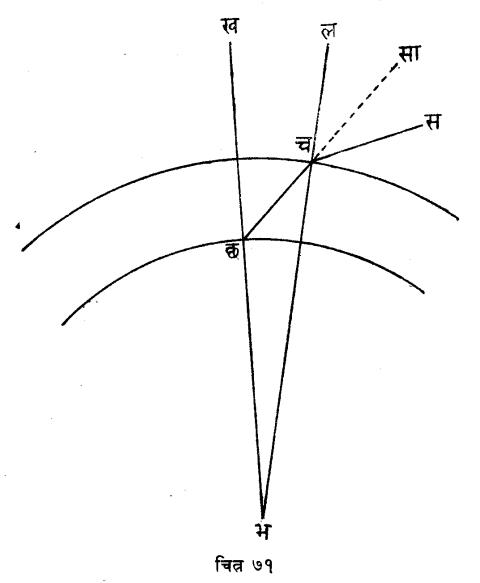
व = प स्परे न + फ स्परे<sup>3</sup> न (१) जहाँ प और फ कोई स्थिर राशियाँ हैं और न स्पष्ट नतांश है। प और फ

के मान प्रस्यक्ष वेध से जाने जा सकते हैं।

कैसिनी का सूत्र—

कैसिनी नामक ज्योतिषी ने यह कल्पना किया कि वातावरण ऊपर से नीचे तक सजातीय है अर्थात् एक ही घनत्व का है। इस कल्पना से वर्तन का जो सूत्र ज्ञात हुआ वह ऊपर बतलाये गये सूत्र से मिलता जुलता है। इससे वर्तन का जो परिमाण जाना जाता है वह ८०० तक के नतांश के लिए सन्तोषप्रद है। यदि नतांश ५०० से अधिक हो तो वर्तन के परिमाण में स्थूलता रह जाती है। इस कल्पना में यह मान लेना पड़ता है कि शून्य से आती हुई किरण वाता-बरण में प्रवेश करते ही एक बार झुक जाती है और फिर वही दिशा पृथ्वी तल तक बनी रहती है।

मान लो स च छ एक किरण है जो च विन्दु पर झुकी हुई है।



पृथ्वी की विज्या = भ छ = क

भ च = क (१ - छ) जबिक छ बहुत छोटा है जैसा कि पहले बतलाया गया है।

श=आपात कोण= ८स च ल= ८स च सा+ ८ल च सा ==वर्तन+वर्तित कोण=व+्छ च भ=व+वा

८ ख छ च सस्पष्ट नतांश

वर्तन के नियम के अनुसार ज्या (व + वा) = ध × ज्या वा ज्या अ==ध × ज्या वा या जहाँ ध वातावरण का वर्तनांक है। यह स्पष्ट है कि व बहुत छोटा होता है। इसलिए ज्या (व + वा) = ज्या व × कोज्या वा + कोज्या य × ज्या वा == a × कोज्या वा + ज्या किं , • , ज्या वा+वimesकोज्या वा=धimesज्या वा ∴ व= (ध-१) स्परे वा तिभुज भ छ च में,  $\frac{\Im a_1 a_1}{\Im a_1 a_1} = \frac{\P}{\P \left( 2 + \Im \right)} = \frac{\P}{\P + \Im}$ ं ज्या वा  $=\frac{\sigma u}{2+\kappa}$ परन्तु स्परे वा=ज्या वा ÷कोज्या वा=ज्या वा ÷√(१ - ज्या र वा)  $=\frac{\sqrt{9}}{1+8} \div \sqrt{9-\frac{\sqrt{9}}{(9+8)^2}}$  $= \frac{521 \text{ f}}{\sqrt{\{(2+8)^2 - 521^2 \text{ f}\}}}$   $\therefore a = (8-9) \frac{521 \text{ f}}{\sqrt{\{2+8)^2 - 521^2 \text{ f}\}}}$  $= (\mathbf{u} - \mathbf{l}) \sqrt{\mathbf{l} + \mathbf{l} \cdot \mathbf{u} + \mathbf{u}^2 - \mathbf{u}^2 + \mathbf{l}}$ छ<sup>२</sup> बहुत छोटा है इसलिए छोड़ दिया जा सकता है। ऐसी दशा में  $a = (\mathbf{z} - \mathbf{z}) \sqrt{\frac{\mathbf{z}}{(\mathbf{z} + \mathbf{z})}}$  $=\frac{(\mathbf{a}-\mathbf{q}) \text{ जया } \mathbf{f}}{\sqrt{\left(\mathbf{q}+\frac{\mathbf{g}}{\mathbf{a}\mathbf{b}\mathbf{v}\mathbf{u}^{2}}\mathbf{f}\right)} \times \mathbf{a}\mathbf{b}\mathbf{v}\mathbf{u}} \times \mathbf{f}}$   $=\frac{(\mathbf{a}-\mathbf{f}) \text{ स्पर } \mathbf{f}}{\sqrt{(\mathbf{f}+\mathbf{g}\mathbf{w}\times\mathbf{g}^{2}\mathbf{f})}}$ 

<sup>\*</sup> Secant को छेदन रेखा कहते हैं जो Cosine अर्थात् कोटिज्या का विलोम होता है। छेदन रेखा का संक्षिप्त रूप छे माना गया है। इसी तरह Cosecant अर्थात् कोट्टिक्छेदन रेखा का संक्षिप्त रूप कोछे प्रयोग किया जाता है।

=
$$(\mathbf{u} - \mathbf{l})$$
 स्परे न  $(\mathbf{l} - \mathbf{v} \times \mathbf{v}^2 + \mathbf{l})$   
= $(\mathbf{u} - \mathbf{l})$  स्परे न  $\{\mathbf{l} - \mathbf{v} (\mathbf{l} + \mathbf{l}^2 + \mathbf{l})\}$   
= $(\mathbf{u} - \mathbf{l})$  स्परे न  $\{\mathbf{l} - \mathbf{v} - \mathbf{v} \in \mathbf{l}^2 + \mathbf{l}\}$   
= $(\mathbf{u} - \mathbf{l})$  ( $\mathbf{l} - \mathbf{v}$ ) स्परे न  $- \mathbf{v}$  ( $\mathbf{u} - \mathbf{l}$ ) स्परे न  $- \mathbf{v}$  ( $\mathbf{u} - \mathbf{l}$ ) स्परे न  $- \mathbf{v}$  ( $\mathbf{l} - \mathbf{l}$ ) स्परे न  $- \mathbf{v}$ 

यह पहले ही रूप का है। यहाँ प==(घ-१) (१ -- छ) और फ=--छ (घ-१)

इस सूत्र का प्रयोग व्यवहार में उसी समय हो सकता है जब प और फ के बात ज्ञात हों। इनका ज्ञान प्रत्यक्ष वेध से हो सकता है जिसकी चर्चा आगे की जायगी। मान लो यह पाया गया है कि ५०° फारनहैट के तापक्रम पर जबिक बायु का दबाव ३० इंच ऊँचे पारे के दबाव के समान है ५४° और ७४° नतांशों के बतंन क्रमशः ५०" ०६ और २००" ४६ हैं।

उपर्युक्त सूत्र के अनुसार दो समीकरण यह हुए द॰ ''॰ ६=प (स्परे ५४°) +फ (स्परे ५४°)³ २०० ''॰ ६=प (स्परे ७४°) +फ (स्परे ७४°)³

इन समीकरणों से प और फ के मान क्रमशः ५८" २६४ और ०" ०६६८२ जाते हैं। इसलिए ५० फा० और ३० इंच के दबाव पर वर्तन का साधारण सूत्र यह होता है

व
$$=$$
 $x$  $<$ ".२६३ स्परे न $-$ o".०६६र स्परे $^3$  न (३)

यह भी प्रकट है कि  $\frac{q}{q} = \frac{8}{4}$ , इसलिए जब तक स्परे<sup>3</sup>न बहुत बड़ा न हो बर्यात् यदि सूर्य, या, तारा क्षितिज के पास न हो तब तक दूसरा पद भी छोड़ देने से कोई हानि नहीं हो सकती।

यदि नतांश ७०° से अधिक न हो और तापक्रम में भी बहुत अन्तर न हो तो वर्तन का मान जानने के लिए नीचे लिखे सरल पद का प्रयोग उचित होगा।

## क स्परे न

जहाँ क के लिए ५६" २ लेना अधिक शुद्ध होगा। इस क को वर्तन का गुणक (Coefficient of refraction) कहते हैं।

वायुमंडल का वर्तनांक ०°श तापक्रम और ७६० मि०मी० दबाव पर १'०००२६४ है (देखो Ball's Spherical Astronomy page 117) और कैसिनी

<sup>\*</sup> Ball's Spherical Astronomy 905 १२७

के सूत्र के अनुसार ५०° फा० तापक्रम और ३० इंच दबाव पर वर्तनांक १'०००२८३ होता है।

सिम्प्सन और बडिली नामक ज्योतिषियों ने भी वर्तन के सूत्र बनाये हैं परन्तु उनकी मीमांसा यहाँ आवश्यक नहीं है। यहाँ केवल बडिली का सूत्र दे देना पर्याप्त होगा—

इस सूत्र से ८०० नतांश तक वर्तन का परिमाण सन्तोषजनक होता है। इस सूत्र से क्षितिज के पास वाले तारों का बेध ठीक-ठीक किया जा सकता है क्योंकि नतांश ६० अंश के निकट होने पर भी स्परे (न—४०६ व) का परिमाण बहुत बड़ा नहीं होने पावेगा।

तापक्रम तथा वायुमंडल के दबाव के घटने-बढ़ने से भी वर्तन के परिमाण में अन्तर पड़ जाता है। परन्तु इन सब की चर्चा विस्तार के भय से छोड़ दी जाती है। वेध से वातावरण के वर्तन का परिमाण जानना

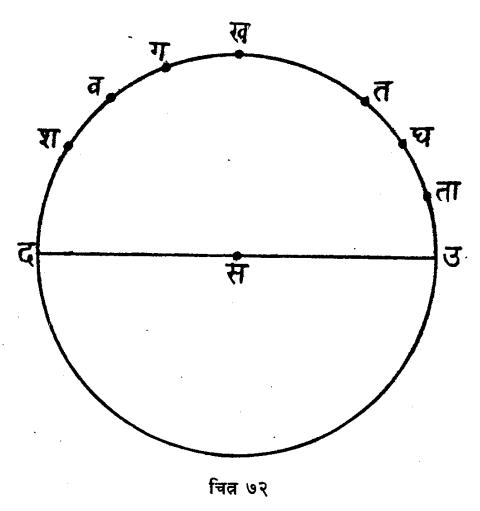
वर्तन के लिए जो सूत पहले स्थापित किया गया है उसके गुणकों के मान जानने के लिए कई रीतियाँ काम में लायी जाती हैं। इनमें से तीन रीतियों की चर्चा यहाँ की जायगी। पहली और दूसरी रीतियों से एक ही वेधशाला के वेधों से काम चल सकता है यदि इसका अक्षांश बहुत कम या अधिक त हो। तीसरी रीति में दो वेधशालाओं की आवश्यकता पड़ती है।

पहली रीति—ऐसा तारा चुनना चाहिए जो दोनों यामोत्तरोल्लंघनों के समय क्षितिज के ऊपर रहे। चित्र ७२ में त, ता ऐसे ही एक तारे के स्पष्ट स्थान स्थान हैं। दोनों समय तारे का स्पष्ट नतांश जान लेना चाहिए। मान लो तारे का स्पष्ट नतांश ता है।

सूत्र के अनुसार इसके यथार्थ नतांश हुए
न + प स्परे न + फ स्परे<sup>3</sup> न
और ना + प स्परे ना + फ स्परे<sup>8</sup> ना

यदि त, ता तारे के यथार्थ स्थान मान लिए जायें तो त ध का ध और ख ते के ख ध के लम्बांश के (६०° - अ) अर्थात् दोनों यथार्थ नतांशों का योग के (६०° - अ), जहाँ स स्थान का अक्षांश अहै।

यदि इस समीकरण में न और ना के मान जो वेध से जाने जाते हैं उत्थापित किये जायं तो तीन अज्ञात अंकों प, फ और अ का एक वात (linear) समीकरण आ जाता है। इसी प्रकार यदि तीन तारों के स्पष्ट नतांश वेध से जान लिये जायँ तो तीन समीकरण मिल जायँगे जिनसे प, फ और अ के मान सहज ही जाने जा सकते हैं।



उस द स्थान की उत्तर दिखन रेखा

उ, द सितिज के क्रमणः उत्तर दिक्षण विन्दु

उध व व द यामोत्तर वृत

ध स्व व द यामोत्तर वृत

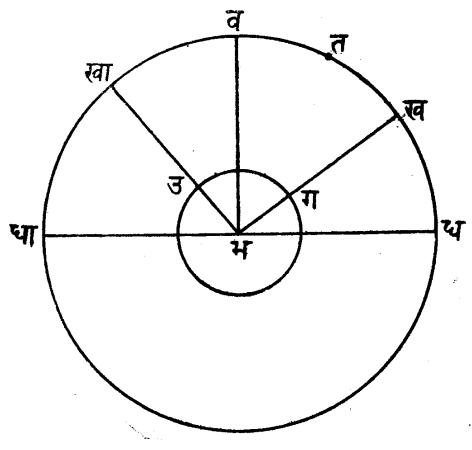
ध स्व सं स्थान का खस्वस्तिक
व सं विषुवद्वृत्त और यामोत्तर वृत्त का सामान्य विन्दु
त यामोत्तरोल्लंघन के समय तारे का उच्चतम स्थान
ता मानेत्तरोल्लंघन के समय उसी तारे का नीचतम स्थान
ग स्त्र्यं का ग्रीष्मायन विन्दु

श स्त्र्यं का ग्रीष्मायन विन्दु

दूसरी रीति — अयनान्त विन्दुओं के निकट जब सूर्य हो तब इसके नतांशों से भी वर्तन के स्थिर गुणक प, फ जाने जा सकते हैं।

चित्र ७२ में खग और खश सूर्य के यथार्थ नतांश हों तो खग + खश = २ खव = २ अ

मान लो ग का स्पष्ट नतांश न और श का स्पष्ट नतांश ना है तो न + प स्परे न + फ स्परे<sup>3</sup> न + ना + प स्परे ना + फ स्परे<sup>8</sup> ना == २ अ



चित्र ७३

भ = पृथ्वी का केन्द्र
वड़ा वृत्त = यामीत्तर वृत्त
ग = उत्तर गोल की एक वेधशाला
ख = ग स्थान का खम्बस्तिक
व = विषुवद्वृत्त का एक विन्दु

छोटा वृत्त = पृथ्वीतल

ध, धा = उत्तरी और दक्षिणी आकाशीय ध्रुव

उ = दक्षिण गोल की दूसरी वेधशाला

खा = उ स्थान का खस्वस्तिक

त = तारा

ध भ धाः पृथ्वी का अक्ष

यदि अज्ञात हो और फ स्परे<sup>3</sup> न या फ स्परे<sup>3</sup> ना बहुत छोटे होने के कारण छोड़ दिये जायें तो प का मान सहज ही जाना जा सकता है। परन्तु इस रीति में ६ महीने लग जाते हैं। तीसरी रीति—इस रीति में उत्तर और दिक्खन की दो वेधशालाओं से ्यामोत्तर वृत्त पर स्थित उसी तारे के स्पष्ट नतांश जानकर वर्तन के गुणक स्थिर किये जाते हैं।

ग वेधशाला से ततारे का दक्षिण नतांश खत और उवेधशाला से ततारे का उत्तर नतांश खात हैं।

> खत == खव - वत == अ - क खात == खाव + वत == आ + क

जब कि अ, आ दोनों वेधशालाओं के अक्षांश और क तारे की क्रान्ति हैं। यदि ग और उसे तके स्पष्ट नतांश न और नाहों तो

ख त=न+प स्परे न+फ स्परे<sup>3</sup> न और खा त=ना+प स्परे ना+फ स्परे<sup>3</sup> ना

... न + प स्परे न + फ स्परे न + ना + प स्परे ना + फ स्परे न = ख त + खा त = अ + आ

यदि फ स्परे<sup>३</sup> न और फ स्परे<sup>३</sup> ना को अत्यन्त छोटे होने के कारण छोड़

न+प स्परे न+ना+प स्परे ना=अ+आ

इसमें न, ना, अ और आ के मान वेध से जानकर उत्थापित करने से प का मान जाना जा सकता है। यदि फ का मान भी जानना हो तो एक और तारे के स्पष्ट नतांश जानने की आवश्यकता पड़ेगी।

उदाहरण के लिए अन्तरमदा पुञ्ज के ख तारे (β Andromeda) के नतांश ग्रीनिवच और उत्तमाशा अन्तरीप (Cape of Good Hope) की वेधशालाओं से जिनके अक्षांश क्रमशः ५१°२६′३६′ उत्तर और ३३°६६′४′ दक्षिण हैं लिये जाते हैं। पहली वेधशाला से तारे का स्पष्ट दक्षिण नतांश जब वह यामोत्तर वृत्त पर था १६°२०′३′′ और दूसरी वेधशाला से उसी तारे का स्पष्ट उत्तर नतांश ६६°१′५०′′ था। इसलिए

$$\therefore q = \frac{238}{7.5053} = 45$$

वर्तन के कारण आकाशीय पिंडों का उदय कुछ पहले और अस्त कुछ पीछे देख पड़ता है इसलिए दिनमान बढ़ जाता है।

अकाशीय विण्डों का उदय उस समय समझा जाता है जिस समय उनका केन्द्र पूर्व क्षितिज पर आ जाता है। उस समय उनका स्पष्ट नतांश ६०° होता है। परन्तु यह सिद्ध हो चुका है कि स्पष्ट नतांश से यथार्थ नतांश वर्तन के समान अधिक होता है। यह भी बतलाया गया है कि जिस समय स्पष्ट नतांश ६०° होता है उस समय वर्तन ३५ के लगभग होता है। इसलिए उदय होने के समय आकाशीय पिंड का यथार्थ नतांश ६०°३५ के लगभग होता है। इसका अर्थ यह हुआ कि जिस समय आकाशीय पिंड का केन्द्र क्षितिज पर लगा हुआ देख पड़ता है उस समय क्षितिज से वह ३५ के लगभग नीचे रहता है। इसलिये यह प्रत्यक्ष है कि जब सूर्य का केन्द्र क्षितिज से ३५ नीचे रहता है तभी से वह उदय हुआ देख पड़ता है और अस्त होने के समय जब तक उसका केन्द्र क्षितिज से ३५ नीचे तक नहीं पहुँच जाता तब तक देख पड़ता है। इस कारण स्पष्ट दिनमान यथार्थ दिनमान से ५ मिनट या १२, १३ पल के समान अधिक होता है। इस बढ़ती का ठीक-ठीक परिमाण जानने के लिए हमें उदय होते हुए सूर्य के नतकाल की तारकालिक गित निकालनी चाहिए।

सूर्यं का नतकाल जानने का सूत्र यह है [ देखो पृष्ठ २६१ समीकरण (१) ] कोज्या (नतकाल) × कोज्या अक्षांश × कोज्या क्रान्ति 
=कोज्या नतांश – ज्या अक्षांश × ज्या क्रान्ति

यदि नतकाल, अक्षांश, क्रान्ति और स्पष्ट नतांश के लिए न त, अ, क और न क्रमानुसार मान लिये जायें और कुछ पद दाहिने से बायें अथवा बायें से दाहिने पक्ष में कर दिये जायें तो

कोज्या न = ज्या अ x ज्या क + कोज्या अ x कोज्या (न त) x कोज्या क अक्षांश और क्रान्ति को स्थिर मानकर न और न त के तात्कालिक सम्बन्ध ज्ञात किये जायँ तो

ज्या न×ता (न) == कोज्या अ×कोज्या क×ज्या (नत) ×ता (नत) परन्तु उदय या अस्त होते हुए सूर्य का नतांश ६०° होता है इसलिए ज्या न=ज्या ६०°= १; कोज्या न= ० इसलिए कोज्या (न त) == - स्परे अ×स्परे क (१) ता (न) == कोज्या अ×कोज्या क×ज्या (न त)×ता (न त) अथवा

ता (न त)=
$$\frac{\text{ता ( न )}}{\text{कोज्या अ × कोज्या क × ज्या (न त)}}$$
 (२)

यदि नतांश की तात्कालिक गित ता (न) की जगह इध्र उत्थापित की जाय तो ६०° के स्पष्ट नतांश के वर्तन के लगभग होती है और समीकरण (२) का दाहिना पक्ष सरल किया जाय तो यह ज्ञात होगा कि वर्तन के कारण उदयकालिक नतकाल कितना बढ़ जाता है।

उदाहरण १—काशी में सायन कर्क और सायन मकर संक्रान्ति के दिन स्पष्ट सूर्योदय से स्पष्ट सूर्यास्त तक के समय क्या हैं ?

आजकल सायन कर्क संक्रान्ति के दिन सूर्य की उत्तर क्रान्ति २३°२७ और सायन मकर संक्रान्ति के दिन सूर्य की दक्षिण क्रान्ति २३°२७ होती है। काशी का अक्षांश २५°१८ मान लिया जाता है।

्रं, कर्क संक्रान्ति के दिन

यह ऋणात्मक है। इसलिए सिद्ध होता है कि नतकाल ६०° से अधिक है। यदि नतकाल=६०° — ना, तो

यह गणित सिद्ध नतकाल हुआ।

मकर संक्रान्ति के दिन क्रान्ति दक्षिण है इसलिए समीकरण (१) का दाहिना पक्ष धनात्मक होगा और कोज्या (न त) = +.२०५० [देखो पृष्ठ २६२]

.. मकर संक्रान्ति के दिन
गणित सिद्ध नतकाल=७००१०'=६००-११०५०'
==६ घंटा-४७ मि० २० से०
== ५ घंटा १२ मि० ४० से०
== १३ घड़ी २ पक्

यदि वर्तन न होता तो यही सूर्योदय से मध्यान्ह तक का समय होता। परन्तु वर्तन का परिमाण ३५ के लगभग होता है इसलिए समीकरण (२) में ता (न) की जगह ३५ उत्थापन करने से, कर्क संक्रान्ति के दिन

ता (नत) = 
$$\frac{3 x'}{8 \pi^3 \pi^3 + 3 \pi^2 + 3 \pi^2$$

मकर संक्रान्ति के दिन भी वर्तन के कारण इतनी ही वृद्धि होगी क्योंकि ज्या ७८°१०′ = ज्या १०९°५०′ और कोज्या २३°२७ के मान में कोई अन्तर नहीं पड़ेगा चाहे २३°२७′ उत्तर क्रान्ति हो या दक्षिण क्रान्ति हो क्योंकि कोज्या २३°२७′ = कोज्या ( - २३°२७′)

इसलिए काशी में कर्क संक्रान्ति के दिन उदयकालिक स्पष्ट या वेधसिद्ध नतकाल = १६ घड़ी ५८ पल +७ पल

= १७ घड़ी ५ पल

और स्पष्ट या वधसिद्ध दिनमान == ३४ घड़ी १० पल

इसी प्रकार काशी में मकर संक्रान्ति के दिन उदयकालिक स्पष्ट या वेधसिद्ध नतकाल = १३ घड़ी २ पल + ७ पल

= १३ घड़ी ६ पल

और स्पष्ट या वेधसिद्ध दिनमान = २६ घड़ी १८ पल

उदाहरण २—सायन मेष और सायन तुला संक्रान्तियों के दिन काशी में स्पष्ट दिनमान क्या होगा ?

सायन मेष या सायन तुला संक्रान्तियों के दिन यदि सूर्य के उदयकाल में क्रान्ति शून्य हो तो गणित के नदकाल ठीक ६०० या घंटा अथवा १५ घड़ी होगा। वर्तन के कारण जो वृद्धि होगी उसका परिमाण यो निकलेगा।

- ... सायन मेष या तुला संक्रान्तियों के दिन वेधसिद्ध उदयकालिक नतकाल = १५ घडी ६ पल
- ़. इन दिनों में वेधसिद्ध या स्पष्ट दिनमान = ३० घड़ी १२ पल

इस प्रकार सिद्ध है कि सायन मेष और सायन तुला संक्रान्ति के दिन वर्तन के कारण दिनमान राविमान से १२ पल अधिक होता है। यह प्रसिद्ध बात है कि इन दिनों में दिनमान और राविमान सब स्थानों में समान होते हैं। इसलिए यदि कोई सूर्य के उदय से अस्त तक के समय को वेध से नापकर विलोम रीति से सायन मेष और तुला संक्रान्ति का दिन जानना चाहे तो वह निश्चय करेगा कि सायन मेष संक्रान्ति यथार्थ संक्रान्ति काल से ३ दिन पहले और सायन तुला संक्रान्ति यथार्थ संक्रान्ति से ३ दिन पहले और सायन तुला संक्रान्ति यथार्थ संक्रान्ति से ३ दिन पीछे पड़ेगी।

मकरन्द सारिणी के पृष्ठ १३ में काशी के लिए महत्तम दिनमान का परिमाण ३४ घड़ी ५ पल और लघुतम दिनमान का २५ घड़ी ५५ पल दिया हुआ है। इससे यह सिद्ध होता है कि इस सारिणी में कर्क संक्रान्ति के दिन उदयकालिक नतकाल का परिमाण १७ घड़ी २.५ पल निश्चय किया गया था। अब यह देखना कि मकरन्द-कार ने गणित से अथवा वेध से यह दिनमान निश्चय किया था।

सूर्य-सिद्धान्त ने सूर्य की महत्तम क्रान्ति २४° माना है। इसलिए अनुमान होता है कि मकरन्दकार ने गणित से चरकाल जानने के लिए इसी क्रान्ति का उपयोग किया होगा। यह पता नहीं कि काशी का अक्षांश उन्होंने क्या माना था। आजकल यह २५°१८ के लगभग निश्चय हुआ है। इसलिए यह मान लेने में कोई हानि नहीं जान पड़ती कि मकरन्दकार ने काशी का अक्षांश २५° माना होगा। यदि २५° अक्षांश माना गया हो तो सायन कर्क संक्रान्ति के दिन काशी में

- . . . उदयकालिक नतकाल = १५ 🕂 २ == १७ घड़ी
- .. कर्क संक्रान्ति के दिन काशी में महत्तम दिनमान = ३४ घड़ी

इससे प्रकट होता है कि काशी का अक्षांश २५° से कुछ अधिक माना गया होगा क्योंकि तभी चरकाल २ घड़ी २.५ पल हो सकता है।

इससे यह भी अनुमान होता है कि ब्रह्मगुप्त के समय से लेकर गणेश दैवज्ञ के समय तक सभी आचार्य सूर्य की परमक्रान्ति २४° इसीलिए मानते आये कि महत्तम दिनमान उनके वेध से उतना ही आता रहा जितना २४° की चरम क्रान्ति मानने से आता है क्योंकि उनको यह नहीं ज्ञात था कि वातावरण के कारण स्पष्ट दिनमान यथायं दिनमान से १४, १५ पल के लगभग बढ़ जाता है।

वर्तन का विचार करने से महत्तम दिनमान आजकल ३४ घड़ी १० पल होता है। यह ३४ घड़ी ५ पल से केवल ५ पल अधिक है। इतनी अशुद्धि उदय और अस्तकाल के वेध के लिए अधिक नहीं कही जा सकती।

वर्तन के कारण सूर्य के आकार में भेद—उदय अस्त होते हुए सूर्य का आकार बड़ा और कुछ अंडाकार देख पड़ता है। इसका कारण यही है कि क्षितिज के पास वर्तन की वृद्धि बहुत तीव्र होती है। सूर्य का विम्ब ३२ कला के लगभग होता है। इसलिए जिस समय सूर्य के विम्ब का सबसे नीचे वाला विन्दु क्षितिज में लगा रहता है उसका स्पष्ट नतांश ६०० रहता है और बिम्ब के सबसे ऊपर वाले विन्दु का नतांश ३२ कला के लगभग कम रहता है। इस भिन्नता के कारण नीचेवाला विन्दु अधिक उठा हुआ रहता है और उपर वाला विन्दु उससे कम। इससे विम्ब का ऊर्घ्वव्यास कोई ५ कला कम देख पड़ने से सूर्य अंडाकार देख पड़ता है।

वर्तन की और अधिक मीमांसा करने से विस्तार बहुत बढ़ जायगा। यदि यह जानना हो कि सूर्य का ऊपरी विम्ब क्षितिज पर कब आता है तो पृष्ठ ३७६ के समीकरण (२) में ता (न) की जगह ३५ + सूर्य के अर्द्धन्यास अथवा ३५ + १६ उत्थापन करने से जितना आवे उमे गणित सिद्ध नतकाल में जोड़ देना चाहिए।

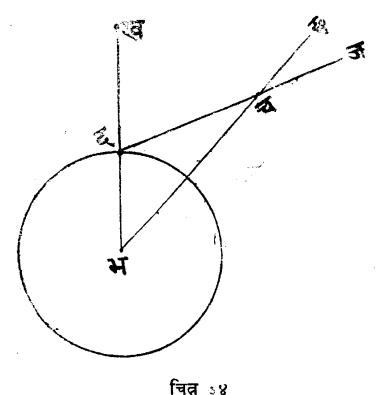
चन्द्रमा का उदयकाल जानने के लिए एक संस्कार और करना पड़ता है जिसे लम्बन संस्कार कहते हैं। इसलिए आगे लम्बन (parallax) की व्याख्या की जायगी।

## लंबन \*

स्पष्टाधिकार में बतलाई गयी नयी रीतियों से भी सूर्य, चन्द्रमा और ग्रहों के जो स्थान ज्ञात होते हैं वह भूकेन्द्र से ठीक वैसे ही देखे जा सकते हैं। परन्तु भूतल के

<sup>\*</sup>इस खंड के लिखने में Loomis की Practical Astronomy से बहुत सहायता ली गई है।

किसी स्थान से देखने पर उन स्थानों में कुछ अन्तर देख पड़ता है। यदि भूतल के किसी दो स्थानों से दो द्रष्टा चन्द्रमा को एक ही क्षण में देखें तो वह एक ही दिशा में नहीं देख पड़ता। इसलिए यह जानना आवश्यक है कि किस स्थान से देखने पर बाकाशीय पिण्ड यथार्थ स्थान से कितने अंतर पर देख पड़ता है। भूकेन्द्र और भूतल के किसी स्थान से देखने पर आकाशीय पिण्ड की दिशाओं में जो अन्तर देख पड़ता है उसे लंबन कहते हैं।



वित ७४ में भ पृथ्वी का केन्द्र या भूकेन्द्र है, द भूतल का एक स्थान जहाँ द्रष्टा चंद्रमा च को देख रहा है। भ द ख ऊष्टवं रेखा है जो द स्थान के खस्वस्तिक ख तक जाती है। द स्थान से द्रष्टा को चन्द्रमा द च ज दिशा में देख पड़ेगा और भूकेन्द्र भ से चन्द्रमा भ च छ दिशा में देख पड़ेगा। इन दिशाओं में जो अंतर है वह कोण भ च द के प्रमान है। यही द स्थान से चन्द्रमा का लंबन है।

द से चन्द्रमा का नतांश कोण ख द च के समान है जिसे चन्द्रमा का स्पष्ट नतांश कहते हैं। भ से चन्द्रमा का नतांश कोण ख भ च के समान है जिसे चन्द्रमा का यथार्थ नतांश कहा जाता है। चित्र से यह सिद्ध है कि चन्द्रमा का स्पष्ट नतांश चन्द्रमा का यथार्थ नतांश + लम्बन।

यह स्पष्ट है कि लम्बन के कारण चन्द्रमा का स्पष्ट नतांश यथार्थ नतांश से अधिक हो जाता है इसलिए चन्द्रमा का उन्नतांश उतना ही कम हो जाता है। इस

कारण चन्द्रमा यथार्थ स्थान से कुछ लटका हुआ देख पड़ता है। इसीलिए इस परिवर्तन का नाम लम्बन पड़ा। इस लम्बन का प्रभाव चन्द्रमा तथा अन्य प्रहीं के भोगांश, शर, विष्वांश, क्रान्ति, इत्यादि पर भी पड़ता है जिसकी व्याख्या आगे की जायगी।

मान लो कि त्र=भ द, पृथ्वी की तिज्या;

क=भ च, भूकेन्द्र से चन्द्रमा की दूरी;

न=∠ख भ च, चन्द्रमा का यथार्थ नतांश;

ना=∠ख द च, चन्द्रमा का स्पष्ट नतांश;

जा=∠भ च द, चन्द्रमा का नतांश सम्बन्धी लम्बन;

तिभुज दभ च में

भ द भ च

ज्याभ च द ज्याभ द च

परन्तु ८भ द च और ८ख द च का योग १५° होता है इसलिए ज्या भ द च = ज्या ख द च । इनकी जगह ऊपर लिखे संकेत के अक्षर उत्थापित करने से सिद्ध होता है की

 $\frac{a_1}{5 \text{ या ला}} = \frac{6}{5 \text{ या ना}}$ अथवा ज्या ला =  $\frac{a}{6} \times 5 \text{ या ना}$ 

इसका अर्थ यह हुआ कि नतांश सम्बन्धी लम्बन की ज्या

पृथ्वी की त्रिज्या

चनद्रमा की दूरी

इससे यह सिद्ध होता है कि किसी दिये हुए स्थान के लिए यदि चन्द्रमा या किसी ग्रह की दूरी दी हुई हो तो इसका लम्बन इसके स्पष्ट नतांश की ज्या के अनुसार घटता बढ़ता है, अर्थात् यदि इसका स्पष्ट नतांश कम हो तो लम्बन कम होगा और अधिक हो तो लम्बन अधिक होगा। यदि स्पष्ट नतांश ६०° हो अर्थात् चन्द्रमा या ग्रह उदय या अस्त हो रहा हो तो इसकी ज्या का मान १ होगा जो महत्तम है। ऐसी दशा में नतांश सम्बन्धी लम्बन भी महत्तम अर्थात् सबसे अधिक होगा। महत्तम लम्बन को परम लम्बन या क्षितिज लम्बन कहते हैं क्योंकि इतना बड़ा लम्बन उसी समय होता है जब आकाशीय पिंड उदय या अस्त हो रहा हो और क्षितिज पर हो। यह भी स्पष्ट है कि जब पिंड ठीक खस्वस्तिक पर रहता है तब उसका नतांश भून्य होने

से स्पष्ट नतांश की ज्या भी शून्य होगी और लम्बन का मान शून्य हो जायगा। सर्वात् जब बाकाशीय पिंड ठीक सिर के ऊपर खस्वस्तिक पर रहता है तब उसमें नतांश सम्बन्धी लम्बन नहीं होता।

यदि क्षितिज लम्बन को ल से प्रकट किया जाय तो

ज्या ल $=\frac{\pi}{n}$ 

यदि पहले समीकरण में न की जगह ज्या ल रखा जाय तो

ज्याला=ज्याल×ज्याना (१)

इसका अर्थ यह हुआ कि क्षितिज लम्बन की ज्या को स्पष्ट नतांश की ज्या से गुणा कर दिया जाय तो नतांश सम्बन्धी लम्बन की ज्या आ जायगी।

इस सूत्र से लम्बन का ज्ञान तभी हो सकता है जब पिंड का स्पष्ट नतांश ज्ञात हो। यदि यथार्थ नतांश दिया हुआ हो तो दूसरे प्रकार के सूत्र से काम चलेगा जिसका रूप इस प्रकार सिद्ध होता है—

चित्र ७४ से स्पष्ट है कि

ना==न+ला

इसलिए सूत्र (१) से

ज्या ला = ज्या ल × ज्या (न + ला)

**च ज्याल (ज्यान कोज्याला + कोज्यान ज्याला)** 

= ज्या ल ज्या न कोज्या ला + ज्या ल कोज्या न ज्या ला

दोनों पक्षों को कोज्या ला से भाग देने पर

स्परे ला = ज्या ल ज्या न + ज्या ल कोज्या न स्परे ला स्परे ला को एक पक्ष में करने पर

स्परेला= ज्या ल ज्या न १ — ज्या ल कोज्या न

इस सूत्र से लम्बन का मान उस समय जाना जा सकता है जब यथार्थ नतांश दिया हुआ हो। परन्तु इस रीति से लम्बन जानने में सुविधा नहीं होती क्योंकि इसमें गुणा भाग बहुत करना पड़ता है। इसलिए इसको सरल करने के लिए दूसरा रूप सिद्ध करना चाहिए।

यदि दाहिने पक्ष के अंश को हर से भाग दे दिया जाय तो स्परे ला चंड्या ल ज्या न किया न कोड्या न किया न कोड्या न किया न

इस श्रेणी के आगे के पद इतने छोटे होते जाते हैं कि केवल पहले तीन पद ले लेने में कोई हानि नहीं हो सकती, यदि ल का मान १° से अधिक न हो।

स्परेला की जगह ऐसे पद भी रखे जा सकते हैं जिनमें केवल ला हो क्योंकि  $^*$  ला = स्परेला -  $^3$  स्परे $^3$  ला

जो धनु को उसकी स्पर्शरेखा में प्रकट करने का प्रायः शुद्ध सूत्र है यदि धनु का परिमाण बहुत छोटा हो। इस सूत्र के दूसरे पद के लिए यदि केवल ज्या<sup>3</sup>ल ज्या<sup>3</sup>न है लिया जाय तो कोई हानि नहीं हो सकती। ऐसी दशा में

ला = ज्या ल ज्या न + ज्या र ल ज्या न को ज्या न + ज्या व

=ज्याल ज्यान + ज्या<sup>२</sup>ल ज्यान कोज्यान

परन्तु ज्या न कोज्या न= $\frac{ज्या २ न}{२}$ 

$$=\frac{\frac{3 \text{ sal } \mathbf{a} - \mathbf{b} \text{ sal}^3 \mathbf{a}}{3}$$

इसलिए ला = ज्या न +  $\frac{ज्या^2 ल ज्या२ न + \frac{ज्या³ ल ज्या३ न + \cdots}{२}$ 

<sup>\*</sup> देखो सुधाकर द्विवेदी का चलन कलन पृष्ठ ४०

<sup>\*\*</sup> देखो Hall and Knight की जिक्रोणमिति पृष्ठ १०५ (१६१० की छपी)

इस सूत्र से ला का जो मान आवेगा वह रेडियन में होगा। इसको विकलाओं में प्रकट करने के लिए दाहिने पक्ष के प्रत्येक पद को ज्या १ में भाग दे देना चाहिए अथवा कोछेरे १ में गुणाकर देना चाहिए क्योंकि

इससे सिद्ध है कि रेडियन से विकला बनाना हो तो रेडियन को '००००४८५ से भाग दो। परन्तु .०००००४८५ = ज्या १", इसलिए रेडियन से विकला बनाने के लिए रेडियन को ज्या १" से भी भाग दे देना चाहिए।

इस प्रकार

में कोछेरे १" लिखा गया है

ला = 
$$\frac{\sigma u \, i \, \sigma u \, i \, r}{\sigma u \, i \, r} + \frac{\sigma u \, i^2 \, m \, \sigma u \, i \, r}{2 \, \sigma u \, i \, r''} + \frac{\sigma u \, i^3 \, m \, \sigma u \, i \, r}{2 \, \sigma u \, i \, r''} + \frac{\sigma u \, i^3 \, m \, \sigma u \, i \, r''}{2 \, \sigma u \, i \, r''} + \frac{\sigma u \, i^3 \, m \, r''}{2 \, \sigma u \, i \,$$

२ ज्या १"=ज्या २" . •२ ज्या १" =  $\frac{१}{521 \cdot 2}$ =कोछेरे २", इत्यादि ।

इस सूत्र से किसी आकाशीय पिंड का लम्बन उस समय निकाला जा सकता है जब उसका यथार्थ नतांश दिया हुआ हो।

चंद्रमा का लम्बन जानने के लिए इस श्रेणी के तीनों पदों की आवश्यकता पड़ती है परन्तु सूर्य तथा ग्रहों के लिए केवल पहले पद से काम चल जाता है क्योंकि इनके जंबन बहुत कम होते हैं इसलिए दूसरे और तीसरे पदों के मान नहीं के समान होते हैं।

इसलिए सूर्य तथा ग्रहों के लंबन के लिए केवल यह सूत्र पर्याप्त होगा :— ला = ज्या ल ज्या न ज्या 9''

्र प्रस्तु जब ल बहुत छोटा होगा तब ज्या १// = ल ्रे ला = ल ज्या न \* उदाहरण १ —यदि शुक्र का क्षितिज लंबन २०'' हो तो जिस समय इसका यथार्थ नतांश ६०° होगा उस समय इसका लंबन क्या होगा ?

> ला=ल ज्या न =३०" × ज्या ६०° =३०" × .८६६ =२५".६८

उदाहरण २—यदि सूर्यं का क्षितिज लम्बन न".६ हो तो जिस समय इसका यथार्थ उन्नतांश १६° होगा उस समय इसका लम्बन क्या होगा ?

सूर्यं का यथार्थं नतांश = < ° - १६° = ७४°

उदाहरण ३--यदि चन्द्रमा का क्षितिज लम्बन ६०' ४१".५ हो तो उसका लम्बन क्या है जब कि उसका स्पष्ट नतांश ८०° १६' १६" हो ?

यहाँ चन्द्रमा का स्पष्ट नतांश दिया हुआ है इसलिए पहले सूत्र से काम लेना होगा। इसलिए

> ज्या ला=ज्या ल×ज्या ना' =ज्या ६०' ४१".५×ज्या ८०°१६'१६"

गुणा भाग की क्रिया को कम करने के लिए इन कोणों की लघुरिक्थ सम्बन्धी ज्या (logarithmic sines) से काम लेना अच्छा होगा। लघुरिक्थ सम्बन्धी ज्या, कोज्या, स्पर्शरेखा को संक्षेप में लिर ज्या, लिर कोज्या और लिर स्परे लिखा जायगा।

लिर ज्या ६०' ४१".५==.२४६=३३ लिर ज्या =०°१६'१६"=<u>६.६६३७७५</u> योग===.२४०६०= .:. लिर ज्या ला===.२४०६०= ला==५६'४६".६७

उदाहरण ४—यदि चन्द्रमा का क्षितिज लम्बन ६० ४९ % हो और उसका यथार्थ नतांश ७६० १६ (२६ %) ३३ हो तो उसका लम्बन क्या होगा ?

<sup>\*</sup> लम्बन के सम्बन्ध में जितने खदाहरण लिखे गये हैं वे सब Loomi's Practical Astronomy से लिये गये हैं।

यहाँ यथार्थं लम्बन दिया हुआ है इसलिए सूत्र (३) से काम लेना पड़ेगा। लरिज्या ६० ४९ ४९ . ५ = - २४६ = ३३

लरिज्या ७६° १६' २६'' .३३=६ . ६६२४१८

लरि कोछेरे १"= ॥ . ३१४४२५

योग == ३ . ५५३६७६

परन्तु लरि ३५७५ . २६=३ . ५५३६७६

ं.सूत (३) का पहला पद= ३५७८". २६

**- 4**€ 35". 7€

लरि ज्या दें ६० ४९ " . ५ = ६ . ४६३७

लरिज्या २ $\times$ ७६° १६' २६'' . ३३=६ . ५६ १२

लरि कोछेरे २"=५. ०१३४

योग== १ . ०६ द ३

परन्तु लरि ११''. ७०=१. ०६=३

... (सूत्र ३) का दूसरा पद≕ + ११″. ७०

लरि ज्या १ ६० ४१ ". ५=४. ७४०

लिर ज्या ३×७६° १६′ २६ . ३३ = ६ . ६२८ ऋणात्मक

लरि कोछेरे ३" =४. ८३७

योग=इ. ५०५

..े तीसरे पद का मान== - ०". ३२

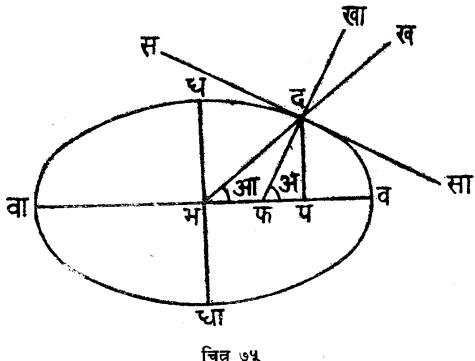
तीनों पदों को इकट्ठा करने पर

लंबन- ५६' ३८'' . २६+११'' . ७० - ०'' . ३२= ५६' ४६'' .६७

यह बतलाया गया है कि क्षितिज लम्बन = ल जहां त द्रष्टा के स्थान से

भूकेन्द्र की दूरी है और क आकाशीय पिंड से भूकेन्द्र की दूरी है। परन्तु पृथ्वी पूर्ण गोल नहीं है इसलिए त का मान सब जगह एक सा नहीं है। ऐसी दशा में क्षितिज लंबन का मान सब स्थानों के लिए एक नहीं हो सकता। इसलिए गणित से पहले वह क्षितिज लम्बन जाना जाता है जो निरक्ष देश (विषुवत् रेखा) के किसी स्थान पर होता है। फिर इसकी सहायता से अन्य स्थानों का क्षितिज लम्बन तथा इष्ट-

मान लो व ध वा धा पृथ्वी की मध्यान्ह रेखा है, ध, धा पृथ्वी के उत्तरी और विकास व वा विषुवत् रेखा के दो विन्दु हैं। भूकेन्द्र से विषुवत रेखा के व



चित्र ७५

विन्द्र की दूरी भव और ध घ्रुव की दूरी भ ध है। द द्रष्टा का स्थान है और स द साद स्थान की स्पर्शरेखा है जो द की क्षितिज रेखा के तल में है। द खा रेखा स द सा स्पर्शरेखा से समकोण पर है इसलिए यही द स्थान की ऊध्वें रेखा है। इसलिए द स्थान का स्पष्ट खस्त्रस्तिक खा है। यदि यह ऊर्ध्वरेखा पृथ्वी के भीतर बढ़ायी जाय तो पृथ्वी के केन्द्र को न जाकर भ व रेखा के फ विन्दु पर पहुँचेगी। यदि पृथ्वी के केन्द्र से द तक रेखा खींची जाय और वह आकाश की ओर बढ़ाई जाय तो ख विन्दु पर पहुँचेगी। इसलिए यह सिद्ध है कि द स्थान का भूकेन्द्रीय खस्वस्तिक ख है। खा को द स्थान का भौगोलिक खस्वस्तिक कहते हैं। मध्यमाधिकार पृष्ठ ५५ में बतलाया गया है कि द भ व कोण द स्थान का भूकेन्द्रिक अक्षांश है इसलिए द फ व कोण द स्थान का स्पष्ट या भौगोलिक अक्षांश कहलाता है। द स्थान की ऊर्ध्वरेखा दफ और पृथ्वी की विज्या भ दसे जो कोण भ दफ बनता है उसे दस्थान के ऊहवेरेखा कोण (angle of the vertical) कहते हैं। किसी स्थान के भौगोलिक अक्षांश को अ और भूकेन्द्रिक अक्षांश को आ अक्षरों से प्रकट\* किया जाता है।

मुखोपाध्याय की Geometry of Conics पृष्ठ ६३, ६४ से सिद्ध है कि

$$q_{m} = q + \frac{q^2}{a^2}$$

 $<sup>^*</sup>$ अंग्रेज़ी में भौगोलिक अक्षांश को  $\phi$  और भूकेन्द्रिक अक्षांश को  $\phi'$  से प्रकट किया जाता है।

जहां त, य क्रम से दीर्घवृत्त से दीर्घ और लघु अक्ष के आधे हैं। परन्तु प द = प भ ×स्परे △ प भ द = प फ×स्परे △ प फ द ∴प भ ×स्परे आ = प फ×स्परे अ

$$=$$
प भ $imes rac{ extbf{u}^2}{ au^2} imes$ स्परे अ $=rac{ extbf{u}^2}{ au^2}$ स्परे अ $=rac{ extbf{u}^2}{ au^2}$ स्परे अ $=rac{ extbf{u}^2}{ au^2}$ स्परे अ

इसका अर्थ यह हुआ कि किसी स्थान के भौगोलिक अक्षांश की स्पर्शरेखा को यह से गुणा कर दिया जाय तो उस स्थान के भूकेन्द्रिक अक्षांश की स्पर्शरेखा आ जायगी। विलोम क्रिया के द्वारा भूकेन्द्रिक अक्षांश दिया हुआ हो तो भौगोलिक अक्षांश भी जाना जा सकता है।

यह बतलाया गया है कि त और थ पृथ्वी के दीर्घ और लघु अक्षों के आधे हैं जिनके मान कर्नल क्लार्क के मतानुसार यह हैं:—

उदाहरण १-- देहरादून का भौगोलिक अक्षांश ३०°१८ ४९". द उत्तर है तो इसका भूकेन्द्रिक अक्षांश और ऊर्ध्वरेखा का कोण क्या है ?

उपयुंक्त सूत्र के अनुसार,

हपरे बा = .६६३२ × स्परे ३०°१६ '४१". द
... लिर स्परे बा = लिर.६६३२ + लिर स्परे ३०°१६

=१.६६७० + ६.७६७०

=६.७६४

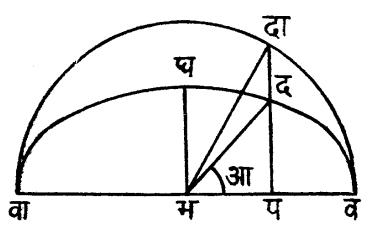
वा = ३०° द '४०"

यही देहरादून का भूकेन्द्रिक अक्षांश हुआ। यदि इसको भौगोलिक अक्षांश से विद्या जाय तो ऊर्ध्वरेखा का कोण १० १२ के समान होगा। ऊर्ध्वरेखा के

<sup>\*</sup>Hall's Spherical Astronomy pp. 44.

कोण को नाटिकल अलमैनेक में Reduction to Geocentric latitude कहा जाता है। १६२७ ई० के नाटिकल अलमैनेक में इसका मान १० ५ %. ३ लिखता है। अंतर का कारण यह है कि इस गणना में लघुरिक्यों की शुद्धता केवल चार अङ्कों तक ली गयी है।

भूकेन्द्र से किसी स्थान की दूरी इस तरह जानी जा सकती है: -



चित्र ७६

चित्र ७६ में व ध वा आधे दी घंवृत्त का छेद (section) है जो विषुवत् रेखा के व विन्दु से आरम्भ होकर उत्तरी ध्रुव ध से होता हुआ विषुवत् रेखा की दूसरी ओर वा तक गया है। यदि व वा पर एक अर्धवृत्त व दा वा खींचा जाय तो यही व थ वा का सहायकवृत्त (auxiliary circle) होगा। प भ द कोण भूकेन्द्रिक अक्षांश हुआ जो आ से सूचित किया जायगा। भूकेन्द्र से द स्थान की दूरी भ द को व अक्षर से सूचित किया जायगा। विभुज प भ द में

प भ=भ द कोज्या आ = त कोज्या आ

पद=भृद ज्या आ=त ज्या आ

मुखोपाध्याय की Geometry of Conics पृष्ठ ६५ से सिद्ध है कि

$$\therefore \mathbf{q} \ \mathbf{q} = \frac{\mathbf{q}}{\mathbf{q}} \times \mathbf{q} \ \mathbf{q} = \frac{\mathbf{q}}{\mathbf{q}} \times \mathbf{q} \ \mathbf{q}$$

परन्तुप भ<sup>२</sup> +प दा<sup>२</sup> == भ दा<sup>२</sup> == त<sup>२</sup>

$$\left(\frac{\pi}{2}\right)^2 + \left(\frac{\pi}{2} \times \pi \text{ ज्या an}\right)^2 = \pi^2$$

या 
$$\pi^2$$
 कोज्या  $2$  आ  $+\frac{\pi^2}{22} \times \pi^2$  ज्या  $2$  आ  $= \pi^2$ 

परन्तु पृष्ठ ३६१ में सिद्ध हो चुका है कि 
$$\frac{u^2}{\pi^2} = \frac{\text{स्परे अ}}{\text{स्परे अ}}$$
 इसलिए त्र<sup>2</sup> कोज्या श्र  $+ \frac{\text{स्परे अ}}{\text{स्परे आ}} \times \text{त}^2$  ज्या श्र  $= \pi^2$  यहाँ  $\frac{\text{ज्या}^2 \text{ आ}}{\text{स्परे आ}} = \frac{\text{ज्या}^2 \text{ आ} \times \text{कोज्या आ}}{\text{ज्या आ}}$   $= \text{ज्या आ} \times \text{कोज्या आ}$   $= \text{ज्या आ} \times \text{कोज्या आ}$ 

ं. 
$$\pi^2$$
 कोज्या  $\pi$  आ  $+$   $\frac{\sigma \pi}{\alpha + \sigma}$  ज्या आ  $\times$  कोज्या आ  $\times \pi^2 = \pi^2$ 

प्रत्येक पक्ष को कोज्या अ से गुणा करके प्रत्येक पद के सामान्य खंडों को इकट्ठा करने पर

तर कोज्या आ (कोज्या अ × कोज्या आ <del>| ज्या अ × ज्या आ )</del> = तर कोज्या अ

.:ेतर कोज्या आ कोज्या (आ — अ) = तर कोज्या अ\*

ं.त्र = 
$$\frac{\pi^2 \text{ कोज्या अ}}{\text{कोज्या आ कोज्या ( आ - अ )}}$$
 (६)

कोज्या अ कोज्या (आ - अ) जब कि निरक्ष देशीय त्रिज्या १ मान

## ली जाय।

इससे यह सिद्ध होता है कि यदि किसी स्थान का भौगोलिक अक्षांश, उसके कथ्वंरेखा का कोण और विषुवत् रेखा से भूकेन्द्र की दूरी ज्ञात हो तो भूकेन्द्र से उस स्थान की दूरी जानी जा सकती है।

किसी स्थान का क्षितिज लम्बन जानना

मान लो कि चन्द्रमा का क्षितिज लंबन निरक्ष देश (equator) पर ल और किसी अन्य स्थान पर लि है। यदि भूकेन्द्र से निरक्ष देश की दूरी त और उस स्थान की दूरी त हो तो पूष्ठ ३८५ से स्पष्ट है कि—

<sup>\*</sup>देखो Hall and Knight's Elementary Trigonometry pp. 95.

इसका अर्थ यह हुआ कि यदि निरक्ष देशीय पृथ्वी की तिज्या १ मान ली जाय तो चन्द्रमा के निरक्ष देशीय क्षितिज लम्बन की ज्या को किसी स्थान की तिज्या से गुणा कर देने पर उस स्थान का क्षितिज लम्बन ज्ञात हो जायगा।

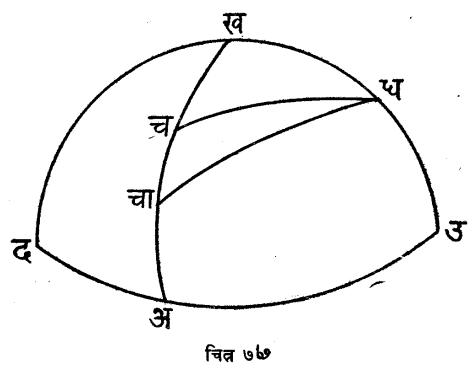
उदाहरण २—यदि चंद्रमा का निरक्ष देशीय क्षितिज लंबन ५३' हो तो देहरादून में क्षितिज लम्बन क्या होगा ?

ऊर्ध्व रेखा का कोण उदाहरण (१) में जान लिया गया है। इसलिए पहले देहरादून की त्रिज्या सूत्र (६) से जानना चाहिए:—

<sup>\*</sup> ऐसी सूक्ष्म गणना के लिए लघुरिक्थों की सारिणी कम से कम दशमलव के सात अंकों की होनी चाहिए नहीं तो बहुत स्थूलता रह जाती है।

लम्बन के कारण आकाशीय पिण्ड के स्पष्ट और यथार्थ विषुवांशों में क्या अन्तर पड़ता है ?

लंबन के सम्बन्ध में अब तक जो कुछ कहा गया है उससे स्पष्ट है कि इसके कारण आकाशीय पिंड के नतांश में अन्तर पड़ता है जिससे पिंड के विषुवांश, क्रान्ति, भोगांश और शर सब पर कुछ न कुछ प्रभाव पड़ता है। परन्तु जिस समय पिण्ड यामोत्तर वृत्त पर होता है उस समय लंबन के कारण नतांश में जो अन्तर पड़ता है उसका पूरा प्रभाव क्रान्ति पर ही पड़ता है न कि विषुवांश पर। परन्तु अन्य स्थानों में विषुवांश और क्रान्ति दोनों ही में अन्तर देख पड़ता है क्योंकि जिस ऊध्वं वृत्त पर नतांश का अन्तर होता है वह विषुवत् वृत्त से भिन्न होता है।



विषुवांश का लम्बन जानना

मान लो कि उख द किसी स्थान का यामोत्तर वृत्त है, उ, द उस स्थान की क्षितिज उअ द के उत्तर, दिवखन विन्दु हैं, ख भूकेन्द्रिक खस्वस्तिक और ध उत्तरी आकाशीय ध्रुव है। मान लो कि चन्द्रमा का यथार्थ स्थान जो पृथ्वी के केन्द्र से देख पड़ता है च है और इसका स्पष्ट स्थान जो द्रष्टा को भूतल से देख पड़ता है चा है। च चा चन्द्रमा का नतांश लंबन है जिसके लिए पृष्ठ ३८३ में ला लिखा गया है। कोण ख ध च और ख ध चा च और चा के नतकाल (hour angle) हैं। इसलिए यह स्पष्ट है कि लंबन के कारण चन्द्रमा का यह स्पष्ट नतकाल, यथार्थ नतकाल से कोण च ध चा के समान अधिक है। यही कोण च ध चा चन्द्रमा का

विषुवांश लंबन है। यह भी स्पष्ट है कि चन्द्रमा का स्पष्ट ध्रुवान्तर ध चा उसके यथार्थ ध्रुवान्तर ध च से अधिक है। इसलिए स्पष्ट क्रान्ति यथार्थ क्रान्ति से कम हो जायगी। इसलिए चंद्रमा का क्रान्ति लंबन ध चा – ध च के समान होगा।

मान लो कि द्रष्टा के स्थान में चंद्रमा के क्षितिज लंबन लि, विषुवांश लंबन ली, यथार्थ नतकाल घ, और यथार्थ क्रान्ति क तथा द्रष्टा का भूकेन्द्रिक अक्षांश आ है। तब यह स्पष्ट है कि चन्द्रमा का स्पष्ट नतकाल ख घ चा = ध + ली = घा

गोलीय तिभुज च ध चा में

परन्तु 🖊 च ध चा = ली

और गोलीय तिभुज ख ध चा में

ं. ज्या (ख चा घ) = 
$$\frac{\overline{\sigma}$$
या (ख घ )  $\times$  ज्या (ख घ चा) (ख)

परन्तु ∠ख चाध = ∠च चाध

्रे ज्या ली = 
$$\frac{\sigma a \cdot ( \exists \exists i)}{\sigma a \cdot ( \exists \exists i)} \times \frac{\sigma a \cdot ( \exists \exists i) \times \sigma a \cdot ( \exists \exists \exists i)}{\sigma a \cdot ( \exists \exists i)}$$
 (ग)

परन्तु पूष्ठ ३८५ के सूत्र (१) के अनुसार,

ज्या (च चा) = ज्या लि × ज्या (ख चा)

इसको समीकरण (ग) में उत्थापन करने से

च ध=च का ध्रुवान्तर=६०°-क

∴ ज्या (चध) = कोज्या क

ख ध==द्रष्टा का लम्बांश = ६०° -- आ

्रः ज्या (खध) = कोज्या आ

८ख ध चा = ८ख ध च + ८च ध चा = घ + ली

मान लो कि 
$$q = \frac{\sigma a \ln m \times \sigma \ln a}{\sigma \ln a}$$

तब ज्या ली  $= q \times \sigma a \ln m \times \sigma \ln a$ 
 $= q \sigma a \ln a \ln a \ln a$ 
 $= q \sigma a \ln a \ln a \ln a$ 
 $= q \sigma a \ln a \ln a \ln a$ 
 $= q \sigma a \ln a \ln a \ln a$ 
 $= q \sigma a \ln a \ln a \ln a$ 
 $= q \sigma a \ln a \ln a \ln a$ 
 $= q \sigma a \ln a \ln a \ln a$ 
 $= q \sigma a \ln a \ln a \ln a$ 
 $= q \sigma a \ln a \ln a \ln a$ 
 $= q \sigma a \ln a \ln a \ln a$ 
 $= q \sigma a \ln a \ln a \ln a$ 
 $= q \sigma a \ln a \ln a \ln a$ 
 $= q \sigma a \ln a \ln a \ln a$ 
 $= q \sigma a \ln$ 

यदि प्रत्येक पक्ष को कोज्या ली से भाग दिया जाय तो स्परे ली=प ज्या घ+प कोज्या घ स्परे ली

, ', स्परे ली = 
$$\frac{q \cdot \sigma a \cdot \mathbf{p}}{q - q \cdot \mathbf{p} \cdot \mathbf{r} \cdot \mathbf{p}}$$
 (२)

इस सूत्र का विस्तार करके उसी प्रकार की श्रेणी बनायी जा सकती है जिस प्रकार पृष्ठ ३८५—३८८ में सूत्र (२) को सूत्र (३) के रूप में लाया गया है। इस तरह

$$e^{i} = \frac{q \cdot \overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}}{\overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}} + \frac{q^{3} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}}{\overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}} + \frac{q^{3} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}}{\overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}} + \frac{q^{3} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}}{\overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}} + \frac{q^{3} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}}{\overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}} + \frac{q^{3} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}}{\overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}} + \frac{q^{3} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}}{\overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}} + \frac{q^{3} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}}{\overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}} + \frac{q^{3} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}}{\overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}} + \frac{q^{3} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}}{\overline{q} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}} + \frac{q^{3} \cdot \overline{q} \cdot \overline{q}}{\overline{q} \cdot \overline{q}} + \frac{q^{3} \cdot \overline{q}}{\overline{q}} + \frac$$

विषुवांश लम्बन जानने के लिए सूत्र (१) उस समय काम में लाया जा सकता है जब स्पष्ट नतकाल ज्ञात हो और जब यथार्थ नतकाल ज्ञात रहता है तब सूत्र (२) या (३) काम में लाया जाता है।

उदाहरण १ — चन्द्रमा का विषुवांश लम्बन बतलाओ जब कि द्रष्टा के स्थान का उत्तर अक्षांश ३६°५७'७", इस स्थान के लिए चन्द्रमा का क्षितिज लम्बन ५६'३६." द, चन्द्रमा की उत्तर क्रान्ति २४°५'११" ६ और चन्द्रमा का यथार्थ नतकाल ६१°१०'४७." ४।

इस स्थान का भूकेन्द्रिक धक्षांश पृष्ठ ३६१ के सूत्र (५) के अनुसार ३६°४५'४७'".५ हुआ।

लिर ज्या लि = लिर ज्या ५६'३६". द = द.२३६०४८ लिर कोज्या व = लिर कोज्या ३६°४५'४७".५ = ६. द द ५७५४ किर केरे क = लिर छेरे २४°६'११".६ = ०.०३६५६३ ... लिर प = द.१६४३६५

लिर ज्या घ=लिर ज्या ६१°१०'४७".४=६.१४२५७२ लिर कोछेरे १"=५.३१४४२५

<sup>\*</sup> पृष्ठ ३६७ में यह माना गया है कि प= ज्या लि × कोज्या आ परन्तु

र कोज्या क च्छेदन रेखा क च्छेरे क, इसलिए प = ज्या लि × कोज्या आ × छेरे क

इसलिए सूत्र (३) के पहले पद का लघुरिक्थ = ३.४२१३६२ . . पहला पद = २६३ $\leq$  '.५३ लिर प $^2$  = २ लिर प =  $^2$  ६.३२८७

ज्या २ ध=ज्या २ × ६१°१०'४७".४= ६.६२६७

लरि कोछेरे २"= ५.०१३४

ं. दूसरे पद का लघुरिक्थ = १.२६८८

ः दूसरा पद=+१८".५७

 $mR q^3 = 3 mR q = 8.883$ 

लरि ज्या ३ घ=लरि ज्या ३ $\times$ ६१°१०'४७''.४=5.७६१ ऋणात्मक लरि कोछेरे ३''= $\times$ .5३७

.. तीसरे पद का लघुरिक्थ = ८ १२१ ऋणात्मक

.ः तीसरा पद = - ० 00 ०१

... ली == २६३८" ५३ + १६" ५७ - ०" ०१ == २६५०" ०६

🐪 📜 चंद्रमा का स्पष्ट नतकाल

= & & o x x / 8 // · x

यदि वही स्पष्ट नतकाल दिया होता तो सूत्र (१) से विषुवांश लंबन इस प्रकार जाना जाता:—

लिर ज्या ली=लिर प+लिर ज्या ६१°५५'8"'.५

=5.802265

∴नी =४४'१७''.०६

इस प्रकार किसी स्थान के विषुवांश लंबन की सारिणी तैयार की जा सकती है।

चन्द्रमा का क्रान्ति लम्बन (Parallax in declination) जानना

इस काम के लिए भी चित्र ७७ काम देगा। मान लो कि चंद्रमा की यथार्थ कान्ति क, यथार्थ नतांश न और यथार्थ नतकाल घ है और लंबन के कारण चंद्रमा की स्पष्ट कान्ति, स्पष्ट नतांश और स्पष्ट नतकाल क्रमानुसार का, ना, और घा हैं।

मान लो कि चन्द्रमा का क्रान्ति लंबन लुहै। गोलीय त्रिभुज च घ ख और चा घ ख में,

कोज्या च ध — कोज्या च ख कोज्या घ ख ज्या च ख ज्या घ ख

कोज्या चा ख ध = कोज्या चा ध - कोज्या चा ख कोज्या घ ख

परन्तु च ख ध और चा ख ध कोण एक ही हैं और

च ध = चंद्रमा का यथार्थ ध्रुवान्तर = ६०° - क

चा ध = ,, स्पष्ट ,, = ६०° - क

ं, कोज्या च ध = कोज्या (६०° - क) = ज्या क
और कोज्या चा ध = ज्या का

ं, ज्याक — कोज्यान × ज्या आ ज्याका — कोज्याना × ज्या आ ज्याना

अर्थात्

या

ज्याक ज्याना — ज्या आ ज्याना कोज्यान

= ज्याका ज्यान – ज्याआ ज्यान कोज्याना ज्याक ज्याना – ज्याआ (ज्यानाकोज्यान – कोज्याना ज्यान)

**= ज्याका** ज्यान

- ... ज्या क ज्या ना ज्या आ ज्या (ना न) ज्या का ज्या न परन्तु ना — न चंद्रमा का नतांश लम्बन है इसलिए ज्या (ना — न) — ज्या ला — ज्या लि ज्या ना (देखो पृष्ठ ३८५) यहां लि क्षितिज लम्बन माना गया है।
- .. ज्या क ज्या ना ज्या आ ज्या लि ज्या ना ज्या का ज्या न या ज्या का ज्या न — ज्या ना (ज्या क — ज्या लि ज्या आ) (क) इस समीकरण से ज्या ना और हटाने के लिए गोलीय तिभुज च घ ख और चा घ ख से इस प्रकार काम लेना होगा—

ज्या च ख ध ज्या च ध ख
ज्या च घ ज्या च ख

बोर ज्या चा छ ज्या चा घ छ
ज्या चा घ ज्या चा घ

परन्तु च ख ध और चा ख ध एक ही हैं, इसलिए
ज्या च घ ज्या च घ ख
ज्या च घ ज्या चा घ ज्या चा घ ख
ज्या च ख ज्या चा छ

समीकरण (क) के बायें पक्ष का समीकरण (ख) के बायें पक्ष से और उसके दाहिने पक्ष को इसके दाहिने पक्ष से भाग देने पर

स्परे का = 
$$\frac{\neg u \quad a \quad \neg u \quad a \quad a}{\neg u \quad a \quad a} \times \neg u \quad u$$

$$= \frac{\neg u \quad a \quad \neg u \quad a}{\neg u \quad a} \times \frac{\neg u \quad u}{\neg u \quad u}$$

$$= \frac{\neg u \quad a}{\neg u \quad a} \times \frac{\neg u \quad u}{\neg u \quad u}$$

$$= \frac{\neg u \quad a}{\neg u \quad a} \times \frac{\neg u \quad u}{\neg u \quad u}$$

$$= \frac{\neg u \quad a}{\neg u \quad a} \times \frac{\neg u \quad u}{\neg u \quad a}$$

$$= \frac{\neg u \quad a}{\neg u \quad a} \times \frac{\neg u \quad u}{\neg u \quad a}$$

$$= \frac{\neg u \quad a}{\neg u \quad a} \times \frac{\neg u \quad u}{\neg u \quad a}$$

$$= \frac{\neg u \quad a}{\neg u \quad a} \times \frac{\neg u \quad u}{\neg u \quad a}$$

$$= \frac{\neg u \quad a}{\neg u \quad a} \times \frac{\neg u \quad u}{\neg u \quad a}$$

यदि यथार्थ क्रान्ति, नतकाल और स्पष्ट नतकाल ज्ञात हो तो इस सूत्र से स्पष्ट क्रान्ति जानी जा सकती है। फिर स्पष्ट क्रान्ति से यथार्थ क्रान्ति घटाने पर क्रान्ति लम्बन जाना जा सकता है। यदि क्रान्ति लम्बन का मान सीधे ही जानना हो तो सूत्र (१) को दूसरे रूप में लिखना होगा जो इस प्रकार सिद्ध होता है:—

सूत्र (१) से सिद्ध है कि

अथवा स्परे क—स्परे का × स्परे का ज्या घ

ज्या लि ज्या आ = कोज्या क

परन्तु स्परे क—स्परे का = ज्या क ज्या का कोज्या क

ज्या क कोज्या का—कोज्या क ज्या का कोज्या क कोज्या का

$$= \frac{\overline{\sigma u} (\mathbf{a} - \mathbf{a})}{\overline{a} | \mathbf{a} \mathbf{a}} = \frac{\overline{\sigma u} (\mathbf{a} - \mathbf{a})}{\overline{a} | \mathbf{a} \mathbf{a}} \times \overline{\mathbf{a}} = \frac{\overline{\sigma u} (\mathbf{a} - \mathbf{a})}{\overline{\sigma u} | \mathbf{a}} \times \overline{\mathbf{a}} = \frac{\overline{\sigma u} (\mathbf{a} - \mathbf{a})}{\overline{a} | \mathbf{a} \mathbf{a}} = \frac{\overline{\sigma u} (\mathbf{a} - \mathbf{a})}{\overline{a} | \mathbf{a} \mathbf{a}}$$

अथवा

परन्तु Hall and Knight की Trigonometry पृष्ठ ११३ के अनुसार

जहां घा स्पष्ट नतकाल और घ यथार्थ नतकाल है।

इसलिए घा - घ = विषुवांश लम्बन = ली

... ज्या घा — ज्या घ = २ ज्या ली कोज्या 
$$\left(\frac{\text{ली} + 2 \text{ घ}}{2}\right)$$

भीर क — का == स्पष्ट भीर यथार्थ क्रान्तियों का अन्तर == कान्ति लम्बन == लु (देखो पृष्ठ ३६६)

$$\times$$
 २ ज्या  $\frac{\overline{e}}{2}$  कोज्या  $\left(\overline{e} + \frac{\overline{e}}{2}\right)$ 

परन्तु ज्या ली= २ ज्या  $\frac{\text{ली}}{2}$  कोज्या  $\frac{\text{ली}}{2}$ 

इसलिए

यदि दोनों पक्षों को कोज्या क कोज्या का से गुणा कर दिया जाय और सरल किया जाय तो

ज्या लु=ज्या लि ज्या आ कोज्या का

मान लो कि

कोज्या 
$$\left(\frac{\pi + \frac{ell}{2}}{\pi}\right)$$
 कोस्परे आ  
कोस्परे फ=  $\frac{ell}{\pi}$ 

तब ज्यालु = ज्यालि ज्या आ कोज्या का - ज्यालि ज्या आ ज्याका कोस्परेफ इसलिए

यदि ज्या फ के लिए ब मान लिया जाय तो

दोनों पक्षों को कोज्या लु से भाग देने पर

स्परे लु=ब ज्या (फ - क) + ब कोज्या (फ - क) स्परे लु  
या स्परे लु=
$$\frac{a}{q} \frac{\sigma u ( v - a )}{q - a$$
 कोज्या (फ - क)

यदि इसको पहले की तरह श्रेणी में विस्तार किया जाय तो

$$eg = \frac{a \operatorname{\overline{sai}}(\mathbf{w} - \mathbf{a})}{\operatorname{\overline{sai}} \mathbf{q''}} + \frac{a^{2} \operatorname{\overline{sai}} \mathbf{2}''}{\operatorname{\overline{sai}} \mathbf{2}''} + \frac{a^{3} \operatorname{\overline{sai}} \mathbf{3}'' + \cdots + \cdots}{\operatorname{\overline{sai}} \mathbf{3}''} + \cdots$$

जब स्पष्ट क्रान्ति ज्ञात हो तो सूत्र (२) से और यथार्थ क्रान्ति ज्ञात हो तो सूत्र (३) और (४) से क्रान्ति लम्बन जाना जा सकता है।

यह जानना कि विषुवांश लम्बन में प्रति घंटा क्या भेद पड़ता है :—

ज्या ली 
$$=$$
  $\frac{\overline{\sigma}$ या लि $\times$ कोज्या आ $\times$   $\overline{\sigma}$ या घा कोज्या क

ली और लि घनु बहुत छोटे होते हैं इसलिए

ज्या ली == ली

और ज्या लि = लि

लम्बन के कारण यथार्थ नतकाल और स्पष्ट नतकाल में जो भिन्नता देख पड़ती है वह भी बहुत कम होती है इसलिए व्यवहार की सुविधा के लिए ज्या घ को ज्या घा के समान समझ लेने में कोई हानि नहीं। इसलिए उपर्युक्त सूत्र का रूप यह हुआ:—

ली 
$$=$$
  $\frac{\text{ल} \times \text{कोज्या at} \times \text{ज्या t}}{\text{कोज्या क}}$ 

इस सूत्र में घ ही ऐसा है जिसका भेद प्रतिक्षण बहुत बढ़ता रहता है, लि, ली, आ और क में जो विकार उत्पन्न होता है वह इतना मन्द होता है कि कुछ समय के लिए यह मात्राएँ स्थिर मानी जा सकती हैं। इसलिए यदि घ को चल राशि मान कर ली की तात्कालिक गति निकाली जाय तो

त (ली) = 
$$\frac{\text{ल} \times \text{कोज्या } \text{s}}{\text{कोज्या } \text{s}}$$
 कोज्या घ ता (घ)

यहाँ ता (घ) को रेडियन में लिखना होगा। यदि यह जानना हो कि प्रति घंटा विषुवांश लम्बन में क्या भेद जत्पन्न होता है तो ता (घ) को १५० के रेडियन में प्रकट करना चाहिए। यह विदित है कि १८०° = π रेडियन = ३.१४१ ५६ रेडियन ∴.१५° = २६१७६६ रेडियन और ६° = .१०४७१६७ रेडियन

उदाहरण—चन्द्रमा के विषुवांश लम्बन में प्रति घंटा क्यां भेद पड़ता है जब एक स्थान का क्षितिज लंबन ५७, भूकेन्द्रिक अक्षांश ४२°१९/२९/, चंद्रमा की क्रान्ति २५° और नतकाल ५०° हो ?

लिर लिल्लिर ५७' = लिर ३४२०'' = ३:५३ ०२६ लिर कोज्या आ = लिर कोज्या ४२°१९'२९'' = ६'८६६७७८ लिर कोज्या घ = लिर कोज्या ५०° = ६'८०८०६७ लिर ता (घ) = लिर २६१७६६ = १.४१७६६६ लिर छेरे २५° = ०.०४२७२४ ं. लिर ता (ली) = २.६७२५६४ ं. ता (ली) = ४७०''.५ = ७'५०.५

यह जानना कि क्रान्ति लम्बन में प्रति घंटा क्या भेद पड़ता है :—
पृष्ठ ४०२ में सिद्ध हुआ है कि
ज्या लू = ज्या कि ज्या आ कोज्या का

यदि पहले की त्रह ज्या लु और ज्या लि की जगह लु और ली लिये जायें,  $\mathbf{v} + \frac{\mathbf{e} \hat{\mathbf{h}}}{2} +$ 

लु = लि ज्या आ कोज्या क - लि कोज्या आ कोज्या घ ज्या क अब यदि केवल घ को चल-राशि मानकर इस समीकरण की तात्कालिक गति निकाली जाय तो

ता (लु) = लि कोज्या आ ज्या क ज्या घता (घ)

उदाहरण — चन्द्रमा के क्रान्ति लम्बन में प्रति घंटा क्या भेद पड़ता है, जब एक स्थान का क्षितिज लम्बन ५७, भूकेन्द्रिक अक्षांश ४२°१९'२९'', चन्द्रमा की क्रान्ति २५° और नतकाल ५०° है ? लिर लिर् पूर्ण = लिर ३४२० = ३.५३४०२६ लिर कोज्या आ = लिर कोज्या ४२°१९' = ६.८६६७७८ लिर ज्या क = लिर ज्या २५° = ६.६२५६४८ लिर ज्या घ = लिर ज्या ५०° = ६.८४२५४ लिर ता (घ) = लिर २६१७६६ = १.४९७६६६ ... लिर ता (लु) = २.३३१६७५ ... ता (लु) = २१४'' = ३'३४'' 5

## भोगांश और विक्षेप (शर) पर लम्बन का प्रभाव—

जिस प्रकार विषुवांश और क्रान्ति सम्बन्धी लम्बन जानने के लिए सूत्र स्थापित किये गये हैं ठीक उसी प्रकार ऐसे सूत्र भी स्थापित किये जा सकते हैं जिनसे भोगांश और शर सम्बन्धी लंबन जाने जा सकते हैं। इस काम के लिए चित्र ७७ के ध विन्दु को कदंब (क्रान्तिवृत्तीय ध्रुव) समझना होगा। ऐसी दशा में कदंब और खस्वस्तिक ख से जाता हुआ ऊर्ध्ववृत्त उध ख द वह वृत्त होगा जिस पर तिभोन लग्न या वितिभ लग्न है (देखो चित्र ६३ और पृष्ठ ३३०), ध च और ध चा कदम्ब-प्रोतवृत्तों पर ग्रह के यथार्थ और स्पष्ट कदम्बान्तर हैं। इसलिए ६०° – ध च और ६०° – ध च और ६०° – ध चा ग्रह के यथार्थ और स्पष्ट शरों के समान होंगे। ख ध खस्वस्तिक से कदम्ब का अन्तर है जिसको ६०° से घटाने पर तिभोन लग्न का नतांश आ जायगा। यही तिभोन लग्न का नतांश खस्वस्तिक से क्रान्तिवृत्त का यथार्थ अन्तर है इसलिए यह खस्वस्तिक का भूकेन्द्रिक शर हुआ।

मान लो कि खस्वस्तिक का भूकेन्द्रिक शर या तिभोन लग्न का नतांश ता है, ग्रह का यथार्थ शर श और स्पष्ट शर शा है, ग्रह के भोगांश और तिभोन लग्न का यथार्थ अन्तर ख ध च है जिसे संक्षेप में यथार्थ विश्लेषांश या केवल व कहा जायगा । यदि लि क्षितिज लम्बन तथा भी भोगांश लम्बन हो तो पृष्ठ ३६७ के समीकरण (क) की तरह

पृष्ठ ३६७ में दिखाई गयी रीति के अनुसार इसको यों भी लिखा जा सकता है।

स्परे भी 
$$=\frac{\pi \, \text{ज्या } a}{2 - \pi \, \text{कोज्या} \, a}$$
 (२)

जब त= ज्या लि कोज्या त्रा
कोज्या श

यह स्पष्ट है कि सूत्र (क) में भी और लि बहुत छोटे हैं इसलिए इनकी ज्याओं की जगह धनु लिखने में कोई हानि नहीं होगी परन्तु सरलता हो जायगी। इसलिए

अथवा यदि ग्रह का शर बहुत छोटा हो जैसे सूर्य-ग्रहण के समय चन्द्रमा का शर होता है तो कोज्या श का मान १ के प्रायः समान होगा। इसलिए

भी=लि कोज्या ता ज्या व  $(\eta)$ 

यही रूप सूर्य-सिद्धान्त के सूर्य-ग्रहणाधिकार श्लोक ७-८ में बतलाया गया है। शर लंबन या नित-यदि भुशर लंबन हो तो पृष्ठ ४०२ के समीकरण (क) की तरह

ज्या भु = ज्या लि ज्या ता कोज्या शा

ज्या लि कोज्या ता कोज्या 
$$\left(a + \frac{41}{2}\right)$$
 ज्या शा  $\left(a + \frac{41}{2}\right)$  कोज्या  $\left(a + \frac{41}{2}\right)$  ज्या शा  $\left(a + \frac{41}{2}\right)$ 

यह स्पष्ट है कि भी वर्षात् भोगांश लंबन बहुत छोटा है इसलिए कोज्या

भी = १ । ऐसी दशा में यदि व + भी की जगह व और शा की जगह श रखा

जाय तो बहुत अन्तर नहीं पड़ेगा और सूत्र (घ) सरल होकर ऐसा हो जायगा:—

ग्या भु=ज्या लि ज्या ता कोज्या श — ज्या लि कोज्या ता ज्या श कोज्या व (इ)

यदि ज्या भु और ज्य लि की जगह इनके धनु लिये जायँ क्योंकि यह बहुत
छोटे हैं तो

भु==िल ज्याताकोज्याश —िल कोज्याताज्याश कोज्यात (च)

भोगांश लंबन की समानता विषुवांश लंबन से तथा क्रान्ति लंबन की समानता शर लंबन से समझने के लिए यह याद रखना चाहिए कि

भोगांश लम्बन के सूत्र में

विषुवांश लम्बन के सूत्र में

लि=क्षितिज लम्बन

लि=क्षितिज लम्बन

भी=भोगांश लम्बन

लि = विषुवांश लम्बन

वा = विभोन लग्न का नतांश

आ = भूकेन्द्रिक अक्षांश

व = विश्लेषांश

घ=यथार्थं नतकाल

श = यथार्थ शर

क = यथार्थ क्रान्ति

शा=स्पष्ट शर

का 🕶 स्पष्ट क्रान्ति

भू = शर लम्बन या नित

लु = क्रान्ति लम्बन

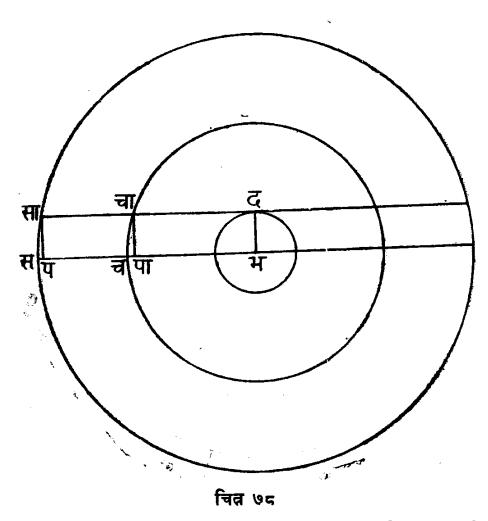
सूर्य-सिद्धान्त ने भोगांश लंबन का नाम हरिज और शर संबन का नाम नित रखा है। अन्य सिद्धान्त ग्रन्थों में भोगांश लंबन को केवल लंबन वा स्फुट लंबन और शर लंबन को नित कहा गया है।

अब संक्षेप में यह बतलाया जायगा कि हमारे आचायों ने लम्बन के विषय में क्या लिखा है:—

भास्कराचार्य ने लिखा है कि किसी ग्रह की दैनिक गित को १५ से भाग देने पर उस ग्रह का परम लम्बन (क्षितिज लम्बन) आ जाता है। इसका कारण यह बतलाया गया है: —

भूतल के किसी स्थान को स्पर्श करता हुआ समतल (horizontal plane) आकाश को जिस वृत्त पर काटता हुआ देख पड़ता है उसे उस स्थान का क्षितिज वृत्त कहते हैं। यह क्षितिज वृत्त आकाश के गोल को दो भागों में बाँट देता है। इस क्षितिज वृत्त को स्पष्ट क्षितिज वृत्त (sensible horizon) कहते हैं। यदि पृथ्वी के केन्द्र से होता हुआ स्पष्ट क्षितिज वृत्त के समानान्तर दूसरा समतल आकाश की ओर बढ़ाया जाय तो यह आकाश को जिस वृत्त पर काटता है उसे उस स्थान का यथायं क्षितिज वृत्त (true या rational horizon) कहते हैं । चित्र ७८ में द भूतल पर द्रष्टाकास्थान और भ पृथ्वीका केन्द्र है। द से जो समतल पृथ्वी तल को छूता हुआ खींचा गया है वह चन्द्रमा की कक्षा को चा बिन्दु पर और सूर्य की कक्षा को सा बिंदु पर काटता है। इसलिए चा, सा विंदु द स्थान की स्पष्ट क्षितिज पर है। यदि इसी के समानान्तर भ से होता हुआ एक समतल आकाश की ओर बढ़ाया जाय जो चन्द्र और सूर्य की कक्षाओं को क्रम से च और स विन्दुओं पर काटेती भाचस तल को द स्थान का यथार्थ क्षितिज कहते हैं। यह प्रकट है कि जिस समय चंद्रमा बीर सूर्य अथवा अन्य कोई ग्रह द स्थान के यथार्थ क्षितिज पर रहता है उस समय वह भ च स तल में रहता है जो द स्थान के स्पष्ट क्षितिज से नीचे है इसलिए वह द्रष्टा को नहीं देख पड़ेगा। ऐसी दशा में ग्रह स्पष्ट क्षितिज से जितना नीचे रहेगा उसका परिमाण चा पा या सा प है जो भ द अर्थात् पृथ्वी के अर्द्ध-व्यास के समान

<sup>\*</sup>गणिताध्याय पृष्ठ १६२।



है। इसलिए यह कहने में कुछ भी दोंष नहीं है कि जब ग्रह किसी स्थान के यथार्थ कितिज पर रहता है तब वह उस स्थान के स्पष्ट क्षितिज से पृथ्वी के अर्द्धंव्यास के समान नीचे रहता है अर्थात् उसका लंबन पृथ्वी के अर्द्धंव्यास के समान होता है। यदि चा पा को चा च के समान और सा प को सा स के समान समझ लें तो बहुत अन्तर न पड़ेगा क्योंकि चा च या सा स पूरी कक्षा की तुलना में बहुत छोटा है। इसलिए यह कहा जा सकता है कि जब ग्रह यथार्थ क्षितिज पर रहता है तब वह द्रष्टा की क्षितिज से अपनी कक्षा में पृथ्वी के अर्द्धंव्यास के समान नीचे रहता है।

यह पहले बतलाया जा चुका है (देखो पृष्ठ १६-१७) कि हमारे आचारों ने मान लिया था कि प्रत्येक ग्रह की योजनात्मक गति समान होती है। आगे आनेवाले भूगोलाध्याय के क्लोक ६१-६२ के अनुसार प्रत्येक ग्रह की दैनिक गति ११६५६.७२ योजन होती है। पृथ्वी का अर्द्धव्यास सूर्य सिद्धान्त के अनुसार ५०० योजन और सिद्धान्त शिरोमणि के अनुसार ७६०.५ योजन होता है (देखो मध्यमाधिकार पृष्ठ-५३)। पिछले ग्रन्थ में लिखा हुआ पृथ्वी का अर्द्धव्यास ग्रह की दैनिक गति का ठीक पन्द्रहवाँ भाग है। पहले ग्रन्थ के अनुसार भी ग्रह की दैनिक गति पृथ्वी के अर्द्धव्यास

के प्रायः १५ गुने के समान है। इसलिए यह कहा जा सकता है कि जिस समय ग्रह यथार्थ क्षितिज पर रहता है उस समय यह स्पष्ट क्षितिज से अपनी दैनिक गित के १५वें भाग के समान नीचे रहता है। अर्थात् ग्रह का परम लंबन उसकी दैनिक गित के १५वें भाग के समान होता है। एक दिन ६० घड़ी के समान होता है इसलिए ६० घड़ी में जो गित होती है उसका पन्द्रहवां भाग चार घड़ी की गित के समान हुआ। इसका अर्थ यह हुआ कि ग्रह चार घड़ी में जितना चलता है उतना ही उसका परम लंबन (कलाओं में) होता है। समय की इकाइयों में ग्रह का परम लंबन ४ घड़ी के समान होता है।

यदि ग ग्रह की दैनिक कोणात्मक गति, य उसकी दैनिक योजनात्मक गति, ल परम लंबन, क पृथ्वी से ग्रह कक्षा की दूरी और त पृथ्वी का अर्द्धें व्यास हो तो ऊपर लिखी बातें इस प्रकार भी प्रकट की जा सकती हैं:—

$$a = \frac{1}{9x} = \frac{4}{9x} = \frac{a}{4}$$

क्योंकि यदि ग्रह बहुत दूर हो तो उसकी दैनिक योजनात्मक गित को अर्थात् १ दिन में ग्रह अपनी कक्षा का जितना धनु (arc) चलता है उसको कक्षा के अर्द्धव्यास से माग देने पर उसकी दैनिक कोणात्मक गित ज्ञात होती है इसलिए  $\eta = \frac{z}{a}$ । परन्तु य को १५ से भाग देने पर जो आता है वह पृथ्वी के अर्द्धव्यास के समान होता है इसलिए  $\frac{z}{q_x} = z$ ।

इससे सिद्ध हुआ कि हमारे आचार्यों ने परम लंबन का परिमाण जानने के लिए जो नियम बनाये थे वह आजकल के बनाये नियम से बहुत कुछ मिलते जुलते हैं (देखो पृ० ३८३)। परन्तु इसमें भूल यह थी कि ग्रह की योजनात्मक गित समान नहीं है जैसा कि आजकल के वेधों से सिद्ध होता है इसलिए हमारे आचार्यों के बताये हुए नियम से परम लंबन के जो मान आते हैं वे आजकल के वेधों द्वारा आये हुए परम लंबनों से बहुत भिन्न हैं। पृष्ठ ४१० की तुलनात्मक सारिणी से यह बात स्पष्ट हो जायगी।

अब यह बतलाना आवश्यक है कि हमारे आचार्य ग्रह का परम लम्बन जानकर उसका स्पष्ट भोगांश लंबन और शर लंबन अथवा नित कैसे जानते थे। भास्कराचार्य जी लिखते हैं कि (१) जिस समय ग्रह खस्वस्तिक पर रहता है उस समय उसमें किसी प्रकार का लंबन नहीं होता क्योंकि पृथ्वी के केन्द्र से और द्रष्टा से

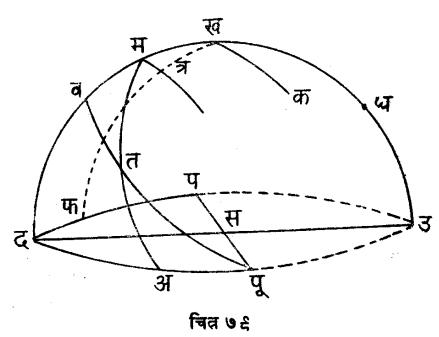
म्रह	भास्कराचार्य के अनुसार मध्यम	आजकल के बेधों से प्राप्त परम लम्बन		आजकल के वेधों से प्राप्त स्पष्ट बिम्ब	
	परम लम्बन	लघुतम	महत्तम	लघुतम	महत्तम
•	विकला	विकला	विकला	विकला	विकला
सूर्यं	२३६.५	۵.9	۰.3	१८६०	१८५६
चन्द्रमा	<b>३१६</b> २.३	३ <b>१</b> ८६	३७२०	१७४०	२०२८
मङ्गल	<b>१</b> २५.७	₹. <b>१</b>	१६.६	8.8	२१.२
बुध	<b>क्ष्</b> न२.१	६.४	१४.४	४.5	20.5
गुरु	२०.०	१.४	₹.₹	₹₹.६	४६.७
शुक्र	₹⊏४.५	¥.0	₹₹.४	<b>દ</b> .૬	<b>६०.</b> ०
शनि	ς.ο	०.द	₹.0	<b>१</b> %.5	₹.પ્

ग्रह तक खींची गयी रेखाएँ एक ही होती हैं। (२) जिस समय ग्रह तिभोन लग्न पर होता है अर्थात् जिस समय ग्रह क्रान्तिवृत्त के उस बिंदु पर होता है जो उदय लग्न से तीन राशि कम होता है तब ग्रह में भोगांश लंबन नहीं होता, केवल नित होती है। (३) जिस समय क्रान्तिवृत्त खस्वस्तिक से होता हुआ ऊर्ध्ववृत्त बनाता है और ग्रह क्रान्तिवृत्त पर होता है उस समय उसमें शरलम्बन नहीं होता, केवल भोगांश लम्बन होता है। अन्य दशाओं में लम्बन और नित क्या होती है यह जानने के नियम बतलाये गये हैं।

पूष्ठ ४०६ में बतलाया गया है कि किसी समय का भोगांश लम्बन जानने के लिए पहले यह जानना आवश्यक है कि उसे समय के विभोन लग्न का नतांश या

<sup>\*</sup> इससे जान पड़ता है कि भास्कराचार्य ने पृथ्वी को पूर्ण गोल माना था क्योंकि तभी यह बात ठीक होती है।

उसतांश क्या है क्यों कि विभोन लग्न के उन्नतांश की ज्या सूत्र (ख) का एक अंग है। विभोन लग्न के नतांश की ज्या को दृकक्षेप और उन्नतांश की ज्या को अथवा नतांश की कोटिज्या को दृगिति कहा गया है। चित्र ७६ में दिखलाया गया है कि जब क्रान्तिवृत्त का उदय लग्न क्षितिज के पूर्व बिन्दु के दिखल होता है तब तिभोन स्वग्न यामोत्तरवृत्त से पिच्छिम होता है क्यों कि विभोन लग्न उदय लग्न से ३ राशि या ६० अंश कम होता है। विभोन लग्न खस्वस्तिक और कदम्ब विदुओं से जाता हुआ कर्म्बवृत्त क्रान्तिवृत्त से समकोण बनाता है और क्षितिज को फ बिन्दु पर काटता है।



उ पू द फ=स स्थान का क्षितिज वृत्त

उ घ ख म व द=स स्थान का यामोत्तर वृत्त

ध=उत्तरी आकाशीय ध्रुव

ख=खस्वस्तिक

म=मध्य लग्न
व पू=विषुवद्वृत्त
त म त अ=क्रान्तिवृत
त=तिभोन लग्न
त=शरद सम्पात (सायन तुला)

क=कदम्ब

क ख त फ=ित्रभोन लग्न से जाता हुआ ऊर्ध्ववृत्त

अ पू=उदय लग्न की अग्रा

इसलिए धनु अदफ=६०°=धनु पू अद। बदि दोनों धनुओं से सामान्य खंड अदिनिकाल दिया जाय तो अपू=दफ

परन्तु अत् पूर्विषुवद्वृत्त और क्रान्तिवृत्त के बीच का कोण अर्थात् सूर्यं की परम क्रान्ति है और अपूत कोण वद धनु के समान है जो स स्थान का लम्बांश है।

यही सूर्यंग्रहणाधिकार के तीसरे श्लोक का तात्पर्य है। इसी ज्या अ पू का नाम उदय या उदय ज्या रखा गया है। परन्तु अ पू == द फ, जो म ख न्न कोण के समान है।

अब यदि गोलीय समकोण तिभुज म ख त के धनु म ख का ज्ञान हो जाय तो धनु ख त का मान सहज ही जाना जा सकता है क्योंकि कोण ख त म समकोण है। यह स्पष्ट ही है कि म ख मध्य लग्न का नतांश है जो मध्य लग्न की उत्तर क्रान्ति व म और इष्ट स्थान के अआंश व ख का अन्तर है। क्रान्ति दक्षिण होती तो जोड़ना पड़ता। म ख की ज्या का नाम मध्य ज्या रखा गया है यह जानने की रीति उसी अधिकार के ४थे और ५वें श्लोकों में बतलाई गयी है। इसलिए समकोण गोलीय त्रिभु ख त म में

यदि गोलीय तिभुज ख त म को समतल तिभुज (plane triangle) मान लिया जाय तो ज्या (ख म त), क्विजेया (म ख त) क्यों कि ख म त और म ख त का योग ६०° के समान होगा। इसलिए

यही सूर्यग्रहणाधिकार के ५ — ६ श्लोकों का अर्थ है, यहाँ सिज्या १ मानी गयी है।

=४ × दृग्गति × ज्या विश्लेषांश

इससे लम्बन का जो परिमाण ज्ञात होगा वह घड़ियों में होगा। यह सूत्र पृष्ठ ४०६ के सूत्र (ग) से मिलता है जहाँ लि=४ घड़ी=ग्रह का परम लम्बन, दृग्गति=तिभोन लग्न की उन्नतांश की ज्या=कोज्या ता और व=विश्लेषांश।

शरलम्बन या नित के लिए केवल यह दिया हुआ है कि दृक्कीप को परम-लम्बन से गुणा करने पर नित आती है। यह रीति बहुत स्थूल है।

किसी ग्रह का लंबन नापना—मान लो कि चित्र द० में द, दा भूतल के ऐसे दो स्थान हैं जो एक ही देशान्तर रेखा पर हैं और जिनके अक्षांश भी शुद्धता-पूर्वक जान लिये गये हैं। जिस समय ग्रह च यामोत्तर वृत्त पर आता है उस समय द से उसका स्पष्ट नतांश ख द च अथवा न है और दा से उसका स्पष्ट नतांश खा दा च अथवा ना है। इन दोनों स्थानों के अक्षांशों का योग द भ दा जात है, इसलिए

<sup>&</sup>quot; ग्रह के भोगांश और तिभोन लग्न का अन्तर विश्लेषांश है ( देखो पृष्ठ ४०५)

परन्तु हमें द च दा कोण के जानने की आवश्यकता नहीं है। हमको तो द यादा से च का लम्बन जानना है अर्थात् हमको द च भ या दा च भ कोण जानना है जो द और दासे च के लम्बन हैं। मान लो द च भ == ल और दा च भ == ला और द च दा = च। अब

ज्या ल = ज्या न 
$$\times \frac{\pi}{\pi} \frac{\epsilon}{\pi}$$

ज्या ला = ज्या ना  $\times \frac{\pi}{\pi} \frac{\epsilon}{\pi}$  = ज्या ना  $\times \frac{\pi}{\pi} \frac{\epsilon}{\pi}$ 

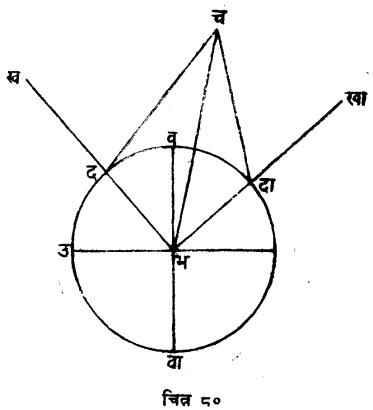
क्यों कि भ द और भ दा दोनों पृथ्वी की विज्याएँ हैं इसलिए समान मानी जा सकती हैं। इसलिए

> ज्याल ज्याला ज्या न ज्या ना

ज्या न ज्या ना च्या ना × ज्या ना अथवा

परन्त् ल = च -- ला

ः ज्या (च – ला) = ज्या ला 
$$\times \frac{\sigma u}{\sigma u}$$
 ना



∴ ज्याच कोज्याला—कोज्याच ज्याला=ज्याला× ज्यान

यदि इस समीकरण के प्रत्येक पक्ष को ज्या च ज्या ला से भाग दिया जाय तो

इस प्रकार यह सिद्ध है कि यदि दो स्थानों से किसी ग्रह का नतांश वेध करके जान लिया जाय तो उन स्थानों के अक्षांशों के ज्ञान से दचदा कोण अर्थात् चकी जानकारी हो सकती है। फिर च से ला की जानकारी उपर्युक्त समीकरण से की जा सकती है।

यह तो स्पष्ट ही है कि चन्द्रमा को छोड़कर अन्य ग्रहों के लम्बन बहुत छोटे होते हैं इसलिए यदि इनके लम्बनों की ज्याओं के स्थान में इनके धनु ही रखे जायँ तो कोई हानि नहीं हो सकती। ऐसी दशा में

ज्या (च - ला) = ज्या ला 
$$\times \frac{ज्या न}{ज्या ना}$$
 की जगह
$$= - ला = - ला \times \frac{ज्या न}{ज्या ना}$$
 लिखा जा सकता है।

इस सूत्र से किसी ग्रह का वेध करके उसका साधारण लम्बन या क्षितिज लम्बन जाना जा सकता है क्योंकि यदि क्षितिज लम्बन लि हो तो

ज्या लि 
$$=$$
  $\frac{ज्या ला}{ज्या ना}$  अथवा लि  $=$   $\frac{ला}{ज्या ना}$  (ख)

समीकरण (क) और (ख) को एकझ करने से

$$\frac{\exists}{2} \frac{\exists}{3} \frac{\exists}\frac{\exists}{3} \frac{\exists}{3} \frac{\exists}{3} \frac{\exists}{3} \frac{\exists}{3} \frac{\exists}{3} \frac{\exists}{3} \frac{\exists}{3}$$

उदाहरण — यदि द स्थान का उत्तर अक्षांश ५६°२०'३०" और दा का दक्षिण अक्षांश ३३°५४'५" हो तथा द और दा से मंगल ग्रह के यामोत्तर नतांश ६८°१४'६" और २५°२' हो तो मंगल का क्षितिज लम्बन क्या है ?

ज्या न=ज्या ६८°१४'६''=.६२८७ ज्या ना=ज्या २५°२' =.४२३१

्रेज्यान + ज्याना = ११३५,९८

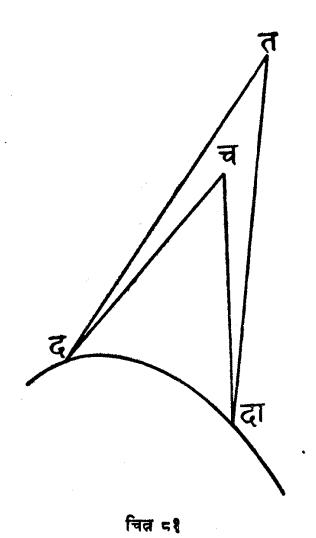
.' क्षितिज लंबन लि= 
$$\frac{32''}{9.342=22'' \in 3}$$

यह प्रकट है कि इस रीति से च का मान जानने के लिए हमको दो स्थानों के अक्षांश जानना आवश्यक है। परन्तु यदि हम यह देखें कि जिस समय ग्रह यामोत्तर वृत्त पर है उस समय वह किसी पासवाले तारे से कितना ऊपर या नीचे दोनों स्थानों से देख पड़ता है तो च का मान सहज ही जाना जा सकता है। मान लो कि चित्र दिश्में च ग्रह का स्थान है और त उसी के पास वाले किसी तारे का स्थान है। द से देखने पर त से च का अन्तर त द च कोण के समान है और दा से इन दोनों का अन्तर त दा च कोण के समान है।

इसलिए द च दा = त द च + त दा च + द त दा

परन्तु तारा त इतनी दूर होता है कि द त दा कोण शून्य के समान होता है। इसलिए

द च दा == त द च + त दा च



इस चित्र में दस्थान से, तसे नीचे च देख पड़ता है और दास्थान से त से ऊपर च देख पड़ता है। इसलिए च और तके अन्तरों का योग किया गया है। यदि दोनों स्थानों से, तके एक ही ओर च देख पड़े तो तद च और तदा च कोणों का अन्तर दच दाकोण के समान होता है।

व्यवहार में ठीक एक ही देशान्तर रेखा के दो स्थानों से किसी ग्रह या तारे का वेध लेना कठिन है। परन्तु यदि दो स्थान ऐसे हों जिसके देशान्तरों के थोड़ा ही भेद हो तो भी उपर्युक्त नियम लागू हो सकता है क्योंकि इससे जो अभुद्धि होगी वह नहीं के समान होगी।

केवल चन्द्रमा और मङ्गल ग्रह का लम्बन जानने के लिए यह रीति काम में लायी जा सकती है। मङ्गल के लिए भी यह रीति तभी शुद्ध हो सकती है जब वह पृथ्वी के बहुत पास हो अर्थात् सूर्य से ६ राशि के लगभग दूर हो। अन्य दूर के ग्रहों के लिए यह रीति उपयोगी नहीं है क्योंकि जब लंबन १० या १२ विकला से कम होता है तब इस रीति से काम लेने में वेध करने की कुछ भूलें ऐसी रह जाती हैं जिनसे फल बहुत अगुद्ध हो जाता है। चन्द्रमा इतने पास है कि यदि पृथ्वी को पूर्ण गोल मानना जाय जैसा कि उपर्युक्त नियम के लिए भ द और भ दा समान समझ लिये गये हैं तो भी कुछ स्थूलता रह जाती है। इसलिए चन्द्रमा का लंबन जानने के लिए भ द को भ दा के समान न समझ कर इनका यथार्थ परिमाण लेना पड़ेगा। यदि ज्वा ल की जगह ल और ज्या ला की जगह ला रखा जाय तो ४१४ पृष्ठ के अनुसार.

ल 
$$=\frac{\pi}{\pi}\frac{c}{\pi}\times 5$$
या न

ला  $=\frac{\pi}{\pi}\frac{c}{\pi}\times 5$ या न

ला  $=\frac{\pi}{\pi}\frac{c}{\pi}\times 5$ या न

• ...  $=\pi+\pi$ 
 $=\frac{\pi}{\pi}\times 5$ या न

 $=\pi+\pi$ 

भ  $=\pi$ 

परन्तु क्षितिज लम्बन लि  $=\frac{\pi}{\pi}$  जहाँ त= 9्थ्वी की तिज्या

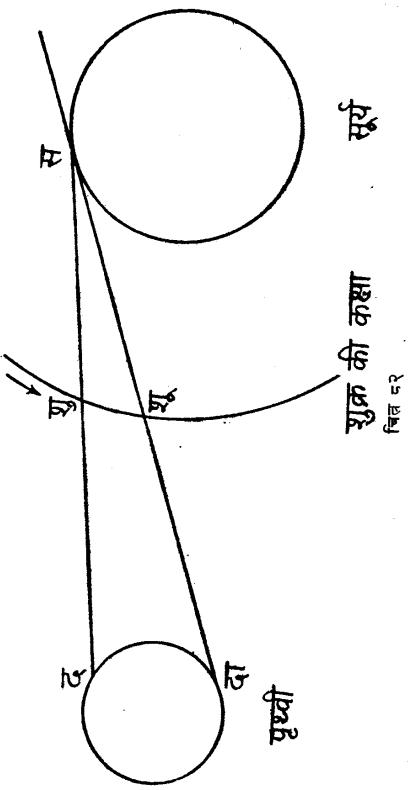
•• 
$$= \times \frac{a}{6} = \pi \times \pi$$
 ज्या न $+ \pi \times \pi$  ज्या ना

... लि
$$=$$
  $\frac{\pi \times \pi}{\pi \times \pi}$  न $\times \pi$  न $\times \pi$  न

यहाँ न और ना चन्द्रमा के यथार्थ नतांश हैं। यदि भौगोलिक या स्पष्ट नतांश के अनुसार लि का मान जानना हो तो पृष्ठ ३८३ में बतलायी गयी रीति से भौगोलिक नतांश से यथार्थ नतांश जान लेना चाहिए। उपर्युक्त सूत्र से यह सिद्ध होता है कि द्रष्टा के स्थान में भिन्नता होने से क्षितिज लंबन में भिन्नता होती है क्योंकि भ द और भ दा बदलते रहेंगे। यह बात नेध से भी देखी गयी है कि भिन्न-भिन्न स्थानों में चन्द्रमा का क्षितिज लम्बन भिन्न-भिन्न देख पड़ता है। यह इस बात का प्रमाण है कि पृथ्वी पूर्ण गोल नहीं है वरन् अंडाकार है।

सूर्यं का लम्बन उपर्युक्त रीति से नहीं जाना जा सकता। इसके लिए कई रीतियाँ काम में लायी जाती हैं जिनमें से दो नीचे लिखी जाती हैं:—

पहली रीति — भूतल पर दो स्थान द और दा ऐसे चुने जाते हैं जो विषवत् रेखा के निकट हैं और परस्पर बहुत दूर हैं। सरलता के लिए यह भी मान लो कि मुक्त की कक्षा मु शू और सूर्य भी विषुवत् रेखा के तल पर है जिस तल पर द, दा

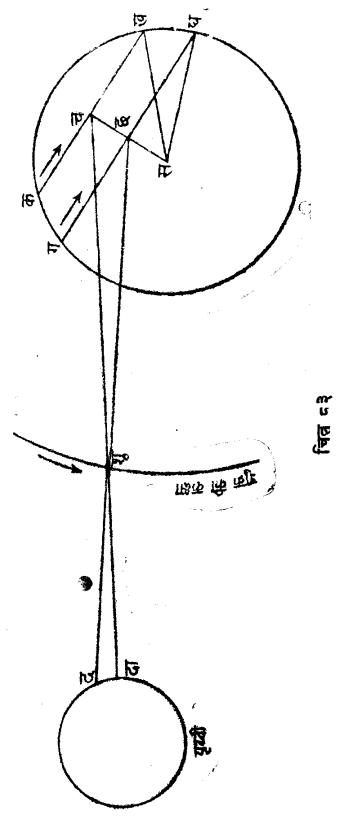


स्थान हैं। द, दा स्थानों से सूर्य के स बिन्दु तक दो स्पर्शरेखाएँ द स और दा स खींचो । द स्थान का द्रव्टा यह ध्यान से देखता है कि शुक्र शु किस समय सूर्य बिम्ब के सामने पहुँच कर उसको भीतर से स्पर्श करता है। इसी प्रकार दा स्थान का द्रव्टा शुक्र और सूर्यबिम्ब के भीतरी स्पर्श का समय ध्यान से देख लेता है। इन दोनों विद्यों के समय में जो अन्तर होता है उतने ही समय में शुक्र शु बिन्दु से शू बिन्दु पर अपनी कक्षा में जाता है अर्थात् उतने ही समय में शुक्र सूर्यं की परिक्रमा शु स शू कोण के समान करता हुआ देख पड़ता है। यहाँ यह ध्यान रखना चाहिए कि सूर्यं के चारों और जाने वाली शुक्र की यह गित शुक्र और पृथ्वी की गितयों के अन्तर के समान है। परंतु हमको मालूम है कि शुक्र और पृथ्वी दोनों कितने समय में सूर्यं की परिक्रमा करती हुई एक रेखा में आ जाती है, इसलिए शु स शू या द स दा कोण का परिमाण जाना जा सकता है। जब यह मालूम हो गया कि सूर्यविम्ब के एक बिन्दु पर भूतल के दो स्थानों से कितना कोण बनता है तब चित्र ८० और ८१ में बतलायी गयी रीति से यह सहज ही जाना जा सकता है कि सूर्यं का क्षितिज लम्बन क्या है।

ब्यवहार में यह रीति इतनी सुविधाजनक नहीं है जितनी देख पड़ती है क्योंकि शुक्र और पृथ्वी की कक्षाएँ एक ही तल में नहीं हैं, दूसरे द, दा स्थानों के देशान्तरों को बहुत ही शुद्धतापूर्वक जानने की आवश्यकता है। यह रीति डीलिस्ले (Delisle) ने चलायी थी।

दूसरी रीति—इस रीति में द्रष्टा के स्थानों के देशान्तरों के जानने की आवश्यकता ही नहीं मड़ती । यहाँ तो केवल यह देखा जाता है कि दो भिन्त-भिन्न स्थानों से शुक्र कितनी देर तक सूर्यंबिम्ब के सन्मुख एक किनारे से दूसरे किनारे तक जाता हुआ देख पड़ता है। इस काम के लिए दो द्रष्टाओं के स्थान परस्पर बहुत दूर परन्तु उत्तर दिवलन होने चाहिए।

मान लो कि शु शुक्र और द दा भूतल पर द्रष्टा के दो स्थान एक ही तल पर अर्थात् कागज के तल पर हैं और सूर्य का बिम्ब प्रकट करने वाला वृत्त जिसका केन्द्र स है इस तल के समकोण पर है। दा स्थान के द्रष्टा को देख पड़ेगा कि शुक्र अपनी कक्षा में तीर की दिशा में चलता हुआ सूर्य बिम्ब को क ख रेखा में काटता हुआ जाता है। परन्तु द स्थान के द्रष्टा को देख पड़ेगा कि सूर्य के बिम्ब को शुक्र ग घ रेखा में काटता हुआ जाता है। जितनी देर में शुक्र सूर्य के सामने एक किनारे से दूसरे किनारे तक जाता हुआ देख पड़ता है वह समय प्रत्येक स्थान से ध्यानपूर्वक देख कर लिख लेना चाहिए। शुक्र जिस गित से सूर्य के बिम्ब को काटता हुआ निकल जाता है उसकी गणना सहज ही की जा सकती है। यह १ मिनट में ४ विकला के लगभग होती है। इसलिए जब यह मालूम है कि शुक्र क ख या ग घ रेखाओं को कितने समय में पार करता है तब इन रेखाओं के विकलात्मक मान सहज ही और बहुत शुद्धतापूर्वक जाने जा सकते हैं। इसलिए क ख और ग घ चापों के



आधे भागों के भी परिमाण जाने जा सकते हैं। परन्तु सूर्य बिम्ब का कोणात्मक मान विकलाओं में मालूम ही रहता है। इसलिए स च और स छ के विकलात्मक मान भी जाने जा सकते हैं क्योंकि रेखागणित के अनुसार— स छ<sup>३</sup> == स घ<sup>२</sup> ─ घ छ<sup>२</sup> और सच<sup>२</sup> == सख<sup>२</sup> <del>-</del> खच<sup>३</sup>

स च और स छ की जानकारी हो जाने पर इन दोनों का अन्तर निकाल लेने
ते हमको च छ का ज्ञान हो जाता है। इससे च छ की दूरी मीलों में भी मालूम हो
सकती है क्योंकि यदि दोनों तिभुज द शुदा और च शुछ सजातीय (Similar)
समझ लिये जायं तो

च छ = गु छ

परन्तु शु छ और शु द का सम्बन्ध हमें केपलर के नियमों से मालूम है क्योंकि शु छ शुक्र से सूर्य की दूरी है और शु द शुक्र से पृथ्वी की दूरी है। इसलिए यदि शु छ ७२३ और शु द २७७ हो तो

 $\frac{\exists \ \mathbf{S} = \mathbf{S} \cdot \mathbf{S}}{\mathbf{c} \ \mathbf{c} \ \mathbf{I}} = \frac{\mathbf{S} \cdot \mathbf{S}}{\mathbf{S} \cdot \mathbf{S}}$ 

द दा पृथ्वी तल के दो स्थान हैं इसलिए इनकी परस्पर दूरी सहज ही जानी जा सकती है। इस प्रकार च छ का परिमाण मीलों में भी जाना जा सकता है। परन्तु उपर्युक्त रीति से च छ का परिमाण विकलाओं में भी जाना जा सकता है। इसलिए जब इसका परिमाण विकलाओं और मीलों दोनों में मालूम है तब यह सहज ही जाना जा सकता है कि सूर्य पृथ्वी से कितनी दूर है क्योंकि

च छ का विकलात्मक मान च छ का मान मीलों में पृथ्वी से सूर्य की दूरी

... पृथ्वी से सूर्य की दूरी = २०६२६५ × च छ का मान मीलों में च छ का मान विकलाओं में

इससे सूर्य का लंबन सहज ही जाना जा सकता है। हैली (Hally) ने १७७३ वि० में इस रीति का आविष्कार किया था। इन दोनों रीतियों में यह दोष है कि शुक्र और सूर्य के बिम्बों के भीतरी स्पर्श का समय ठीक-ठीक वेध करना बड़ा कठिन होता है। शुक्र की गति इतनी मन्द होती है और सूर्य के बिम्ब का किनारा इतना अस्पष्ट होता है कि स्पर्शकाल के समय में कई असुओं का अन्तर पड़ सकता है।

क्षितिज लम्बन जानकर सूर्य और चन्द्रमा की दूरी जानना — यह बतलाया गया है कि क्षितिज लंबन की ज्या — ल ÷ क, जहाँ ल पृथ्वी की तिज्या और क भूकेन्द्र से ग्रह की दूरी है।

क्षितिज लम्बन की ज्या को कलाओं और विकलाओं में प्रकट करने से सुविधा होती है इसलिए पृथ्वी की विज्या को भी कलाओं और विकलाओं में लिखना चाहिए। यह बतलाया गया है कि

तिज्या × २ × ३.१४१५९ = परिधि = ३६०°

सूर्यं का मध्यम क्षितिज लम्बन === = ". 50

= २३४३६ पृथ्वी की विज्याओं में

यह दूरी पृथ्वी की द्विज्याओं में है जिसका विषुवद्वृत्तीय मान ३६६३.३ मील है । इसलिए सूर्य की दूरी  $= २३४३६ \times ३६६३.३$  मील = ६२६६५.६ मील ।

चंद्रमा का मध्यम क्षितिज लम्बन = ५७'9". = ३४२२"

= ६०.३ पृथ्वी की त्रिज्याओं में = ६०.३ × ३६६३.३ = २३८६८७ मील

सूर्यं और चन्द्रमा के विस्तार—यदि किसी आकाशीय पिंड का कोणात्मक अर्द्धव्यास वेध से जान लिया जाय और उसका लम्बन भी ज्ञात हो तो उसका विस्तार भी जाना जा सकता है क्योंकि

भोणात्मक अर्द्धव्यास की ज्या = पिंड की तिज्या

पृथ्वी की तिज्या

लम्बन की ज्या = पृथ्वी की तिज्या

पिंड की दूरी

पिंड की दूरी

पिंड की तिज्या

पिंड की लोगात्मक अर्द्धव्यास की ज्या

पृथ्वी की तिज्या

पिंड की लंबन की ज्या

सूर्य का अर्द्धव्यास १६' और लम्बन द".द है, इसलिए सूर्य की विज्या  $= \frac{9 \, \xi'}{\varsigma' \cdot \varsigma} = \frac{\xi \, \xi^{\circ}}{\varsigma \cdot \varsigma} = 9 \, \circ \, \xi$  '. सूर्य की विज्या  $= 9 \, \circ \, \xi \times 9$  ह्वी की विज्या  $= 9 \, \circ \, \xi \times 3 \, \xi \, \xi \, \xi \, \cdot \, \xi$  मील  $= 8 \, \xi \, \xi \, \xi \, \cdot \, \delta$  मील  $= 8 \, \xi \, \xi \, \circ \, \circ$  भील

चन्द्रमा का अद्धंन्यास १५/३६".६ और लम्बन ५७'१".५ है
ज्या १६'%.६
इसलिए चंद्रमा की विज्या = पृथ्वी की विज्या  $\times$  ज्या ५६'%.६

=पृथ्वी की त्रिज्या  $\times \frac{94^{2} \cdot 2^{2} \cdot 2^{2}}{4 \cdot 2^{2} \cdot 2^{2}}$ 

== ३६६३.३ × .१७५

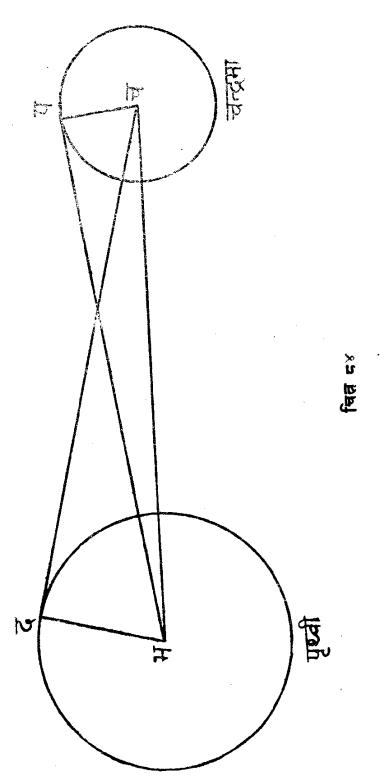
= 9056.6

🛥 १०६० मील

चित्र दश्व में ८ प भ च == चंद्रमा का कोणात्मक अर्द्ध व्यास ८भ च द == चंद्रमा का लम्बन प च == चंद्रमा की तिज्या भ द == पृथ्वी की तिज्या

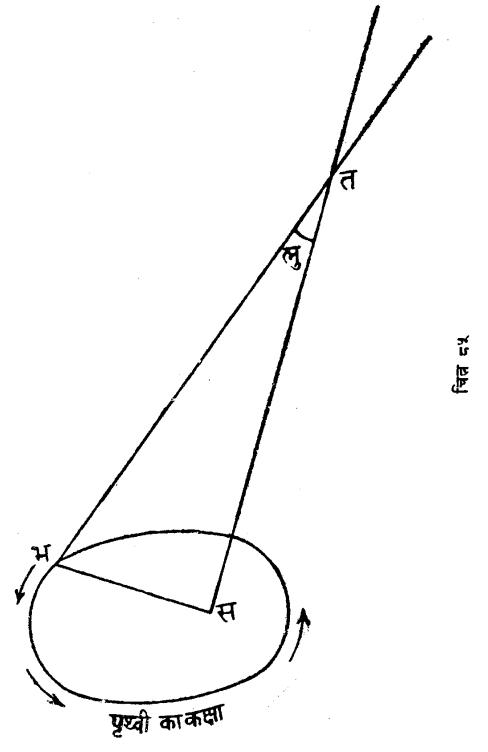
#### वार्षिक लम्बन

वार्षिक लम्बन—यह बतलाया गया है कि तारे हमसे इतनी दूर हैं कि भूतल के किसी दो स्थानों से देखने पर इनके लम्बन का पता नहीं लग सकता। परन्तु यदि पूरे वर्ष भर तक किसी तारे का वेध किया जाय तो पृथ्वी की वार्षिक-गित के कारण एक ही द्रष्टा से स्थानों में बहुत अंतर पड़ता जाता है जिससे देख पड़ता है कि तारे में भी कुछ लम्बन होता है। यह अभी सिद्ध हुआ है कि पृथ्वी से सूर्य की दूरी ६,३०,००००० मील के लगभग है। यह विदित ही है कि पृथ्वी एक वर्ष में सूर्य की परिक्रमा करती है। इस लिए ६ मास में पृथ्वी आधा परिक्रमा करती है। इस लिए ६ मास में पृथ्वी आधा परिक्रमा करती है। इस लिए ६ मास में पृथ्वी आधा परिक्रमा करती है। वा विद्या जाय और फिर ६ महीने के बाद उसी तारे का वेध किसी दिन किया जाय और का अन्तर १८,६०,००,००० मील हो जाता है जिससे तारे की दिशा में कुछ परिवर्तन देख पड़ता है। यह परिवर्तन लम्बन के कारण होता है। जब द्रष्टा के



दो स्थानों का अंतर अठारह करोड़ साठ लाख मील दूर होता है तब भी सब तारों का लम्बन नहीं देख पड़ता है क्यों कि बहुत से तारे हमसे इतनी दूर हैं कि पृथ्वी की कक्षा का व्यास भी उनके सामने भून्य के समान है। इसलिए बहुत सूक्ष्म यंत्रों से भी थोड़े ही तारों का लंबन नापा जा सका है।

वार्षिक लम्बन--किसी तारेका वार्षिक लंबन वह कोण है जो पृथ्वी की



कक्षा के अर्द्धव्यास के सम्मुख तारे पर बनता है। चित्र ८५ में यदि भ पृथ्वी, स पूर्य और त किसी तारे के स्थान हों तो त का वार्षिक लम्बन कोण स त भ अथवा लुके समान है।

$$\therefore \overline{\text{san eq}} = \overline{\mathbf{q}} = \frac{\mathbf{q}}{\mathbf{q}} \times \overline{\text{san } \mathbf{q}} = \mathbf{q}$$

अर्थात् किसी तारे का वार्षिक लम्बन उस कोण की ज्या के अनुपात में होता है जो उस तारे और सूर्य के बीच भू केन्द्र पर बनता है। यह स्पष्ट है कि जब कोण स भ त ६०° के समान होता है अर्थात् जब तारे का भोगांश सूर्य के भोगांश से ६०° आगे या पीछे होता है तब लम्बन का परिमाण महत्तम होता है। इसलिये किसी तारे का महत्तम लंबन वर्ष में दो बार देख पड़ता है। इसका सूत्र यह है:—

यदि महत्तम लंबन को लू मान लिया जाय तो तारे का किसी समय का लम्बन

साधारणतः तारे के महत्तम लम्बन को ही तारे का लम्बन कहते हैं।
उपर के सूत्रों में लु और लू रेडियन के दशमलव भिन्न में है। यदि इनको
विकलाओं में लिखा जाय तो

इससे सिद्ध होता है कि यदि लू मालूम हो तो स त अर्थात् तारे की दूरी मालूम हो सकती है क्योंकि स भ तो मालूम ही है।

उदाहरण—यदि किसी तारे का वार्षिक लंबन o''. हो तो सूर्य से उस तारे की दूरी बतलाओं ?

... स त = 
$$\frac{2 \cdot 6 \cdot 5 \cdot 5}{.5} \times$$
स म= २,५७,5३१ स भ

अर्थात् सूर्यं पृथ्वी से जितनी दूर है उसकी २,५७,८३१ गुनी दूर सूर्य से वह तारा है।

मीलों में यह दूरी 
$$= २, 49, 532 \times £, 30,00,000$$
  
 $= 2,32,95,25,30,00,000$ 

इससे यह सिद्ध है कि यदि तारों के दूरी मीलों में लिखी जाय तो बहुत बड़ी संख्या का व्यवहार करना आवश्यक होगा जिसमें सुभीता नहीं है। इसलिए ज्योतिषियों ने इतनी बड़ी दूरी को प्रकट करने के लिए एक और इकाई स्थिर की है जिसे प्रकाश वर्ष कहते हैं। एक वर्ष में प्रकाश जितनी दूर चलता है उसे प्रकाश वर्ष कहते हैं। यह कई प्रयोगों से सिद्ध हो गया है कि सूर्य का प्रकाश पृथ्वी तक द मिनट १ द सेकेन्ड में पहुँचता है अर्थात् प्रकाश की गित प्रति सेकेन्ड १,८६,०० मील है। इसलिए एक सायन वर्ष में प्रकाश ३६५.२४२२ २४ १६० ६० १६००० मील अथवा ५८,६६,५८,८२,५०,८८० मील चलता है। इसलिए इसी दूरी को एक प्रकाश वर्ष कहते हैं।

यह भी याद रखना चाहिए कि जहां इतनी बड़ी दूरियों का हिसाब लगाया जाता है वहां लाखों मील की दूरी की भूल रह जाना साधारण बात है क्योंकि यदि

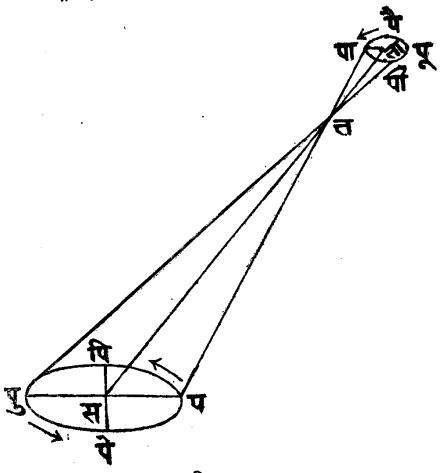
नाम अंग्रेजी में	नाम हिन्दी में	वार्षिक लम्बन	पृ <b>थ्वी से</b> सूर्य की दूरी का कितने गुनी दूरी	प्रकाश वर्ष में दूरी
α Centauri	•••	o".७4°±°".09	२,८०,०.००	8.8
61 Cygni	•••	o.₹७ <u>+</u> 0.0₹	५,६०,०००	<b>៤.</b> ៩
Sirius	लुब्धक	ρο.ο <del>1</del> Ε <b>υ</b> ξ.ο	4,६०,०००	<b>द.</b> द
Procyon	प्रश्वा	0.39	६,६०,०००	99
Altair	श्रवण	o.₹ <u>±</u> 0.0₹	७,४०,०००	97
Aldebaran	रोहिणी	•. <b>9७<u>±</u>0.</b> ०२	98,00,000	२२
Capella	ब्रह्म हृदय	०.१२±०.०२	१७,००,०००	२७
Vega	अभिजित्	०.१२ <u>±</u> ०.०२	90,00,000	२७
Polaris	ध्रुव तारा	o.o <u>±</u> o.o₹	0,00,000	४७
Arcturus	स्वाती	0.028	59,00,000	980
a Gruis	•••	०.०१५	9,80,00,000	२२०

किसी तारे के लंबन के बेध करने में .००१ विकला की भूल रह जाय, जो असम्भव नहीं है, तो उसकी दूरी में बहुत अन्तर पड़ सकता है।

पीछे एक सारिणी दी गई है जिससे जान पड़ेगा कि कुछ तारों के लम्बन और उनकी दूरियां क्या हैं। यह सारिणी R. S. Ball की Spherical Astronomy पृष्ठ ३२८ से ली गई है।

प्रकाश वर्ष की दूरी की कल्पना इस प्रकार की जा सकती है। जब यह कहा जाता है कि आकाश मण्डल का सबसे चमकीला तारा लुब्धक हमसे द्राद्र प्रकाश वर्ष दूर है तब इसका अर्थ यह भी होता है कि लुब्धक की जो किरण इस समय हमारी आंखों में पहुँच कर लुब्धक का परिचय करा रही है वह वहाँ से द्राद्र वर्ष पहले चली थी अर्थात् यह आज की किरण लुब्धक की द्राद्र वर्ष पहले की दशा बतला रही है। अब लुब्धक की क्या दशा है इसका ज्ञान आज से द्राद्र वर्ष बाद हो सकता है, इसके पहले नहीं जैसे पत्र के द्वारा किसी दूर के मित्र का जो कुछ समाचार मिलता है वह उस समय का समाचार होता है जिस समय पत्र लिखा जाता है न कि इसके पहुँचने के समय का।

आजकल दूरदर्शक यंत्रों से ऐसे तारों का भी परिचय मिला है जो यहाँ से लाखों प्रकाश वर्ष दूर हैं।



चित्र ८६

वार्षिक लम्बन के कारण तारा वर्ष भर में एक नन्हे से दीर्घं वृत्त पर चलता हुआ जान पड़ता है।

चित्र ८६ में स सूर्य है, प, पि, पु, पे चार विन्दुओं पर पृथ्वी अपनी वार्षिक पिरक्रमा करती हुई दिखलाई गई है। न तारे का स्थान है। यदि प और स से दो रेखाएँ त तक खींच कर और आगे, त से भी बहुत दूर स्थित तारों के पास पहुँचायी जाय तो स सूर्य से देखने पर तारा ता स्थान पर पृथ्वी से देखने पर पा स्थान पर देख पड़ेगा। इसी तरह जब पृथ्वी पि पु और पे विंदुओं पर रहेगी तब तारा क्रमानुसार पी, पू और पे विन्दुओं पर देख पड़ेगा। इसका परिणाम यह होगा कि तारा पा पी पू पे विंदुओं से बनी हुई कक्षा पर घूमता हुआ देख पड़ेगा। यह छोटी कक्षा क्रान्तिवृत्त प पि पू पे के समानान्तर तल पर होगी और इसका आकार दीर्घवृत्त की तरह का देख पड़ेगा।

जो तारा क्रान्तिवृत्तीय ध्रुवों अर्थात् कदम्बों पर होता है उसकी कक्षा केवल वृत्त के आकार की देख पड़ती है क्योंकि ऐसी दशा में इस छोटी कक्षा का तल हमारे दृष्टिसूत्र से समकोण पर रहेगा। परन्तु जो तारा क्रान्तिवृत्त पर होता है वह मध्य स्थान से छ: महीने तक पूरब और छ: महीने तक पिछम देख पड़ेगा जैसे किसी वृत्त पर घूमता हुआ पिंड उस समय केवल आगे बढ़ता हुआ या पीछे हटता हुआ जान पड़ता है जब वृत्त का तल देखनेवाले के दृष्टिसूत की ही सीध में हो। तारे के वार्षिक लम्बन जानने की विधि भी प्रायः उसी तरह है जैसा चित्र ८१ में बतलाया गया है। परन्तु इस काम के लिए बहुत सूक्ष्म वेध रखना पड़ता है जिसकी चर्चा करने की आवश्यकता यहाँ नहीं जान पड़ती।

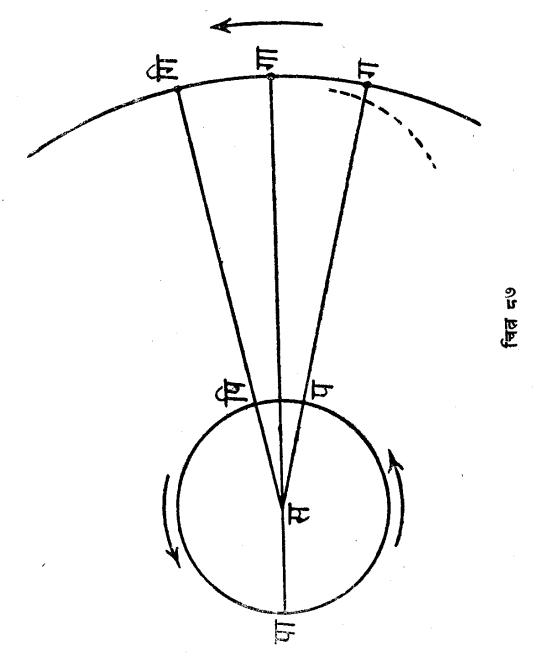
### भूचलन संस्कार (Aberration)

यह ऊपर बतलाया गया है कि प्रकाश एक सेकंड में १,८६,००० मील चलता है। पृथ्वी भी वर्ष भर में सूर्य की परिक्रमा करती है जिससे यह अपनी कक्षा में प्रति सेकंड १८५ मील चलती है क्योंकि पृथ्वी की कक्षा का परिमाण २ क ४ ६,३०,००,००० मील है और एक वर्ष में ३६५.२४२२ × २४ × ६० × ६० सेकंड होते हैं, इसलिए पृथ्वी की कक्षा को एक वर्ष के सेकंडों से भाग देने पर १८६ मील के लगभग आता है। इन दोनों गतियों के कारण दूरदर्शक यंत्र में आकाशीय पिंडों का जो स्थान देख पड़ता है वह यथार्थ स्थान से कुछ आगे या पीछे होता है। किसी पिंड के यथार्थ और स्पष्ट स्थानों में इन दोनों गतियों के कारण जो अंतर देख पड़ता है उसे भूचलन संस्कार (Aberration) कहते हैं। इसकी मीमांसा करने के पहले संक्षेप में यह बतलाना आवश्यक है कि प्रकाश की गति कैसे नापी गयी और दो गतियों के संयोग से पदार्थों के यथार्थ और स्पष्ट स्थानों में कैसा अंतर देख पड़ता है।

प्रकाश की गति—प्रकाश की गति नापने की कई रीतियाँ हैं। इनमें से पहली रीति की चर्चा यहाँ की जायगी:—

प्रकाश की चाल का पता रोमर नामक ज्योतिषी ने संवत् १७३२ विक्रमीय में लगाया । इसके पहले किसी की कल्पना में भी यह बात नहीं आयी थी कि एक स्थान से दूसरे स्थान तक जाने में प्रकाश को भी कुछ समय की आवश्यकता पड़ती है। रोमर ने कैसे इस बात का पता लगाया यह भी आश्चर्यजनक है। आप लोगों ने चन्द्रग्रहण और सूर्यग्रहण कई बार देखा होगा। चंद्रग्रहण के समय पृथ्वी सूर्य और चन्द्रमा के बीच आ जाती है इसलिए चन्द्रमा पृथ्वी की छाया में पड़ जाता है। जब पूरा चन्द्रमा छाया में आ जाता है तब पूर्ण ग्रहण लगता है और जब कुछ ही भाग छाया में पड़ता है तब खंड ग्रहण लगता है। जैसे चन्द्रमा पृथ्वी के चारों ओर घूमता है और कभी आधा, कभी चौचाई, कभी तीन चौथाई देख पड़ता है वैसे ही वृहस्पति के चारों ओर चार पांच चंद्रमा चक्कर लगाते हैं। वृहस्पति के चंद्रमा इतने छोटे हैं कि बिना दूरबीन के देखे नहीं जा सकते। ये चंद्रमा घूमते-घूमते बहुत जल्दी-जल्दी वृहस्पति की छाया में चले जाते हैं इसलिए कुछ देर तक दिखाई नहीं पड़ते। इसलिए यह कहा जा सकता है कि जब बृहस्पति के चन्द्रमा उसकी छाया में पड़ जाते हैं तब उनका ग्रहण लगता है। इन ग्रहणों के समय भी गणना करके कई वर्ष पहले उसी प्रकार जान लिये जाते हैं जिस प्रकार सूर्य ग्रहण और चन्द्र ग्रहण के समय। जहाज वाले तो इन ग्रहणों को देख कर घड़ी का काम लेते हैं। बस इसी के सम्बन्ध में सोचते-सोचते रोमर को प्रकाश की गति का पता मिला।

कल्पना की जिए कि चित्र द७ में स सूर्य है, प पा पि पृथ्वी के तीन स्थान अपनी कक्षा पर हैं और ग गा गि गुरु अथवा वृहस्पति के तीन स्थान वृहस्पति की कक्षा पर हैं। पृथ्वी और गुरु दोनों एक ही दिशा में सूर्य की परिक्रमा क्रमानुसार १ और १२ वर्ष में करते हैं। जिस समय सूर्य पृथ्वी और गुरु क्रम से स प और ग स्थानों में होते हैं जस समय पृथ्वी गुरु के बहुत पास होती है और जिस समय पृथ्वी पा पर, गुरु गा पर और सूर्य मध्य में होते हैं जस समय पृथ्वी गुरु से अत्यन्त दूर हो जाती है। प से पा पर पहुँचने में पृथ्वी को ६॥ महीने लग जाते हैं। १३ महीने में पृथ्वी प से पा पर होती हुई फिर पि पर पहुँच कर सूर्य और गुरु के बीच मा जाती है। जैसे-जैसे पृथ्वी प से चल कर पा के पास होती जाती है तैसे-तैसे वृहस्पति के चन्द्रमा के ग्रहण का प्रत्यक्ष समय गणित से जाने हुए समय से पीछे पृथ्वी जाता है और जब पृथ्वी पा पर पहुँच जाती है और बृहस्पति गा पर अर्थात् वृहस्पति से बहुत दूर हो जाती है तब गणित-सिद्ध काल से प्रत्यक्ष काल सबसे

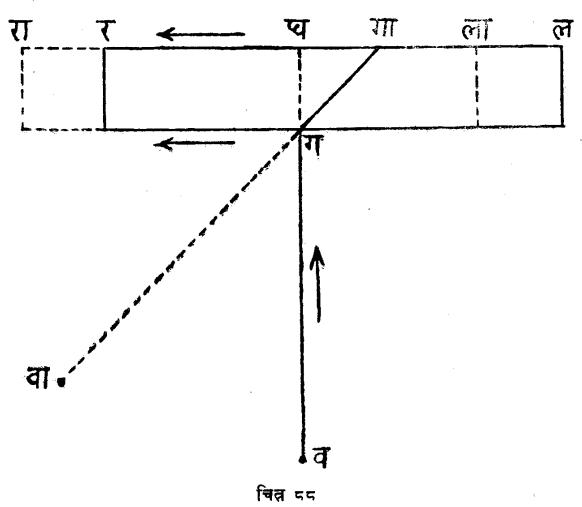


अधिक पिछड़ जाता है। रोमर ने ग्रहण काल जानने की रीति अनेक वेधों से निश्चित की थी, जब पृथ्वी गुरु से दूर और निकट प्रत्येक दशा में रही थी। इसलिए इस रीति से ग्रहण काल का जो समय आता था वह मध्यम मान के अनुसार ठीक होता था। इस काल से प्रत्यक्ष ग्रहण जितने परिमाण में पिछड़ता था उसका आरम्भ वह उस समय से करता था जिस समय पृथ्वी गुरु से अत्यन्त निकट रहती थी अर्थात् जब वह प विन्दु की दशा में रहती थी। इसी प्रकार जब पृथ्वी पा से आगे बढ़ कर वृहस्पति के पास पहुँचती जाती थी तब गणित-सिद्ध काल से प्रत्यक्ष-ग्रहण काल का पिछड़ना कम पड़ता जाता था। जब पृथ्वी पि पर और वृहस्पति गि पर हो जाते थे तब प्रत्यक्ष और गणित-सिद्ध कालों का अन्तर शून्य हो जाता था अर्थात् प्रत्यक्ष प्रहण का समय भी वही होता था जो गणित से ठीक आता था। चित्र ८० से जान पड़ेगा कि गणित से निकाले हुए प्रहण के समय और प्रत्यक्ष ग्रहण के समय में जो सबसे अधिक अन्तर पड़ता है वह उन दोनों समयों के अन्तर के समान होगा जितने में गुरु के चंद्रमा का प्रकाश ग से प तक और गा से पा तक जाता है अर्थात् यह अंतर उस समय के समान होगा जितने में प्रकाश पृथ्वी की कक्षा के व्यास के समान दूरी तै करता है।

अनुभव से यह जाना गया है कि पा और प से देखने पर ग्रहण के समय में जो अन्तर पड़ता है वह सबसे अधिक होता है और १६ मिनट ३६ सेकेंड के समान होता है। पृथ्वी की कक्षा का अद्धंव्यास ६,३०,००,००० मील के लगभग है इसलिए इसका व्यास १८,६०,००,००० मील हुआ। इसलिए जब प्रकाश इतनी दूर चलने में १६ मिनट ३६ सेकेंड का समय लेता है तब एक सेकेंड में इसकी गति १८,६०,००,००० ÷६६६ = १,८६,००० मील के लगभग।

इसके बाद कई अन्य वैज्ञानिकों ने प्रकाश की गति नापने के प्रयोग किये। इन सब प्रयोगों से जो फल निकले वे प्राय: एक से हैं। इन प्रयोगों से यह सिद्ध हो गया कि प्रकाश की गति १,८६,३५० मील है।

जब यह सिद्ध हो गया कि प्रकाश गतिमान है तब यह समझ लेना कठिन नहीं है कि यदि गतिमान प्रकाश किसी दूसरी गतिवाली वस्तु में प्रवेश करे तो इसकी दिशा में परिवर्तन हो जायगा। उदाहरण के लिए मान लो कि एक रेलगाडी ६० मील प्रति घंटे के हिसाब से दौड़ी चली जा रही है। यदि एक बन्दूक रेलगाड़ी को लक्ष्य करके इस तरह चलायी जाय कि गोली गाड़ी की दिशा से समकोण बनाती हुई एक ओर घुसे और दूसरी ओर आर-पार निकल जाय तो क्या गोली गाड़ी के डब्बे के भीतर भी उसकी दिशा से समकोण बनाती जायगी ? जितनी देर में गोली रेलगाड़ी के समान दीवाल से पीछे की दीवाल तक पहुँचेगी उतनी देर में गाड़ी कुछ आगे बढ़ जायगी और गोली पीछे की दीवाल में घुसने के छेद के ठीक सामने न लगकर कुछ पीछे पड़ जायगी। कल्पना करो कि र ल गाड़ी का एक डब्बा है जो र की ओर ६० मील प्रति घंटे या 🖛 फुट प्रति सेकंड की गति से आगे बढ़ रहा है और ब स्थान से बन्दूक ऐसी दागी गई कि गोली ब ग दिशा में चलती हुई डब्बे में ग स्थान से घुसती है। जिस समय गोली ग पर आयी उब्बार ल स्थिति में था। यदि गाड़ी स्थिर होती तो गोली घ स्थान पर छेद करती हुई बाह्रर निकल जाती। परन्तु बात ऐसी नहीं होने पाती क्योंकि जिस समम गोली ग छेद से घुसकर घ की सोर जाती रहती है उस समय गाड़ी भी आगे बढ़ी जा रही है। इसलिए जिस समय गोली पीछे की दीवाल तक पहुँचे उस समय डब्बा रा ला स्थित में हो गया और घ की जगह गा विन्दु सामने आ गया। इसलिए गोली गा पर छेद करती हुई देख पड़ेगी। डब्बे में बैठे हुए मुसाफिर कहेंगे कि गोली ग गा दिशा से आयी, इसलिए बन्दूक चलाने वाला वा स्थान की सीध में रहा होगा।



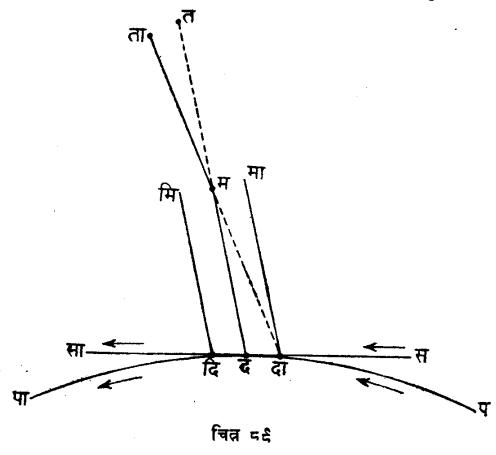
जिस समय पानी बरस रहा हो और बूँदें खड़ी गिर रही हों उस समय यदि
मनुष्य छतरी ठीक ऊपर थांमे खड़ा हो तो भीगने से बच जाता है परन्तु यदि वह
छतरी ठीक उसी तरह थांमे आगे बढ़े तो वह भीगने से बच नहीं सकता क्योंकि
उसके चलने के कारण खड़ी गिरती हुई बूदें भी उसके मुँह पर तिरछी आती हुई
पड़ती हैं। मनुष्य की चाल जितनी ही अधिक होगी उतनी ही तिरछी बूँदें उस पर
पड़ेंगी। यह भी इसी बात का उदाहरण है।

इसी प्रकार जब प्रकाश दूरदर्शक यन्त्र के भीतर प्रवेश करता है तब उसकी दिशा में परिवर्तन हो जाता है। कल्पना करो कि किसी तारे का यथार्थ स्थान त है और द्वार की ब्रीख इ पर है। वदि द्वारा अचल हो और वर्तन (refraction) भी

हो तो तारा द त दिशा में सदैव देख पड़ेगा, चाहे तारे से प्रकाश द्रष्टा की खाँख में उसी क्षण पहुँच जाय जिस क्षण तारे से चलता है या उसके आने में कुछ देर लगे।

परन्तु यदि यह मान लिया जाय कि द्रष्टा द दि दिशा में चल रहा है तो तारा उसको द त की दिशा में तभी देख पड़ेगा जब प्रकाश उसी क्षण द्रष्टा की आंख में पहुँचे जिस क्षण तारे से चलता है परन्तु यदि प्रकाश के त से द तक आने में कुछ समय लगता है तो तार द त दिशा में कदापि नहीं देख पड़ेगा।

मान लो कि द म उस नली का अक्ष (axis) है जिसके मा दा और मि दि समानान्तर भुज हैं। जिस समय प्रकाश नली में म से अक्ष म द की ओर उतर रहा है यदि उसी समय नली अपने ही समानान्तर द दि की ओर जा रही है और जितनी देर में प्रकाश म द दूरी चलता है उतनी देर में नली द दा दूरी के समान आगे बढ़ती है तो चित्र द की तरह यह प्रकट है कि प्रकाश द पर न पहुँच कर दा पर



पहुँचेगा। इससे यह जान पड़ेगा कि प्रकाश म दा दिशा से आ रहा है और तारा दा म की सीध में कहीं ता पर है। इस कारण यदि नली चलायमान हो और तारा त पर हो तो यह नली की अक्ष की दिशा में नहीं देख पड़ेगा वरन् दा म ता दिशा में देख पड़ेगा। अर्थात् तारे का स्पष्ट स्थान ता होगा जो यथार्थ स्थान से उसी दिशा की ओर बढ़ा हुआ है जिस दशा में नली जा रही है। इस प्रकार इन दोनों गातयों के कारण तारे के यथार्थ और स्पष्ट स्थामों में त म ता कोण का अन्तर पड़ता है जिसे भूचलन संस्कार (Aberration) कहते हैं।

यह जानना सहज है कि तम ता अथवाद मदा कोण का परिमाण क्या है क्यों कि मददा त्रिभुज में

परन्तु द दा पृथ्वी उतने समय की चाल है जितने समय में प्रवाश म दा के समान चलता है इसलिए द दा और म दा की दूरियों में वही अनुपात है जो पृथ्वी और प्रकाश की गतियों में है। परन्तु पृथ्वी प्रति सेकेन्ड १८३ मील चलती है और प्रकाश ५,६६,००० मील चलता है इसलिए

यदि भूचलन संस्कार को भू माना जाय तो ज्याद म दा = ज्या भू = भू जब कि भू का मान रेडियन में हो। ऐसी दशा में

भू 
$$=\frac{?}{?\circ\circ\circ}\times$$
 ज्या म द दा

यदि भू को विकलाओं में लिखा जाय तो

अथवा भू"=२०".६३ ज्या त द सा

२०''. ६३ को भूचलन संस्कार का स्थिराङ्क (coefficient of aberration) कहते हैं। इसका अधिक गुद्ध मान २०''.४७ है। यदि त द सा कोण ८०° के समान हो तो यह स्पष्ट है कि भूचलन संस्कार का महत्तम मान २०''.४७ होगा।

यह स्पष्ट है कि भूचलन संस्कार के स्थिराङ्क में पृथ्वी की गति एक गुणक के रूप में वर्तमान है। परंतु पृथ्वी की गति सदा समान नहीं होती जिस समय पृथ्वी अपने नीच पर रहती है उस समय इसकी गति अत्यन्त तीज और जिस समय यह अपने उच्च पर रहती है उस समय इसकी गति अत्यन्त मंद रहती है। इसलिए पहली दशा में भूचलन संस्कार का स्थिराङ्क २०". ८० और दूसरी दशा में २०". १३ होता है।

भूचलन संस्कार के कारण सूर्य, तारों और दूर के ग्रहों के भोगांश, शर, विषुवांश और क्रान्ति पर क्या प्रभाव पड़ता है इसकी व्याख्या विस्तार के भय से छोड़ दी जाती है। यहाँ इसकी चर्चा साधारण रीति से कर दी जाती है:—

जिस प्रकार वार्षिक लंबन के कारण तारा अपने यथार्थ स्थान के चारों ओर एक छोटी सी कक्षा में घूमता हुआ देख पड़ता है उसी प्रकार भूचलन संस्कार के कारण भी वह अपने यथार्थ स्थान के चारों ओर एक छोटी सी कक्षा में घूमता हुआ देख पड़ता है। यह कक्षा भी क्रान्तिवृत्त के तल के समानान्तर होती है। इसकी कक्षा का आकार भी उसी प्रकार बदलता है जिस प्रकार लंबन के कारण तारे की कक्षा का आकार बदलता है। जिस समय इसका आकार दीर्घवृत्त की तरह होता है उस समय इसका दीर्घ अक्ष २०".४७ के समान होता है और लघु अक्ष २०".४७ × ज्या श के समान होती हैं जब कि श तारे का शर या विक्षेप हो।

यह स्पष्ट ही है कि तारे का भूचलन संस्कार उसी दिशा में होता है जिस दिशा में पृथ्वी की गित होती है परन्तु जिस दिशा में पृथ्वी की गित होती है उससे ६०° आगे सूर्य रहता है क्यों कि पृथ्वी की गित भूकक्षा की स्पर्शरेखा की दिशा में होती है जो भूकक्षा के अद्धंव्यास से ६०° का कोण बनाता और सूर्य भूकक्षा के केन्द्र पर रहता है। इसलिए यह सिद्ध हो गया कि तारे का भूचलन संस्कार क्रान्ति-वृत्त के उस विन्दु की ओर होता है जो सूर्य से ६०° पीछे रहता है अर्थात् जिसका भोगांश सूर्य के भोगांश से ६०° कम होता है।

जो तारा क्रान्तिवृत्तीय ध्रुव अर्थात् कदम्ब पर होता है वह वर्ष भर में अपने यथार्थ स्थान के चारों ओर एक वृत्त पर घूमता हुआ देख पड़ता है जिसके अर्द्धव्यास का कोणात्मक मान २० '४६ होता है।

जो तारा क्रान्तिवृत्त पर होता है वह क्रान्तिवृत्त पर ही अपने यथार्थ स्थान से २० ४४६ आगे और पीछे लोलक की तरह आन्दोलन (Oscillation) करता हुआ देख पड़ता है। इसलिए वर्ष भर में कुल अंतर ४० ४.६ के समान पड़ता है।

जो तारा किसी और स्थान में रहता है जिससे उसका शर मान लो श के समान होता है, वह वर्ष भर में एक दीर्घवृत्त पर घूमता हुआ देख पड़ता है जिसका केन्द्र तारे का यथार्थ स्थान होता है, जिसके दीर्घ अक्ष का आधा २०" ४६ और लघु अक्ष का आधा २०" ४६ ज्याश तथा जिसका तल क्रान्तिवृत्त के तल के समानान्तर होता है!

इस पर बहुत से पाठक पूछ बैठेंगे कि वार्षिक लंबन और भूचलन संस्कार में फिर अंतर क्या है। इसका उत्तर यह है कि वार्षिक लम्ब के कारण तारा जिस कक्षा में घूमता हुआ देख पड़ता है उसका बिस्तार तारे की दूरी पर अवलंबित है अर्थात् तारा जितना ही दूर होगा उसका लंबन उतना ही कम होगा जिसके कारण कक्षा का आकार भी छोटा होगा। सबसे निकट वाले तारे की जो कक्षा लंबन के कारण देख पड़ती है उसके दीर्घ अक्ष का आधा ० ७ ७६ से अधिक नहीं है। परन्तु भूचलन संस्कार के कारण तारे की जो कक्षा देख पड़ती है उसके दीर्घ अक्ष का आधा सदैव २० ७ ४० होता है और यह सब तारों के लिए समान होता है। दूसरी बात यह है कि यदि तारा उसी दिशा में हो जिस दिशा में सूर्य है अथवा सूर्य से ठीक १०० पर हो तो लंबन का परिमाण शून्य होता है परन्तु भूचलन संस्कार का परिमाण महत्तम अर्थात् २० ४ ४० होता है। तीसरे यह कि लंबन के कारण तारा सूर्य की ही और कुछ हटा हुआ देख पड़ता है परन्तु भूचलन संस्कार के कारण तारा उस विन्दु की ओर हटा हुआ देख पड़ता है जो सूर्य से ६० ° पीछे होता है।

ग्रहों पर भूचलन संस्कार का प्रभाव दो तरह से पड़ता है, एक तो पृथ्वी की गित के कारण; दूसरा ग्रह की गित के कारण। यदि ग्रह की गित पृथ्वी की गित के समान हुई और उसी दिशा में हुई तो भूचलन संस्कार का अभाव होगा। अन्य दशाओं में भूचलन संस्कार क्या होगा इसकी गणना अगल-अलग सहज ही की जा सकती है।

चन्द्रमा की गित प्रकाश की गित की तुलना में बहुत कम होती है इसलिए इसके कारण भूचलन संस्कार शून्य के समान समझा जा सकता है। पृथ्वी की गित के कारण भी चन्द्रमा में भूचलन संस्कार नहीं के समान होता है क्यों कि पृथ्वी के साथ-साथ चन्द्रमा भी वर्ष भर में सूर्य की परिक्रमा कर आता है। इसलिए चन्द्रमा में भूचलन संस्कार का प्रभाव शून्य के समान होता है।

दैनिक भूचलन संस्कार—पृथ्वी की दैनिक गित के कारण विषुवत् रेखा का कोई विन्दु दिन भर में २४,००० मील के लगभग चलता है क्योंकि विषुवत् रेखा पर पृथ्वी की परिधि २५,००० मील के लगभग लम्बी होती है। अन्य स्थानों की परिधि इससे छोटी होती है। इसलिए जंब दिन भर में २४,००० मील की गित होती है तो एक सेकंड में कैठ मील की गित सिद्ध हुई। परन्तु पृथ्वी की वार्षिक गित १८२ मील प्रति सेकंड होती है। इसलिए पृथ्वी की दैनिक गित उसकी वार्षिक गित की कैठ में कठ रहेउ केठ किठ कि इसलिए पृथ्वी की दैनिक गित उसकी वार्षिक गित की कैठ के केठ कितना भूचलन संस्कार होता है उसका बासठवाँ भाग दैनिक गित के कारण विषुवत् रेखा पर होगा। अन्य स्थान पर इससे भी कम होगा इसलिए यह भी नहीं के समान समझ लेने में अनुचित नहीं है।

भूचलन संस्कार आविष्कार—इसके आविष्कार की कथा बहुत ही रोचक है। परन्तु विस्तार के साथ लिखने की आवश्यकता नहीं है। बैडली नामक ज्योतिषी जिस समय अजगर नामक तारा पुंज के तीसरे तारे (7 Draconis) के वार्षिक लम्बन की जाँच कर रहा था उस समय उसको जान पड़ा कि इस तारे का शर स्थिर नहीं रहता वरन् वर्ष भर में क्रमानुसार कुछ बदलता रहता है जिसका कारण उस समय तक की जितनी जानी हुई बातें थीं उनसे समझ में नहीं आता था। अंत में वह इस सिद्धांत पर पहुँचा कि पृथ्वी की वार्षिक गित और प्रकाश की गित के कारण यह वार्षिक परिवर्तन सभी तारों में होता रहता है— बैंडली को इस घटना का अनुभव १७८६ विक्रमीय में हुआ था।

इस प्रकार काल-समीकरण, वर्तन, लंबन, भूचलन-संस्कार इत्यादि नवीन आविष्कारों की मीमांसा सहित त्रिप्रश्नाधिकार का विज्ञान भाष्य समाप्त हुआ।

# सूर्य-सिद्धान्त

का

विज्ञान भाष्य द्वितीय खण्ड

[चन्द्रग्रहणाधिकार, सूर्यग्रहणाधिकार, परिलेखाधिकार, ग्रहयुत्यधिकार, नक्षत्रग्रहयुत्यधिकार, उदयास्ताधिकार, श्रृङ्कोन्नत्यधिकार, पाताधिकार, भूगोलाध्याय, ज्योतिषोपनिषदध्याय, मानाध्याय]

> भाष्यकार स्व० महावीरप्रसाद श्रीवास्तव

डा० रत्नकुमारी स्वाध्याय संस्थान इलाहाबाद प्रकाशक डा० रत्नकुमारी स्वाध्याय संस्थान विज्ञान परिषद् भवन महर्षि दयानन्द मोर्ग इलाहाबाद-२११००२ फोन नं० ५४४१३

मुद्रक सरयू प्रसाद पाण्डेय नागरी प्रेस, अलोपीबाग, इलाहाबाद प्रथम संस्करण, दिसम्बर १६४० [ विज्ञान परिषद् प्रयाग से ] द्वितीय संस्करण, मई १६८३ (स्वाध्याय संस्थान से) मूल्य रु० ४०'००

#### प्रस्तावना

डॉ॰ रत्नकुमारी स्वाध्याय संस्थान की ओर से प्राचीन वाङ्मय के कई ग्रन्थ प्रकाशित किये जा चुके हैं—स्वामी सत्यप्रकाश और डॉ॰ उषा ज्योतिष्मती के ग्रन्थ, जैसे बखशाली-मेनुस्क्रिप्ट, शुल्ब-सूत्र (संस्कृत और अंग्रेजी में )। इसी परम्परा में हम स्वर्गीय श्री महाबीर प्रसाद श्रीवास्तव के सूर्य-सिद्धान्त का विज्ञान भाष्य प्रकाशित कर रहे हैं। यह गौरव हमें विज्ञान-परिषद्, प्रयाग की उदारता से प्राप्त हुआ है, जिसके लिए हम परिषद् के अधिकारियों के उपकृत हैं।

इस ग्रन्थ के प्रकाशन का व्ययसाध्य कार्य सम्पादित करना हमारे लिए कठिन होता यदि हमें करनाल के आदरणीय रायसाहब चौधरी प्रताप सिंह जी और उनके द्वारा स्थापित न्यास से आर्थिक सहायता प्राप्त नहीं हुई होती। चौधरी साहब के हम अत्यन्त आभारी हैं। हम प्रथम खण्ड मार्च १६५२ में प्रकाशित कर चुके हैं, जिसमें मध्यमाधिकार, स्पष्टाधिकार और विप्रश्नाधिकार हैं। इस दूसरे खण्ड में ११ अध्याय हैं। इस प्रकार कुल १४ अध्यायों में पूरा सूर्य-सिद्धान्त समाप्त हुआ।

१० मई, १६८३.

एस० रंगनायकी, एम० एस-सी०, डी० फिल, डी० एस-सी० निदेशिका

## विषय-सूची

अध्याय	<i>पृष्</i> ठ
चतुर्थ अध्याय—चन्द्रग्रहणाधिकार	४४१
पंचम अध्यायसूर्यग्रहणाधिकार	५०६
षष्ठम अध्याय – परिलेखाधिकार	५४५
सप्तम अध्यायग्रह्युत्यधिकार	४७६
अष्टम अध्याय—नक्षत्रग्रहयुत्यधिकार	- ६०४
नवम अध्याय—उदयास्ताधिकार	६५२
दशम अध्यायशृंगोन्नत्यधिकार	६८१
एकादश अध्याय—पाताधिकार	७०१
द्वादश अध्यायभूगोलाध्याय	७१८
त्रयोदश अध्याय—ज्योतिषोपनिषदध्याय	६७७
चतुर्दश अध्यायमानाध्याय	७८४
परिशिष्ट	८०६
ग्रन्थ सूची	<b>८</b> ५०

### चतुर्थ अध्याय

## चन्द्रग्रहणाधिकार

### (संक्षिप्त वर्णन)

[ १ श्लोक — सूर्यं और चन्द्रमा के मध्यय्यास के मान । २-३ श्लोक — प्रत्येक के स्पष्ट व्यास जानने की रीति तथा चंद्रमा की कक्षा में सूर्य का स्पष्ट व्यास (योजनों और कलाओं में) जानने की रीति । ४-५ श्लोक — चंद्रमा की कक्षा में पृथ्वी की छाया के व्यास का मान जानने की रीति । ६ श्लोक — चंद्रमा के पात के कहाँ रहने से ग्रहण हो सकता है । ७ श्लोक — किस तिथि में ग्रहण हो सकता है । ८ श्लोक — असावस्या और पूर्णमासी के अन्तकाल के सूर्यं और चंद्रमा को स्पष्ट करने की रीति । ६ श्लोक — ग्रहण क्यों पड़ता है । १० श्लोक — ग्रस्त भाग का परिमाण जानने की रीति । ११ श्लोक — सवंग्रास ग्रहण होगा या खंड ग्रहण अथवा ग्रहण न पड़ेगा यह निश्चय करने की रीति । १२-१५ श्लोक — ग्रहण और सवंग्रास ग्रहण कितने समय तक रहेगा यह जानने की रीति । १६ श्लोक — ग्रहण के आरंभकाल और अन्तकाल जानने की रीति । १८-२३ श्लोक — किस समय कितना भाग ग्रस्त रहेगा यह जानने की रीति । २२-२३ श्लोक — किस समय कितना भाग ग्रस्त रहेगा यह जानने की रीति । २४-२५ श्लोक — ग्रहण का चित्र खींचने के लिये वलन जानने की आवश्यकता । २६ श्लोक — इष्टकाल में बिम्ब का अंगुलास्मक मान जानने की रीति ।

सूर्य और चंद्रमा में ग्रहण किस प्रकार लगता है यह जानने के लिए पहले प्रकाश के कुछ गुणों की जानकारी आवश्यक है। इसलिए पहले संक्षेप में इन्हीं पर विचार किया जायगा। यह सबके अनुभव की बात है कि रात को दीपक के उजेले में दीवाल पर किसी वस्तु की जो छाया पड़ती है वह कहीं हल्की और कहीं गहरी होती है। गहरी छाया बीच में होती है और हल्की छाया गहरी छाया को घेरे रहती है। यदि वस्तु दीवाल के पास हो तो गहरी छाया बड़ी होती है और हल्की छाया कम। ज्यों ज्यों वह वस्तु दीवाल से दूर होती जाती है परंतु दीपक के निकट स्थों-त्यों छाया का विस्तार तो बढ़ता जाता है परंतु गहरी छाया कम होती जाती है और हल्की छाया अधिक। यदि वस्तु दीपक से छोटी हो तो एक स्थिति ऐसी भी आ जायगी जिसमें गहरी छाया बिल्कुल नहीं पड़ेगी, केवल हल्की छाया दीवाल पर देख पड़ेगी।

हाँ, यदि वस्तु दीपक से बड़ी हो तो गहरी छाया दीवाल पर सदैव पड़ेगी।

दीवाल के जिस भाग पर गहरी छाया पड़ती है उस भाग पर दीपक के प्रकाश का कोई अंग नहीं पहुँचता परन्तु हल्की छाया में दीपक का प्रकाश कुछ न कुछ अवश्य पहुँचता है। यदि कोई कीड़ा दीवाल पर गहरी छाया में हो तो उसे दीपक बिल्कुल नहीं देख पड़ेगा परन्तु हल्की छाया में उसे दीपक का कोई न कोई भाग अवश्य देख पड़ेगा। इसकी परीक्षा यों की जा सकती है:—

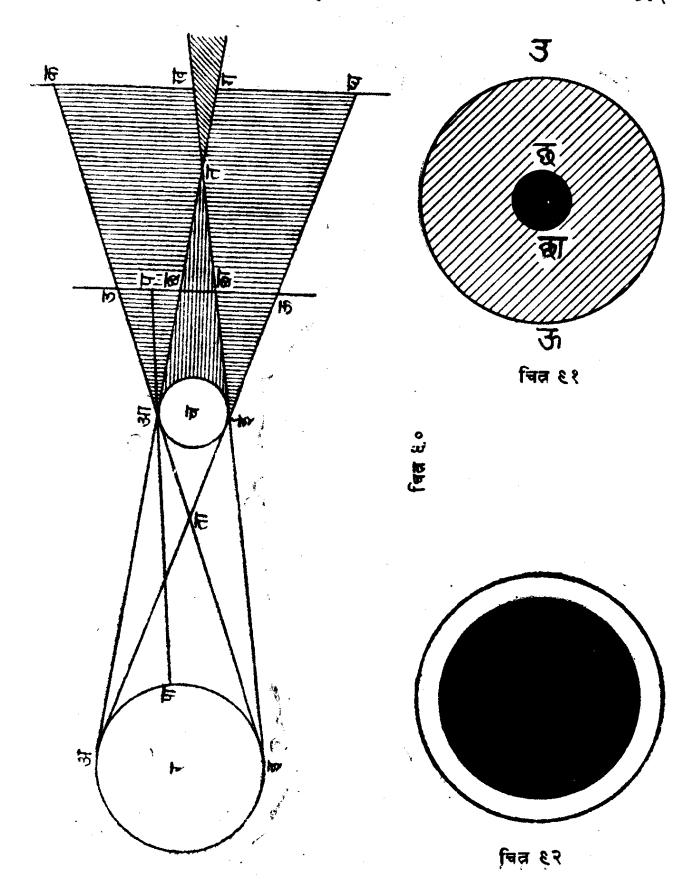
एक वीपक या लम्प जलांकर रख लो। थोड़ी दूर पर एक पेंसिल, गोली या ऐसी चीज जो दीपक से छोटी हो खड़ी कर दो या टाँग दो। कुछ और दूर पर एक पतला कागज़ हाथ में इस प्रकार थामो कि इस पर पेंसिल की गहरी और हल्की दोनों छाया पड़ें। गहरी छाया में सुई से एक छेद कर दो और इसीसे देखों कि दीपक देखा पड़ता है या नहीं। दीपक नहीं देखा पड़ेगा। हल्की छाया में सुई से छेद करके देखों। दोपक का कुछ अंश देखा पड़ेगा।

रेखागणित से यह जाना जा सकता है कि गहरी छाया कहाँ पड़ेगी और हल्की छाया कहाँ पड़ेगी। इनके विस्तार आदि का पता लगाना भी गणित से सम्भव है। सूर्य, चन्द्रमा में ग्रहण कैसे पड़ता है यह जानने के लिए गहरी और हल्की छाया का गणित करना पड़ता है इसलिए इस पर अच्छी तरह विचार करना आवश्यक है। आगे गहरी छाया को केवल छाया और हल्की छाया को परिछाया कहा जायगा।

मान लो र एक प्रकाशमान पिड और च एक अपारदर्शक पिड है। दोनों पिड गोलाकार हैं। र से प्रकाश की किरणें चारों दिशाओं में फैलती हैं परन्तु जो किरणें च पिड पर पड़ती हैं वे इसके आगे नहीं बढ़ने पातीं। इन दोनों पिडों को सीधी स्पर्श करती हुई रेखाएँ खींची जायँ तो वे त विन्दु पर परस्पर मिलकर एक दूसरे को काटती हुई आगे बढ़ेंगी। आ त ई सूची (cone) के आकार का होगा। यही च पिड से बनी हुई छाया की सीमा होगी। इसके ऊपर, नीचे, इधर उधर छाया नहीं पड़ेगी। (देखो चित्र ६०)।

इन दोनों विडों को छूती हुई जो रेखाएँ ता विन्दु पर मिलती हैं इनसे परिछाया की सीमा बनती है।

यदि एक पट (पर्दा) छाथा में इस प्रकार रखा जाय कि वह र, च पिंडों के केन्द्रों को मिलानेवाली रेखा से समकोण पर रहे तो इस पट पर छाया का जो वृत्त बनेगा उसका व्यास छ छा होगा और परिछाया के वृत्त का व्यास उ ऊ होगा जिसमें छाया का व्यास भी शामिल है (देखो चित्र ६१)। यदि उ छ खंड में किसी जगह प विदु पर एक छेद कर दिया जाय और इसी छेद से प्रकाशमान पिंड देखा जाय तो पिंड का वह ऊपरी भाग देखा पहेगा जो पा विन्दु के ऊपर है। यह पा विन्दु प आ



स्पर्शरेखा को बढ़ाने से प्रकाशमान पिड पर निश्चय किया जाता है। यदि ऊषा खंड में कहीं छेद किया जाय तो प्रकाशमान पिड के नीचे का भाग देख पड़ेगा। परन्तु यदि छेद छ छा खंड में किया जाय तो प्रकाशमान पिड का कोई भाग नहीं देख पड़ेगा। सारांश यह कि यदि द्रष्टा अ आ त रेखा के ऊपर परन्तु ता अ च के नीचे कहीं रहेगा तो उसे र पिड का ऊपरी भाग अवश्य देख पड़ेगा परन्तु नीचे वाला भाग नहीं देख पड़ेगा। इसी प्रकार इई त रेखा के नीचे और अई ऊ रेखा के ऊपर द्रष्टा के रहने से प्रकाशमान पिड का नीचे वाला भाग अवश्य देख पड़ेगा परन्तु ऊपर वाला भाग नहीं देख पड़ेगा।

यदि पट त विन्दु पर लाया जाय तो यहाँ छाया नाममात को भी नहीं रहेगी। प्रकाशमान विंड देख तो नहीं पड़ेगा परन्तु इसकी चमक चारों ओर कुछ अवश्य देख पड़ेगी। यदि पट त से और दूर किया जाय तो एक और ही हश्य देख पड़ेगा। क ख और ग घ परिछाया के खंडों में तो पहले की ही तरह बात देख पड़ेगी परन्तु ख ग खंड में जो छाया की सीमा बनाने वाली रेखाओं के बीच में है प्रकाशमान विंड का किनारे वाला पूरा भाग देख पड़ेगा परन्तु बीच में अन्धकार रहेगा (देखों चित्र ६२)। चित्र से यह प्रकट ही है कि ख ग के बीच किसी विन्दु से च पिंड को स्पर्श करती हुई जो रेखाएँ खींची जायेंगी वह र विंड के ऊपर नीचे दोनों ओर पहुँचेंगी। विंड गोल है इसलिए बीच में अन्धकारमय होने से कंकण की तरह देख पड़ेगा।

यह सब दश्य प्रयोग द्वारा देखे जा सकते हैं। एक गोल लम्प, गेंद तथा लकड़ी के चौखटे में तने हुए पट, बस तीन चीजें इसके लिए पर्याप्त हैं। र पिंड की जगह गोल लम्प और च की जगह गेंद को समझना चाहिए। अंधेरी रात में किसी स्थान में यह प्रयोग सहज ही किया जा सकता है।

इसी प्रयोग से सूर्य ग्रहण की सारी बार्ते समझ में आ सकती हैं। र को रिव या सूर्य और च को चन्द्रमा समझना चाहिए। पट की जगह पृथ्वी को समझना चाहिए। जिस तरह यह पिंड के निकट रहने पर छाया और पिरछाया दोनों में रहता है परन्तु दूर रहने पर केवल पिरछाया या छाया की सीमा बनाने वाली रेखाओं के बीच में रहता है, इसी तरह पृथ्वी भी कभी चन्द्रमा के निकट रहने से चन्द्रमा की छाया और पिरछाया दोनों में रहती है और कभी दूर रहने से केवल पर छाया में ही रहती है। पृथ्वी चन्द्रमा से बहुत बड़ी है इसलिए सारी पृथ्वी छाया या पिरछाया में नहीं पड़ सकती। पृथ्वी का जो भाग छाया में पड़ जाता है वहाँ के निवासियों को सूर्य बिलकुल नहीं देख पड़ता। इसलिये सूर्य का पूर्ण ग्रहण या सर्व ग्रहण (total eclipse of the sun) होता है। पृथ्वी का जो भाग परिछाया में पड़ता है वहाँ के निवासियों को सूर्य का खंडग्रहण (partial eclipse) देख पड़ता है। यदि पृथ्वी पर छाया न पहुँचे तो वह उसी स्थिति में रहेगी जो क ख ग घ पट से दिखायी गयी है। ऐसी दशा में पृथ्वी का जो भाग छाया की सीमा बनाने वाली रेखा के बीच में होगा वहाँ कंकण ग्रहण (annular eclipse) देख पड़ेगा।

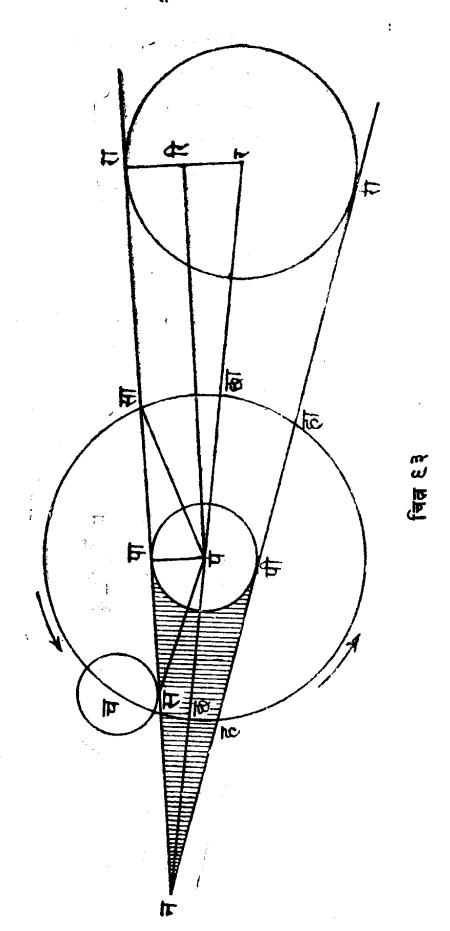
जिस तरह चंद्रमा की छाया या परिछाया में पृथ्वी के आ जाने से सूर्य में पूर्ण ग्रहण खंड ग्रहण, अथवा कंकण ग्रहण देख पड़ता है उसी तरह पृथ्वी की छाया में जब चंद्रमा आ जाता है तब प्रकाशहीन हो जाता है। इसी को चन्द्रग्रहण कहते हैं। यदि चंद्रमा का पूर्ण पिंड छाया में आ जाय तो पूर्ण चन्द्रग्रहण (total eclipse of the moon) और अधूरा पिंड छाया में आवे तो खंड चंद्रग्रहण (partial eclipse of the moon) पड़ता है। इस स्थित में चंद्रमा निवासी सूर्य में ही ग्रहण लगता हुआ देखेंगे परंतु उनको कंकण ग्रहण देखने का सौभाग्य नहीं हो सकता वयों कि चंद्रमा से पृथ्वी का आकार बड़ा होने के कारण चंद्रमा कभी छाया से बाहर नहीं जा सकता है।

चित्र से यह भी स्वष्ट है कि छाया में पहुँचने के पहले पिरछाया में घुसना आवश्यक है। यह स्मरण रखना चाहिए कि चंद्रग्रहण तभी देख पड़ता है जब चंद्रमा पृथ्वी की छाया में जाता है। यदि चंद्रमा केवल परिछाया में जाय तो ग्रहण नहीं देख पड़ेगा, हाँ कुछ मिलनता अवश्य आ जाती है।

अपर जो कुछ कहा गया है उससे स्पष्ट है कि सूर्य, चंद्रमा और पृथ्वी की परस्पर दूरियों के अनुसार छाया और परिछाया का परिमाण भी कम या अधिक हो सकता है। यह बात पहले ही बतलायी जा चुकी है कि सूर्य और पृथ्वी के बीच की दूरी तथा चंद्रमा और पृथ्वी के बीच की दूरी घटती बढ़ती रहती है। दूरी के घटने बढ़ने से इन पिंडों के कोणात्मक आकार घटे बढ़े देखा पड़ते हैं (देखो पृष्ठ ८४-५५) इसलिए कोणात्मक आकारों का परिमाण जानने के लिए इनकी स्पष्ट दूरियों का जानना आवश्यक है। परंतु विप्रश्नाधिकार में यह बतलाया गया है कि किसी पिंड के आकार, लम्बन और उसकी स्पष्ट दूरी में परस्पर क्या संबंध है। इसलिए लंबन या दूरी दोनों में से किसी के जान लेने से यह जाना जा सकता है कि छाया का परिमाण किस समय कितना होता है। चित्र १३ से यह जाना जाता है कि चंद्रग्रहण के समय चंद्रमा की कक्षा में पृथ्वी की छाया का ब्यास कितना बड़ा होता है।

मान लो कि चित्र ६३ में च चंद्रमा है जो पृथ्वी की छाया में स विदु पर प्रवेश कर रहा है, इसलिए यह रापा स्पर्श रेखा को छू रहा है क्योंकि सूर्य और

सूर्य-सिद्धान्त



पृथ्वी की सामान्य स्पर्शरेखाओं रापा और रीपी से ही पृथ्वी की छाया बनती है जिसकी नोक न है। सूर्य और पृथ्वी की विज्याएँ र राऔर पपा स्पर्शरेखा रापा के समकोण पर हैं। परि रेखा पारा के सामानान्तर है।

पहले यह जानना आवश्यक है कि कोण सपछ किसके समान है क्योकि यह कोण पृथ्वी के केन्द्र पर छाया की उस जिज्या से बनता है जो चंद्रमा की कक्षा में है इसलिए इससे चंद्रकक्षा में छाया के आकार का पता चलेगा।

$$\angle \begin{cases} \mathbf{r} \mathbf{q} \mathbf{\tau} = \frac{\mathbf{r} \mathbf{r} - \mathbf{r} \mathbf{r}}{\mathbf{q} \mathbf{\tau}} = \frac{\mathbf{r} \mathbf{r} - \mathbf{q} \mathbf{q}}{\mathbf{q} \mathbf{\tau}} = \frac{\mathbf{r} \mathbf{r} - \mathbf{q} \mathbf{q}}{\mathbf{q} \mathbf{\tau}} = \frac{\mathbf{q} \mathbf{r}}{\mathbf{q} \mathbf{r}} = \frac{\mathbf{q} \mathbf{q}}{\mathbf{q} \mathbf{r}} = \frac{\mathbf{q}}{\mathbf{q} \mathbf{r}} = \frac{\mathbf{q}}{\mathbf{q}$$

त्र और ल से सूर्य की तिज्या और लंबन सूचित किये गये हैं।

क्यों कि परि और न पारा समान्तर हैं और न पर दोनों को काटता है।

ला को चंद्रमा का परम लंबन या क्षितिज लंबन मान लेने में बहुत अंतर नहीं पड़ेगा। इसलिए

इससे यह सिद्ध हुआ कि यदि सूर्यं और चन्द्रमा के क्षितिज लम्बनों के योगफल से सूर्यं की विजया का कोणात्मक मान घटा दिया जाय तो जो कुछ शेष रहता है उसी के समान चन्द्रकक्षा में पृथ्वी की छ।या की विजया का कोणात्मक मान होता है। इसी को भूभाई भी कहते हैं।

अनुभव से जाना गया है कि पृथ्वी के वातावरण के कारण इसकी छाया उपर्युक्त गणितसिद्ध छाया से प्रेट गुना बड़ी होती है क्योंकि कपर के गणित में पृथ्वी के केवल ठोस पिड का विचार किया है, इसके वातावरण का नहीं।

उदाहरण—यदि सूर्य का लंबन ६", चन्द्रमा का लंबन ५८ वि. और सूर्य उदाहरण—यदि सूर्य का नंद्रकक्षा में पृथ्वी की छाया की विज्या बतलाओं ?

यह गणितसिद्ध छाया की विज्या है। वातावरण के कारण छाया का दैठ गुना बढ़ जाता है। इसलिए कुल छाया

$$= 88'40'' + \frac{48'40''}{88''} = 88'40'' + 40'' = 88'80''$$

यह प्रकट है कि चन्द्रकक्षा में भूभाई (पृथ्वी की छाया की तिज्या) का परिमाण सदैव एकसा नहीं रहता क्यों कि यह सूर्य और चन्द्रमा के लंबन तथा सूर्य की कोणात्मक तिज्या पर अवलंबित है और यह तीनों बातें पृथ्वी से सूर्य और चन्द्रमा की दूरियों पर अवलंबित हैं जो सदैव घटा बढ़ा करती हैं।

अब यह बतलाया जायगा कि इस विषय पर सूर्य-सिद्धान्त का क्या मत है।

सूर्य और चन्द्र बिम्बों का मध्यम व्यास तथा चन्द्रकक्षा में सूर्य का स्पष्ट व्यास—

सार्धानि षट् सहस्राणि योजनानि विवस्ततः । विष्कम्मो मण्डलस्येन्दोः साशीतिस्तु चतुश्शतो ॥१॥ स्वध्यासौ त्रिज्ययाऽभ्यस्तौ स्वमन्दश्रवणोद्धृतौ । स्पष्टौ स्वकौ स्वकौ भूमेस्तथा सूची शशाङ्कवत् ॥४॥ स्फुटस्वभुष्तिगुणितौ मध्यभुक्त्या हृतौ स्वकौ । रवेस्स्वभगणाभ्यस्तः शशाङ्कभगणोद्धृतः ॥३॥

अनुवाद—(१) सूर्य के मण्डल का मध्यम व्यास ६५०० योजन और चंद्रमा के मण्डल का मध्यम व्यास ४८० योजन है। (२) जिस समय किसी का स्पष्ट व्यास जानना हो तो उसके मध्यम व्यास को उस समय की उसकी स्पष्टगति से गुणा कर दो और गुणनफल को उसकी मध्यमगित से भाग दे दो। सूर्य के स्पष्ट व्यास को सूर्य के महायुगीय भगण से गुणा करके गुणनफल को चन्द्रमा के महायुगीय भगण से भाग देने पर (३) अथवा सूर्य के स्पष्ट व्यास को चन्द्रकक्षा से गुणा करके और गुणनफल को सूर्य की कक्षा से भाग देने पर जो आता है वही चन्द्रकक्षा में सूर्य के स्पष्ट व्यास का परिमाण है। चन्द्रकक्षा में सूर्य और चन्द्रमा के व्यास को १५ से भाग देने पर सूर्य और चन्द्रमा के व्यास को १५ से भाग देने पर सूर्य और चन्द्रमा के व्यास को १५ से भाग देने पर सूर्य और चन्द्रमा के व्यास को १५ से

विज्ञान भाष्य — इन तीन म्लोकों का सार यह है — सूर्य बिम्ब का मध्यम व्यास — ६५०० योजन चन्द्र विम्ब का मध्यम व्यास — ४८० योजन

स्पुट व्यास = मध्यम व्यास × स्पुट गति

मध्यम गति

चन्द्रकक्षा में सूर्य का स्पुट व्यास

सूर्य का स्पुट व्यास × सूर्य का महायुगीय भगण

चन्द्रमा का महायुगीय भगण

सूर्य का स्पुट व्यास × चन्द्रकक्षा

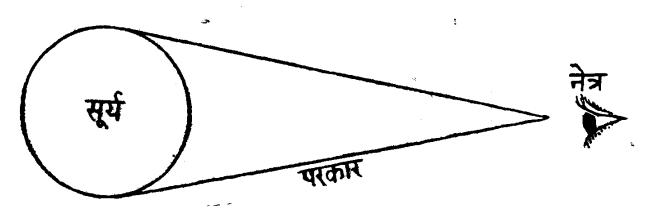
सूर्य की कक्षा

यहां यह शंका उत्पन्न हो सकती है कि क्या सूर्य का योजनात्मक आकार भी घटता बढ़ता है क्योंकि ऊपर बतलाया गया है कि सूर्य का स्फुट (स्पष्ट) व्यास उसकी स्फुट गति पर अवलंबित है जो सदा घटती बढ़ती रहती है। परन्तु बात यह नहीं है। सूर्यं का योजनात्मक आकार स्फुट गित के अनुसार कदापि घटता बढ़ता नहीं है, हाँ कलात्मक या कोणात्मक आकार अवश्य बदलता है जिसकी मीमांसा स्पष्टाधिकार पृष्ठ ८४-८ में अच्छी तरह की गयी है। यहाँ मध्यम व्यास और स्फुट व्यास का परिमाण यद्यपि योजनों में बतलाया गया है तथापि इसे कोणात्मक ही समझना चाहिए क्योंकि इस जानने की जो रीति भास्कराचार्य जी ने लिखी है उससे यह अर्थ निकलता है। भास्कराचार्य जी कहते हैं कि जिस दिन सूर्य की स्पष्ट या स्फुट ्यति मध्यम गति के समान हो उस दिन उदयकाल में ३४३८ इकाइयों के समान दो लकड़ियां लेकर इनके दो सिरों को मिलाकर र मूल स्थानों में आँख रखकर सूर्य के बिंब को इस प्रकार बेघो कि इन लकड़ियों के आगेवाले सिरे बिम्ब के उत्तर और दिक्खन वाले किनारों को स्पर्श करें। इसी दशा में लकड़ियों के सिरों को इस प्रकार कस दो कि आगेवाले सिरों की दूरी में कोई भेद न पड़े। अब इन सिरों की दूरी को उसी इकाई से नापो जिससे लकड़ियों की लम्बाई नापी गयी है। यह अन्तर जितनी इकाइयों के समान होगा उतनी ही कला सूर्य के बिम्ब का व्यास होगा। भास्कराचार्य जी के अनुसार यह व्यास ३२'३१"३३" होता है। यदि इसको ३२'३०" या ३२'. प्र माना जाय और सूर्यं की कक्षा 3 का मान ४३,३१,५०० योजन लिया जाय तो सूर्य-बिम्ब का योजनात्मक मान इस प्रकार प्राप्त होगा :---

१. गणिताध्याय पृष्ठ १७१-१७२

२. आजकल यह काम परकार (dividers) की नोकों से किया जा सकता है। आंख उस विन्दु पर होनी चाहिए जहां कम्पास की दोनों भुजाएं मिलती हों।

३. भूगोलाध्याय श्लोक ८६ ।



चित्र ६४

कोई कक्षा== ३६००

= २१,६००'

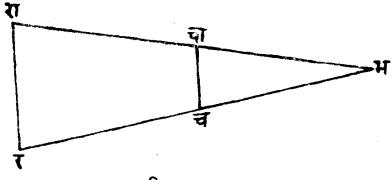
ै.सूर्यं की कक्षा भी २१,६०० कला के समान है परन्तु योजनों में यह ४३,३१,५०० के समान है इसलिए

२१६००'=४३,३१,५०० योजन
...३२.५'=
$$\frac{32.4 \times 338400}{28600}$$
 योजन
=६५१७ योजन

सूर्य-सिद्धान्त ने सूर्य का मध्यम व्यास ६५०० यो जन माना है इससे प्रकट होता है कि इस ग्रन्थ में सूर्य का उदयकालिक बिम्ब ३२/३० से कम लिया गया है जो ठींक भी है क्योंकि वर्तन के कारण उदयकालिक बिम्ब यथार्थ से कुछ बड़ा देख पड़ता है।

इस तरह यह सिद्ध है कि सूर्य या चन्द्र बिम्बों का योजनात्मक मान कलात्मक मानों से ही जाना गया है।

मध्यम भ्यास से स्फुट व्यास जानने का जो नियम बतलाया गया है वह कुछ स्थूल है क्योंकि सूर्य या चन्द्रमा की स्फुटगति का परिवर्तन उसी अनुपात से नहीं होता



चित्र ६५

जि अनुपात से इनके कोणात्मक बिम्बों का परिवर्तन होता है। (देखो स्पष्टाधिकार पृष्ठ ८८)।

चन्द्रकक्षा में सूर्य का स्पष्ट व्यास जानने के दो नियम बतलाये गये हैं जो वास्तव में एक ही नियम के दो रूप हैं। चित्र ६५ में यदि र रा सूर्य की कक्षा, और च चा चन्द्रमा की कक्षा के खंड मान लिये जायें, भ पृथी का केन्द्र हो और यदि र रा सूर्य बिम्ब के समान मान लिया जाय तो चन्द्रकक्षा में यह बिम्ब च चा के समान होगा। यह स्पष्ट ही है कि

<u>चन्द्रकक्षा</u> स सूर्यकक्षा

क्यों कि दो वृत्तों की परिधियों में वही अनुपात होता है जो उनके व्यासाधीं में होता है। इसलिए

च चा 
$$=\frac{\text{र रा} \times \text{चनद्रकक्षा}}{\text{सूर्यं कक्षा}}$$

$$=\frac{\text{सूर्यं का स्पष्ट व्यास  $\times$  चनद्रकक्षा
$$=\frac{\text{सूर्यं का स्पष्ट व्यास  $\times$  चनद्रकक्षा
$$\text{सूर्यं की कक्षा}}$$$$$$

इस प्रकार चन्द्रकक्षा में सूर्य के स्पष्ट व्यास के जानने का दूसरा नियम सिद्ध हो गया। अब यह बतलाना कठिन नहीं है कि पहला इसका रूपान्तर किस प्रकार है।

यह पहले ही बतलाया जा चुका है कि हमारे आचार्यों का मत है कि प्रत्येक प्रह की दैनिक योजनात्मक गित समान होती है। इसलिए यह सिद्ध है कि प्रत्येक ग्रह एक महायुग या कल्प में जितने योजन चलता है वह सब ग्रहों के लिए एक सा है। ग्रह एक महायुग में जितने योजन चलता है इसको यदि ग्रह के महायुगीय भगण से भाग दे दिया जाय तो ग्रह की कक्षा का मान योजनों में निकल आवेगा, इसको यों भी लिखा जा सकता है:—

यदि ग्रह की महायुगीय योजनात्मक गति को म मान लिया जाय और सूथ के महायुगीय भगण को र तथा चन्द्रमा के महायुगीय भगण को च मान लिया जाय तो उपर्युक्त नियम के अनुसार

$$\frac{\mu}{\tau}$$
 सूर्य की कक्षा और  $\frac{\mu}{\tau}$  चन्द्रकक्षा

यदि दूसरे समीकरण के प्रत्येक पक्ष को पहले समीकरण के समपक्ष (corresponding sides) से भाग दे दिया जाय तो

इस प्रकार सूर्य के स्फुट व्यास का पहला नियम भी सिद्ध हो गया।

यहाँ यह बतला देना आवश्यक है कि सूर्य का स्फुट व्यास तथा सूर्य की कक्षा का विस्तार यथार्थ में उतना नहीं है जितना हमारे सिद्धान्त प्रन्थों में बतलाया गया है। अनेक बेधों से यह सिद्ध हो गया कि सूर्य का लम्बन ६ कला से अधिक नहीं होता इसलिए पृथ्वी से इसकी दूरी लम्बन के सूत्र के अनुसार (देखो विप्रश्नाधिकार पृष्ठ २८४) ६ करोड़ २६ लाख मील है और इसके पिंड का व्यासार्ध ४, ३२, ६६० मील है (देखो पृष्ठ ६६)। यदि योजन का परिमाण ५ मील के समान समझा जाय (देखो पृष्ठ ५४) तो

सूर्य की मध्यम दूरी  $=\frac{\varepsilon, 2\varepsilon, 00, 000}{x} = 2,5x,50,000$  योजन

यह परिमाण हमारे सिद्धान्त के परिमाणों से कितना भिन्न है यह नीचे की तालिका से स्पष्ट हो जायगा जहाँ सब परिमाण योजनों में दिये जाते हैं:—

	सूर्यसिद्धान्त	सिद्धान्त शिरोमणि	R.S.Ball's Spherical Astronomy
सूर्य बिंब का व्यास	६५००	६५२२	१७३१५६
सूर्यं की मध्यम दूरी	६८६३७८	६८६३७७	<b>१८५५००००</b>
चन्द्र बिंब का व्यास	850	४८०	४३०
चन्द्रमा की मध्यम दूरी	५१५६६	પ્રશ્પદ્દ	४७४००

चन्द्रकक्ष में भूछाया के व्यास का परिमाण—
शशाङ्ककक्ष्यागुणितो भाजितो वाऽकंकक्ष्यया।
विष्कम्भश्चन्द्रकक्ष्यायां तिथ्याप्तो मानिलिप्तिकाः ।।४।।
स्फुटेन्दुभुक्तिभू ब्यासगुणिता मध्ययोद्धृता।
लब्धं सूची महीव्यासस्फुटार्कश्रवणान्तरम्।।५।।
मध्येन्दुव्यासगुणितं मध्याकंव्यासभाजितम्।
विशोध्य लब्धं सूच्यास्तु तमो लिप्ताश्च पूर्ववत्।।६।।

अनुवाद—(४) चन्द्रमा की स्पष्ट गित को पृथ्वी के व्यास से गुणा करके गुणनफल को चन्द्रमा की मध्य गित से भाग देने पर जो लिब्ध आती है उसे सूची कहते हैं। सूर्य के स्फुट व्यास से पृथ्वी के व्यास को घटाकर (५) शेष को चंद्रमा के मध्यम व्यास से गुणा करके और गुणनफल को सूर्य के मध्यम व्यास से भाग दे दो। लिब्ध को सूची से घटा देने पर जो शेष आवेगा वह चन्द्रकक्षा में पृथ्वी की छाया का व्यास योजनों में आ जायगा। इसको पहले की तरह १५ से भाग दे देने पर भूछाया का व्यास कलाओं में जात हो जायगा।

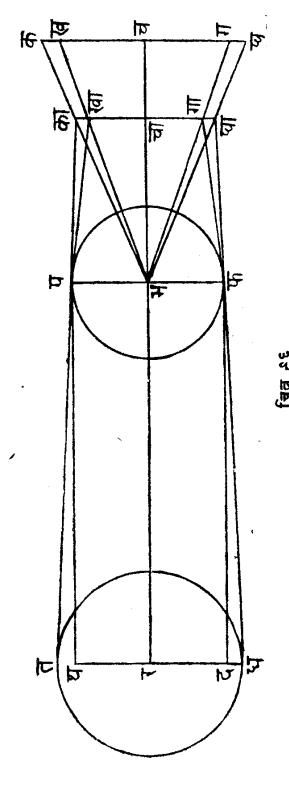
विज्ञान भाष्य—यहाँ चन्द्रमा और सूर्यं की स्पष्ट गतियों को का और रा अक्षरों से सूचित किया जायगा। यदि चन्द्रमा और सूर्यं के महायुगीन भगणों को महायुगीन सावन दिनों से भाग दे दिया जाय और लब्धि की कलाएँ बनायी जायँ तो चन्द्रमा और सूर्यं की मध्यम दैनिक गतियाँ क्रमानुसार ७६० '५६ और ५६' १३६२ होती हैं। पृथ्वी का व्यास १६०० योजन माना गया है (देखो मध्यमाधिकार क्लोक ५६)। इन मानों के बाधार पर उपर्युक्त दो क्लोकों को संक्षेप में इस प्रकार लिखा जा सकता है—

सूची = 
$$\frac{१६०० \times चा}{680 \cdot 12}$$
 सूर्य का स्फुट व्यास =  $\frac{5400 \times 71}{120 \cdot 120}$  (देखो क्लोक २)।

चन्द्रकक्षा में भूछाया का योजनात्मक ब्यास

$$=\frac{\xi\xi\circ\circ\overline{\eta}}{\xi\circ\xi\circ\xi}-\left(\frac{\xi\eta\circ\circ\overline{\eta}}{\xi\circ\xi\circ\xi}-\xi\xi\circ\circ\right)\times\frac{\xi\circ}{\xi\eta\circ\circ}$$

यदि इसको १५ से भाग दे दिया जाय तो चन्द्रकक्षा में भूछाया का कालात्मक ग्यास



$$= ? \circ \epsilon \frac{?}{?} \times \frac{\exists i}{\langle \xi \circ \cdot y \xi} - ?? \times \frac{\exists i}{\langle \xi \circ \cdot y \xi \rangle}$$

$$\frac{\exists i}{\forall \xi \cdot ? ? \xi \xi ?} + \circ \cdot \epsilon \epsilon$$

जिस समय चन्द्रमा और सूर्य की स्पष्ट गतियाँ इनकी मध्यम गतियों के समान होंगी उस समय जिस् और रा प्रकार एक के समान होंगे। ऐसी दशा में भूछाया का कलात्मक व्यास १०६-६७ - ३२ | ७-८८ = ६२-५५

चित्र ६३ की सहायता से आरंभ
में यह बतलाया जा चुका है कि
भूभाधं अर्थात् चन्द्रकक्षा में पृथ्वी की
छाया का अध्व्यास ४१ ५ ५ होता
है जिससे पृथ्वी की छाया का व्यास
६४ के लगभग आता है। इसलिए
यह स्पष्ट है कि सूर्य-सिद्धान्त के नियम
से पृथ्वी की छाया का व्यास अितना
आता है वह नवीन रीति से निकाले
हुए व्यास के प्रायः समान ही होता है
यद्यपि उसके उपकरण स्थूल और
अशुद्ध हैं। भारतीय रीति से भूछाया
के व्यास का जो परिमाण आता है वह
तीन पदों १०६ ६ ७,३२ और ७ ६ ६ ६

इसी तरह नवीन रीति से भूभाई का परिमाण भी तीन पदों ५६'१', १६'१३" और ६' के योग वियोग से व्यक्त किया जा सकता है (देखो ४३८ पृष्ठ का उदाहरण)। इन तीन पदों के दूने क्रम से ११६' २", ३२' २६" और १८" है। इनमें ३२'२६" भारतीय नियम के दूसरे पद से बिल्कुल मिलता है, पहला पद यहाँ १९६' और वहाँ १०७ कला है और तीसरा पद यहाँ १८" और वहाँ ८ के लगभग है इसलिए पहले और तीसरे पदों का योग ११६' के लगभग हो जाता है। इससे प्रकट है कि हम।रे सिद्धान्त से भूभाई का जो रूप सिद्ध होता है वह नवीन रूप से केवल इस बात में भिन्न है कि सूर्य का आकार और उसकी दूरी हमारे यहाँ बहुत कम मानी गयी है।

उपपत्ति: कल्पना करो कि भ पृथ्वी का केन्द्र, प फ पृथ्वी का व्यास, र सूर्यं का केन्द्र, त ध सूर्यं का व्यास, च मध्यम चन्द्रमा का नेन्द्र, चा स्पष्ट चन्द्रमा का केन्द्र, त प खा और ध फ गा पृथ्वी और सूर्यं की सामान्य स्पर्शरेखाएं, तथा थ प का और द फ धा रेखाएं र भ के समानान्तर हैं। यह स्पष्ट है कि खा गा स्पष्ट चन्द्रमा के तल में पृथ्वी की छाया का व्यास है जो भूवेन्द्र से देखने पर मध्यम चन्द्रमा की कक्षा में ख ग के समान होगा। यदि भ का और भ धा बढ़ाये जायं तो मध्यम चन्द्रमा की कक्षा में फ म व विन्दुओं पर मिलेंगे।

चित्र ६६ से स्पष्ट है कि

समजातीय विभुज पका खा और पथत में,

परन्तुप का = फ गाओर प थ = फ ध

समजातीय विभुज का भ घा और क भ घ में

परन्तु भ चा और भ च पृथ्वी से सम्बद्ध और मध्यम चन्द्रमा की दूरियां हैं और यह बताया गया है कि कोणीय वेग कणं के वर्ग के प्रतिलोम के अनुसार बदलता है (देखो स्पष्टाधिकार पृष्ठ ८८) इसलिए स्थूल रूप से यह माना जा सकता है कि कोणीय वेग कणं के भी प्रतिलोम के अनुसार बदलता है जैसा कि सूर्य-सिद्धान्त के नियम से प्रकट होता है।

इसलिए

इसी क घ का नाम श्लोक ४ में सूची रखा गया है।

समजातीय विभुज भ का खा और भ क ख इत्यादि से सिद्ध हो सकता है कि

समीकरण (१) और (२) में प का और म चा समान हैं इसलिए

परन्तु प थ या भ र पृथ्वी से सूर्य की मध्यम दूरी और भ च पृथ्वी से चन्द्रमा की मध्यम दूरी है जिनका अनुपात  $=\frac{\times 3 \times 1 \times 100}{3 \times 1000} == ? 3 \times 300$  क्योंकि सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार ४३३१५०० योजन सूर्य की कक्षा और ३२४००० योजन चन्द्रमा की कक्षा के विस्तार हैं, तथा  $\frac{5 \times 1000}{3 \times 1000} == ?3 \times 1000$  और चन्द्रमा के मध्यम व्यासों का अनुपात है जो १३ ३० के प्रायः समान है। इसलिए यह मान लेने में कोई हर्ज नहीं कि

क स्व
$$+$$
ग घ =  $(\pi \ \text{u} - \text{q} \ \text{w}) \times \frac{8 \times \text{o}}{\xi \cdot 4 \cdot \text{o}}$ 

परन्तु क ख $+$ ग घ = क घ  $-$  ख ग

= सूची  $-$  चंद्रकक्षा में भूछाया

और त घ  $-$  प फ = सूर्य का स्पष्ट ब्यास  $-$  पृथ्वी का व्यास

सूची  $-$  चंद्रकक्षा में भूछाया

=  $(\pi \ \text{u}' \ \text{का} \ \text{स्पष्ट व्यास} - \text{पृथ्वी का व्यास}) \times \frac{8 \times \text{o}}{\xi \cdot 4 \times \text{o}}$ 

. • चन्द्रक्क्षा में भूछाया

= सूची  $-(\pi \ \text{u}' \ \text{का} \ \text{स्पष्ट व्यास} - \text{पृथ्वी का व्यास}) \times \frac{8 \times \text{o}}{\xi \cdot 4 \times \text{o}}$ 

यही ४, ५ श्लोकों का तात्पर्य है।

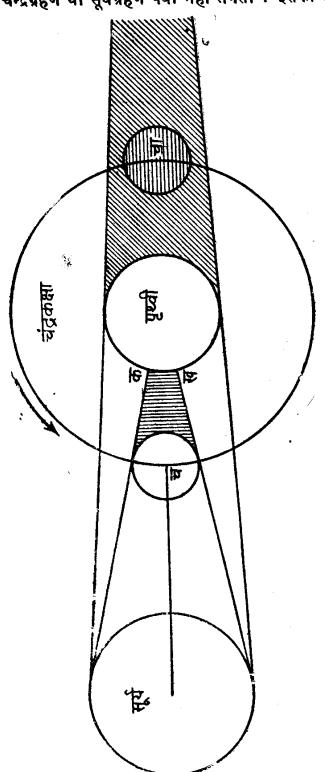
ग्रहण कब सम्भव होता है—
भानोभार्धे महोच्छाया तत्तु ल्येऽर्कसमेऽथवा।
शशाङ्कपाते ग्रहणं कियद्भागाधिकोनके ॥६॥
तुल्यौ राश्यादिभिः स्याता ममावास्यान्तकालिकौ।
सूर्येन्दु पौर्णमास्यन्ते भार्थे भागादिभिस्समो ॥७॥

अनुवाद—(६) सूर्य से ६ राशि के अंतर पर पृथ्वी की छाया होती है। यदि सूर्य से इतनी ही दूरी पर अथवा सूर्य के ही समान राशि अंश पर अथवा इनसे कुछ ही कम या अधिक दूरी पर चन्द्रमा का पात हो तो सूर्य और चन्द्रमा में ग्रहण लगता है। (७) सूर्य और चन्द्रमा के राशि अंश कला विकला इत्यादि अमावस्या के अन्त में समान होते हैं और पूर्णमासी के अंत में ठीक ६ राशि के अंतर पर होते हैं।

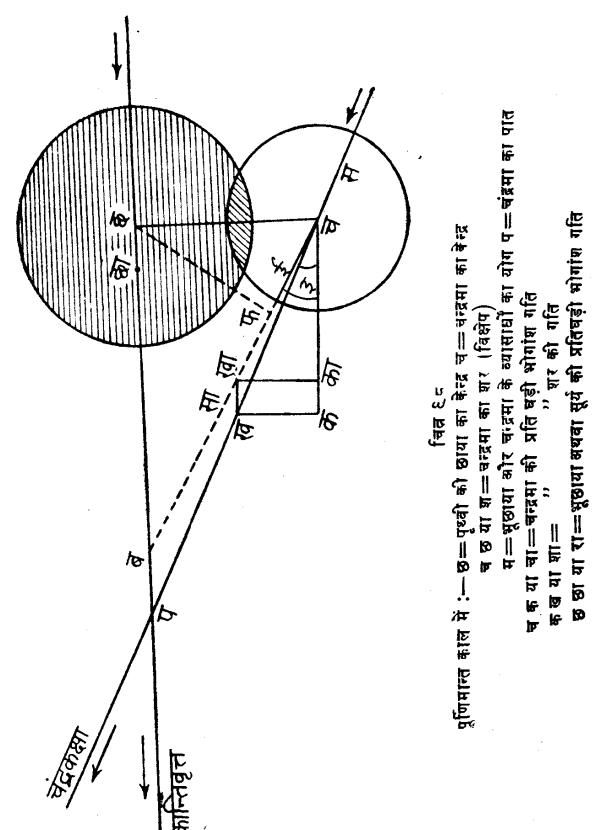
विज्ञान भाष्य— विद्व ६३ से प्रकट है कि पृथ्वी की छाया का केन्द्र छ या न सूर्य और पृथ्वी के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा र प न पर सदैव रहता है इसलिए पृथ्वी की छाया सूर्य से सदैव १८०० या ६ राशा आगे रहती है। इसलिए जब चन्द्रमा सूर्य से १८०० के लगमग आगे रहता है तभी यह पृथ्वी के छाया में प्रवेश कर सकता है अन्यथा नहीं। परन्तु जब चन्द्रमा सूर्य से १८०० आगे रहता है तब पूर्णिमा का अंत होता है इसलिए पूर्णिमा के अंत काल के लगभग चंद्रग्रहण लग सकता है। इसी प्रकार जब चन्द्रमा सूर्य के सामने आकर उसको ढक लेता है तभी सूर्य ग्रहण लगता है परन्तु यह बात तभी संभव है जब पूर्य और चन्द्रमा के भोगांश प्रायः समान होते हैं अर्थात् जब अमावस्या होती है। इसलिए यह प्रकट है कि चन्द्र-

ग्रहण पूर्णिमा के अंत में और सूर्यग्रहण अमावस्या के अंत में लगते हैं। (देखो चित्र ६७)

अब यह प्रश्न हो सकता है कि प्रत्येक पूर्णिमा और अमावस्या के अंत में चन्द्रग्रहण या सूर्यग्रहण क्यों नहीं लगता ? इसका कारण यह है कि चन्द्रमा का कक्षातल



क्रान्तिवृत्त के कक्षातल से भिन्न हैं। इन दोनों का परम अंतर ५° के लगभग है जिसे चन्द्रमा का परमविक्षेप या परम शर कहते हैं (देखो मध्यमाधिकार पृ० ७४) । परंतु सूर्य चन्द्रमा के बिम्बार्ध १६ के लगभग तथा पृथ्वी की छाया का व्यासार्ध अथवा भूभार्ध ४२ के लगभग होता है (देखो पहले का उदाहरण) इसलिए जब चन्द्रमा अपनी कक्षा में ऐसी जगह रहता है जो क्रान्तिवृत्त के पास हो और क्रान्तिवृत्त से जिसका अन्तर १६'+४६'=५५'के लगभग या इससे भी कम हो तभी ग्रहण हो सकता है। यह स्थित उसी समय सम्भव है जब अमावस्या या पूर्णमासी के लगभग चन्द्रमा अपनी कक्षा और क्रान्तिवृत्ति के मिलन बिन्दुओं अर्थात् पातों के पास हो। परन्तु चन्द्रमा के पात एक दूसरे से सदैव १८०० के अंतर पर होते हैं इसलिए यह प्रकट है कि जब अमावस्या या पूर्णमासी के समय सूर्य के भोगांश के समान ही या इसके लगभग राहु या केतु किसी का भोगांश हो तभी ग्रहण लग सकता है अन्यथा नहीं। यह बात चित्र ६८ से अच्छी तरह स्पष्ट हो जायगी:—



क च रेखा पर क का, छ छा के समान काट लो और का से क ख के समान और समानान्तर का खा खींचो, च खा को मिलाकर खा की ओर क्रान्तिवृत्ति के व बिन्दुतक खींचो। यही च खा व चन्द्रमा का आपेक्षिक मार्ग होगा, यदि यह मान लिया जाय कि भूछाया छ विन्दुपर स्थिर है।

यदि छ से च ब पर छ फ लम्ब डाला जाय तो यही चन्द्रमा और भूछाया के केन्द्रों की निकटतम दूरी होगी । यदि छ को केन्द्र मानकर म के समान विजया से वृत्त खींचा जाय जो च ब को दो बिन्दुओं स, सा पर काटे तो यही दो बिन्दु आपेक्षिक मार्ग पर चन्द्रमा के स्पर्श और मोक्षकाल के स्थान होंगे। यदि इन पर विन्दुओं से च क के समानान्तर रेखाएँ खींची जायँ तो ये चन्द्रमा के यथार्थ मार्ग के जिन बिन्दुओं पर पहुँचेंगी वही स्पर्श और मोक्षकाल के यथार्थ स्थान होंगे।

यदिक च ख कोण को इ और का च खा कोण को ई मान लिया जाय तो

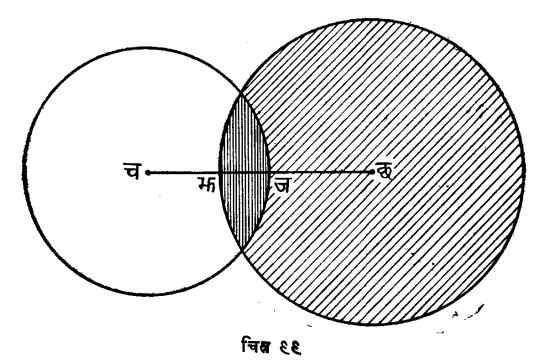
स्परे 
$$\xi = \frac{\pi e}{6\pi} = \frac{\pi i}{\pi i}$$

स्परे  $\xi = \frac{\pi e}{6\pi} = \frac{\pi}{6\pi} = \frac{$ 

कोण च छ फ और छ च फ का योग समकोण के समान हैं क्यों कि च ब पर छ फ लम्ब खींचा गया है परन्तु छ च फ और फ च क कोणों का योग भी समकोण के समान है क्यों कि चछ छप पर लम्ब है और च क, छ प के समानान्तर है। इसलिए कोण च छ फ = कोण फ च क = ई,

यदि श कोज्या ई का मान भूछाया और चंद्रमा के व्यासाधों के योग से अधिक होगा तो ग्रहण नहीं लगेगा।

परन्तु यदि श कोज्या ई, म से छोटा होगा तो ग्रहण अवश्य लगेगा। यदि यह जानना हो कि खंड ग्रहण लगेगा या सर्वग्रास तो दोनों का अंतर निकालना चाहिये। यदि म—श कोज्या ई का मान चन्द्रमा के व्यास से छोटा हो तो समझना चाहिये कि खंड ग्रहण लगेगा और यदि इसका मान चन्द्रमा के व्यास से बड़ा हो तो सर्वग्रास ग्रहण लगेगा क्योंकि चित्र ६६ से प्रकट है कि म—श कोज्या ई = चन्द्रमा का ग्रिसत भाग। इसलिए यदि ग्रिसत भाग चन्द्रमा के व्यास से कम होगा तो स्पष्ट है कि सवंग्रास ग्रहण नहीं लग सकता। परन्तु यदि ग्रिसत भाग चन्द्रमा के व्यास के व्यास के व्यास के बिक्ष है जो सवंग्रास ग्रहण अवश्य लगेगा।



वित ६६ चन्द्रमा और भूछाया का उस समय का चित्र है जब कि चन्द्रमा भूछाया से निकटतम अन्तर पर रहता है अर्थात् जब चन्द्रमा चित्र ६८ के फ बिन्दु पर रहता है और भूछाया छ पर । यह स्पष्ट है कि छ झ भूछाया का ज्यासाध और च ज चन्द्रमा का ज्यासार्ध है। चन्द्रमा का ग्रसित भाग जझ के समान है। अब देखना है कि जझ का परिमाण क्या है?

यदि म — श कोज्या ई शून्य के समान हो अर्थात् यदि म — श कोज्या ई तो ग्रहण नहीं लगेगा क्योंकि चन्द्रमा भूछाया को स्पर्श करता हुआ निकल जायगा। ऐसी दशा में भूछाया के केन्द्र से पात का अन्तर छ प का परिमाण यों निकलेगा—

यह प्रकट है कि कोण च प छ == इ,

.. 
$$y = \frac{\mu}{\sin \varphi x}$$
  $\frac{\mu}{\sin \varphi x}$   $\frac{\mu}{\sin \varphi x}$   $\frac{\pi}{\sin \varphi x}$   $\frac{\pi}{\sin$ 

इस प्रकार यह सिद्ध हुआ कि जब पात से भूछाया का अंतर म छेरे ई कोस्परे इ के समान या अधिक होगा तब ग्रहण नहीं लगेगा और कम होगा तो ग्रहण अवश्य लगेगा। परन्तु ऊपर माना गया है कि

स्परे 
$$\xi = \frac{शा - \frac{}{}}{\pi i} \frac{}{\pi i$$

और म=भूछाया और चन्द्रमा के व्यासार्धी का योग

इसलिए यह तीनों गुणक चन्द्रमा और सूर्य की गतियों पर निर्भर हैं जो अस्थिर हैं इसलिए छ प का मान भी अस्थिर है। यहाँ इ क्रान्तिवृत्त और चन्द्रकक्षा के बीच का कोण है इसलिए वह ज्ञात है परन्दु ई अज्ञात है इसलिए पहले ई को ही जानना चाहिए। ऊपर के सम्बन्ध से स्पष्ट है कि

्रिइ, चा और रा के मध्यम मान क्रमशः ५°६, ७६० रे५ अौर ४६ ८'

म कोज्या ई स्वरे इ

परन्तु म === भूछाया और चन्द्रमा के व्यासाधीं का योग

. म का मध्यम मान

= भूछाया का मध्यम व्यासार्ध + चन्द्रमा का मध्यम व्यासार्ध भूछाया का मध्यम व्यासार्ध = चन्द्रमा का मध्यम लंबन - सूर्य का मध्यम लंबन

इसका हु और बढ़ाने पर भूछाया का मध्यम व्यासार्ध

और चन्द्रमा का मध्यम व्यासार्ध = १५/३५" = १५/५५ = ३

ं. लिर (छ प) = लिर ५७'७२ - लिर कोज्या ५°३४' - लिर स्परे ५°६' =  $? \cdot 5$  ६ ८ - ६  $\cdot 6$  ६ ७६ - ६  $\cdot 6$  - ६

ं. छ प=६४४'=१०°४४'

यह चन्द्रग्रहण की मध्यम सीमा है। इसी प्रकार यह जाना जा सकता है कि छ प का महत्तम मान १२°३६' और लघुतम मान ६° है। इसका अर्थ यह हुआ कि यदि छ प १२°३६' से अधिक हो तो चन्द्र ग्रहण असम्भव है और ६° से कम हो तो ग्रहण अवश्य पड़ेगा परन्तु यदि छ प ६° से अधिक और १२°३६' से कम हो तो ग्रहण सम्भव हो सकता है, जिसका निश्चय पूर्णिमान्तकालिक सूर्यं और चन्द्रमा के लंबन तथा इनके स्पष्ट बिम्बार्धं से करना चाहिए।

यह पहले ही बतला दिया गया है कि छ प भूछाया के केन्द्र से पात की दूरी है परन्तु भूछाया का केन्द्र सूर्य के केन्द्र से १८०° आगे रहता है और चन्द्रमा के दोनों पातों का अन्तर भी १८०° होता है इसलिए यदि पूर्णिमान्तकालिक सूर्य से चन्द्रमा के किसी पात का अन्तर १२°३६' से अधिक हो तो ग्रहण असम्भव है, ६° से कम

हो तो ग्रहण अवश्य पड़ेगा और इन दोनों के बीच में हो तो सम्भव है ग्रहण लगे। इसलिए चन्द्रग्रहण की महत्तम सीमा १२°३६ और लघुत्तम सीमा ६° होती है।

सूर्यग्रहण की महत्तम और लघुत्तम सीमा—जिस तरह चित्र ६३ से सिद्ध होता है कि जब चन्द्रमा पृथ्वी की छाया स ह में आ जाता है तब चन्द्र-ग्रहण पड़ता है उसी तरह उसी चित्र से यह भी सिद्ध होता है कि जब चन्द्रमा अमावस्या के अंत में पृथ्वी की छाया बनानेवाली स्पर्श-रेखाओं के सा, हा विन्दुओं के बीच में आ जाता है तब पृथ्वी पर कहीं न कहीं सूर्य-ग्रहण अवश्य देख पड़ेगा क्योंकि ऐसी स्थित में चन्द्रमा की छाया पृथ्वी के किसी न किसी स्थान पर अवश्य पड़ेगी। जिस प्रकार स ह के व्यासार्ध के परिमाण से चन्द्र-ग्रहण की सीमा जानी जा सकती है उसी प्रकार सा हा के व्यासार्ध के परिमाण से सूर्य-ग्रहण की सीमा जानी जा सकती है।

सूर्य-प्रहण के संबंध में भी सूत्र छ प=म छेरे ई कोस्परे इ, काम दे सकता है। यहां म = ∠ सा प छा — चन्द्रमा का व्यासार्ध

= 
$$03'.^{\circ}4C + 94'.4C3 = CC'.68$$

$$CC'.68$$

$$TO THE PROOF OF THE PROO$$

= 9.2866 - 5.8666 - 5.28486 = 9.2848

यह सूर्य-ग्रहण की मध्यम सीमा है। इसी प्रकार यह जाना जा सकता है कि सूर्य-ग्रहण के संबंध में छ प का महत्तम मान १८०.५ और लघुत्तम मान १५०.३ है। अर्थात् यदि अमावस्या के अंत में सूर्य से चंद्रमा के किसी पात का अंतर १५०.३ से कम हो तो समझना चाहिए कि सूर्य-ग्रहण अवश्य पड़ेगा और यदि यह अंतर १८०.५ से अधिक है तो सूर्य-ग्रहण सम्भव नहीं है। परन्तु यदि यह अंतर इन दोनों के बीच में हो अर्थात् १५°.३ से अधिक और १८०.५ से कम हो तो सम्भव है कि ग्रहण लगे जिसका निश्चय अमावस्या के अंतकाल के सूर्य, चंद्रमा के लंबन और उनकी स्पष्ट गतियों के द्वारा करना चाहिये।

चन्द्र-ग्रहण उन सब स्थानों में देख पड़ता है जहां ग्रसित चंद्रमा का उदय हो चुकता है। परन्तु सूर्य-ग्रहण का देखना उन सब स्थानों से सम्भव नहीं जहाँ सूर्य का उदय हुआ रहता है क्यों कि चन्द्रमा के लंबन तथा इसकी छाया के बहुत पतली होने के कारण यह थोड़े ही स्थानों से देखा जा सकता है जिसका निश्चय करना सहज नहीं है।

पर्वान्त काल में सूर्य, चन्द्रमा और पात को स्पष्ट करने की रीति—
गतैष्यपर्वनाडीनां स्वफलेनोन संयुतौ।
समलिप्तो भवेतां तौ पातस्तात्कालिकोऽन्यथा।।८॥

अनुवाद—(६) जिस समय के सूर्य और चन्द्रमा स्पष्ट किये गये हों उस समय से पर्वान्त काल अर्थात् पूर्णमासी या अमावस्या के अंत काल का जो अंतर हो उतने समय की सूर्य और चन्द्रमा की स्पष्ट गतियां जानकर उनको सूर्य और चंद्रमा के स्पष्ट भोगांशों से क्रमशः घटाने या जोड़ने से जो आवें उन्हीं को पर्वान्तकालिक स्पष्ट सूर्य और स्पष्ट चन्द्रमा समझना चाहिये। यदि उपयुक्त समय पर्वान्त काल से पीछे हो तो घटाना चाहिये और पहले हो तो जोड़ना चाहिये। परन्तु पात का स्पष्ट स्थान जानने के लिए इसकी विलोम क्रिया करनी चाहिये अर्थात् यदि उपयुक्त समय पर्वान्त काल से पीछे हो तो उतने समय की पात की गित बढ़ानी चाहिये और पहले हो तो घटानी चाहिये क्योंकि पात की गित उलटी होती है।

विज्ञान भाष्य — जैसे मध्यमाधिकार ६७वें श्लोक में यह बतलाया गया है कि किसी समय का मध्यम ग्रह दिया हुआ हो तो किसी अन्य समय का मध्यम ग्रह कैसे जानना चाहिये उसी प्रकार यहाँ बतलाया जाता है कि किसी समय के सूर्य चन्द्रमा और राहु के स्पष्ट भोगांश ज्ञात हों तो पर्वान्त काल के सूर्य और चन्द्रमा और राहु के स्पष्ट भोगांश जैसे जानने चाहिए। इसकी आवश्यकता इसलिए पड़ती है कि ग्रहण की गणना करने के लिए पूर्णमासी और अमावस्था के अन्तकालों के सूर्य, चन्द्रमा और राहु के स्पष्ट स्थानों तथा उनकी गतियों से ही काम लिया जाता है जैसा कि ऊपर की बतलायी गयी रीतियों से स्वयम् प्रकट होता है।

ग्रहण का कारण-

छादको भास्करस्येन्दुरधस्ताद् घनवद् भवेत्। भूच्छायां प्राङ्मुखश्चन्द्रो विशत्यस्य भवेदसौ ॥६॥ अनुवाद — (६) सूर्य से नीचे रहने के कारण चन्द्रमा उसकी बादल की तरह ढक लेता है। पूर्व की ओर भ्रमण करता हुना चन्द्रमा भू-छाया में प्रवेश कर जाता है इसलिए चन्द्रमा को भू-छाया ढक लेती है। इसलिये सूर्य-ग्रहण में चंद्रमा का छादक होती है।

विज्ञान भाष्य—यह बात पहले ही बतलायी जा चुकी है इसलिए यहाँ दुहराने की आवश्यकता नहीं है।

ग्रास का परिमाण-

तात्कालिकेन्द्रविक्षेपं छाद्यच्छादकमानयोः । योगार्धात्त्रोज्झ्य यच्छेश तमश्छन्नं तदुच्यते ॥१०॥

अनुवाद—(१०) पर्वान्तकालिक चन्द्रमा के विक्षेप अथवा शर को छाद्य और छादक के व्यासार्धी के योग से घटा दो, जितना शेष रहे वही ग्रास का परिमाण होगा।

विज्ञान भाष्य — यह चित्र ६६ की व्याख्या से स्पष्ट है। यह चित्र सूर्य और चन्द्रमा दोनों के लिए समान लागू है। चंद्र-ग्रहण में छ छादक और च छाद्य है और सूर्य-ग्रहण में यदि छ सूर्य विम्ब मान लिया जाय तो छ छाद्य और च छादक हो जायगा।

सर्वग्रास ग्रहण और खंड ग्रहण की अवस्था---

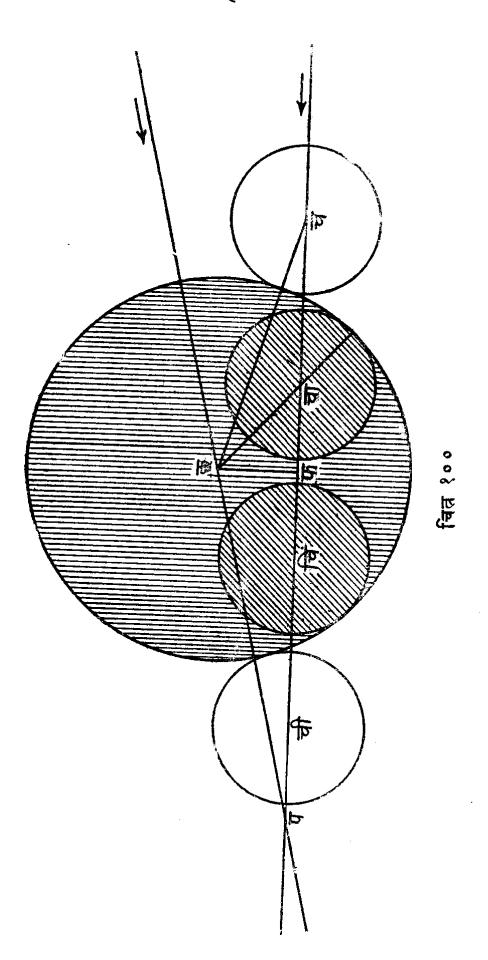
ग्राह्यमानाधिके तस्मिन्सक**लं न्यूनमन्यथा**। योगार्धादधिके न स्याद्विक्षेपे ग्रास संभवः ॥११॥

अनुवाद —(११) यदि छाद्य के बिम्बमान से ग्रास का परिमाण अधिक हो तो सम्पूर्ण ग्रहण अर्थात् सर्वग्रास ग्रहण और कम हो तो खंड ग्रहण लगता है। परन्तु यदि चन्द्रमा का विक्षेप छाद्य और छादक के व्यासाधों के योग से अधिक हो तो ग्रहण नहीं हो सकता।

विज्ञान भाष्य—यह भी विव ६६ की व्याख्या में समझा दिया गया है। वहाँ जो कुछ चन्द्रमा के विषय में कहा गया है वही सूर्य के सम्बन्ध में भी लागू हो सकता है।

स्थित्यर्ध और विमर्दार्ध जानने की रीति

ग्राह्मग्राहकसंयोगिवयोगौ दलितौ पृथक् । विक्षेपवर्गहीनाभ्यां तद्वगभ्यामुभे पदे ॥१२॥ षष्ठ्या संगुष्य सूर्येन्द्वोः भुष्त्यन्तरिवमाजिते । स्यातां स्थितिविमर्दार्घे नाडिकादिफले तयोः ॥१३॥



अनुवाद—(१२) छाद्य और छादक के बिम्बों को जोड़कर और घटाकर प्रत्येक का आधा करके अलग-अलग रखो । प्रत्येक के वर्ग से चंद्रमा के विक्षेप के वर्ग को घटाकर शेष का वर्गमूल निकालो । (१३) प्रत्येक के वर्गमूल को ६० से गुणा करके गुणनफल को सूर्य और चन्द्रमा की स्पष्ट गतियों के अन्तर से भाग दे दो । भाग देने से जो लब्धि आवेगी वह स्थित्यर्घ और विमर्दार्घ होंगे ।

विज्ञान भाष्य—ग्रहण जितने समय तक रहता है उसके आधे समय को स्थित्यधं और सर्वग्रास ग्रहण जितने समय तक रहता है उसके आधे को विमर्दाधं कहते हैं। अथवा स्थां काल से ग्रहण के मध्यकाल तक के समय को स्थित्यधं और सम्मीलन काल से मध्यकाल तक के समय को विमर्दाधं कहते हैं। स्थित्यधं का दूना करने से जो आता है वह कुल ग्रहण काल है और विमर्दाधं का दूना कर देने से जो आता है वह सर्वग्रास ग्रहण का समय है।

चित्र १०० में छ प क्रान्तिवृत्त, च प चंद्र कक्षा, प चन्द्रमा का पात, छ भूछाया का केन्द्र, च स्पर्श काल के समय चन्द्रमा का केन्द्र, चा सम्मीलन-काल के समय चन्द्रमा का केन्द्र, चि उन्मीलन के समय चन्द्रमा का केन्द्र, ची मोक्षकाल के समय चन्द्रमा का केन्द्र और फ ग्रहण के मध्यकाल के समय चन्द्रमा का केन्द्र है। यहाँ सुविधा के लिए भूछाया को स्थिर मान लिया गया है इसलिए चन्द्रमा की गति अपनी कक्षा में सापेक्ष है जैसा कि चित्र ६० में च ब रेखा से दिखलाया गया है। इसलिए यह सिद्ध है कि चन्द्रमा जिस गति से च रेखा पर जाता हुआ दिखलाया गया है वह चन्द्रमा और सूर्य की स्पष्ट गतियों का अन्तर है। यदि यह मान लिया जाय कि छ प च एक समतल त्रिभुज (plane triangle) है तो कोई हजें न होगा। ऐसी दशा में जब कि च फ छ कोण समकोण हो और छ फ पर्वान्तकालिक चन्द्रमा का शर हो तब

च फ=
$$\sqrt{a}$$
 छ $^{2}$  — छ फ $^{2}$ 

$$= \sqrt{aig} = \sqrt{$$

यदि चन्द्रमा और सूर्यं की स्पष्ट दैनिक गतियों का अंतर चा--रा हो तो जितनी देर में चन्द्रमा इसी गति से च फ मार्ग चलेगा वह इस प्रकार ज्ञात होगा--

जब चन्द्रमा चा — रा भाग ६० घड़ियों में चलता है तब च फ भाग

यदि च फ की जगह इसका ऊपर बतलायी गयी रीति से जाना हुआ मान रखा जाय तो स्थित्यर्ध काल यह होगा—

$$\frac{\xi_{0}}{\exists i - \tau i} \times \sqrt{\left[\left(\frac{\exists \dot{x} | \textbf{a} + \dot{y} \cdot \textbf{n} | \textbf{a} + \dot{a}}{2}\right)^{2} - (\exists \dot{x} \cdot \textbf{n} \cdot \tau)^{2}} \right]}$$

$$u = \frac{\exists \dot{x} | \textbf{a} + \dot{y} \cdot \textbf{n} | \textbf{a} + \dot{y} | \textbf{a} + \dot{y} \cdot \textbf{n} | \textbf{a} + \dot{$$

इस सूत्र को सरल किया जाय तो यह रूप होगा-

इसी प्रकार

$$= \sqrt{\left[\left(\frac{9\pi n \ln n + n - \pi n \ln n}{2}\right)^{2} - (\pi n n n n)^{2}\right]}$$

इसलिए विमर्दार्ध काल

यदि स्माबिम्ब — चंद्रबिम्ब को मानान्तरखंड लिखा जाय और इस सूत्र को

सरल किया जाय तो

विमर्दार्ध = 
$$\frac{६० \ \text{षड} \times \sqrt{\text{(मानान्तर खंड + शर)}}{\text{चंद्र और सूर्यं की स्पष्ट दैनिक गतियों का अन्तर}}$$

इतके सरल करने पर जो समय आवेगा वह घड़ियों में होगा। परन्तु यह स्थूल होगा क्यों कि इसकी गणना में सूर्य और चन्द्रमा की स्पष्ट दैनिक गतियों का अन्तर तथा पर्वान्तकालीन चन्द्रशर लिये गये हैं जो स्पर्श या सम्मालनकाल की स्पष्ट गतियों और शर से बहुत भिन्न होंगे। इसलिए आवश्यक यह है कि पर्वान्तकाल के कुछ पहले और पीछे की प्रत्येक घड़ी या घंटे की स्पष्ट गतियों का अन्तर और चन्द्रशर निकाल कर गणना की जाय। यदि ऊपर के नियम से ही स्थित्यर्ध और विमर्दार्ध काल जाना जावें तो चाहिए कि पर्वान्त काल से इतना पहले के सूर्य, चन्द्रमा, राहु और चन्द्र शर के स्पष्ट स्थान निकाल कर इनसे किर स्थित्यर्ध काल और निमर्दार्ध काल जाना जावे । ये पहले की अपेक्षा अधिक शुद्ध होंगे। इसी प्रकार कई बार स्थित्यर्ध काल और विमर्दार्ध काल जौर विमर्दार्ध काल और विमर्दार्ध काल कौर विमर्दार्ध काल कौर विमर्दार्ध काल होंगे ऐसी किर भिन्न न हो सकेगा। यही शुद्ध स्थित्यर्धकाल और विमर्दार्ध काल होंगे ऐसी किया को असकृतकर्म कहते हैं। इसी की रीति अगले दो श्लोकों में बतलायी गयी है।

असकृत्कर्म से स्थित्यर्ध और विमर्दार्ध काल जानना—

स्थित्यघंनाडिकाभ्यस्ता गतयष्यिष्टिभाजिता: । लिप्तादि प्रग्रहे शोध्यं मोक्षे देयं पुनः पुनः ॥१४॥ तद्विक्षेपः स्थितिदलं विमर्दाधं तथाऽसकृत् । संसाध्यमन्यथा पाते तल्लिप्तादिफलं स्वकम् ॥१५॥

अनुवाद—(१४) सूर्यं, चन्द्रमा और पातकी दैनिक गितयों को स्थित्यर्ध काल से (जो घड़ियों में होता है) गुणा करके साठ से भाग देने पर यह जात होता है कि सूर्यं-चन्द्रमा और पात स्थित्यर्ध काल में कितना चलते हैं। इन परिमाणों को क्रमणः पर्वान्तकालीन सूर्य और चन्द्रमा के भोगांशों से घटा देने पर सूर्य और चन्द्रमा के स्पर्शंकालीन भोगांश आ जाते हैं और जोड़ देने पर इनके मोक्षकालीन भोगांश आ जाते हैं और जोड़ देने पर इनके मोक्षकालीन भोगांश आ जाते हैं। (११) परन्तु स्पर्शकालीन पात का भोगांश जानने के लिए स्थित्यधं काल में पात जितना चलता है उसको पर्वान्तकालीन पात के भोगांश में जोड़ना चाहिए और मोक्षकालीन पात का भोगांश जानने के लिए उसको पर्वान्तकालीन पात के भोगांश से घटाना चाहिए क्योंकि पात की गित उलटो होती है। इस प्रकार स्पर्शकालीन सूर्य चन्द्रमा और पात के भोगांश से चन्द्रमा का शर और सूर्य चन्द्रमा की स्पष्ट गितयों को जान कर स्थित्यर्ध और विमर्दार्ध काल किर निकाले। इसी प्रकार कई बार के असकृत् कर्म से स्पर्श और मोक्ष काल का ज्ञान सूक्ष्मतापूर्वक हो सकता है। इसी प्रकार सम्मीलन और उन्मोलन काल की शुद्धता भी जाननी चाहिए।

विज्ञान भाष्य —इसकी उपपत्ति पिछले पृष्ट में बतलायी जा चुकी है इसलिए अधिक त्रिखने की आवश्यकता नहीं है।

स्पर्श और मोक्षकाल तथा सम्मीलन और उन्मीलन जानने की रीति—

स्फुटतिथ्यवसाने तु मघ्णग्रहणमादिशेत्। स्थित्यधंनाडिकाहोने ग्रासो मोक्षस्तुसंग्रुते ॥१६॥ तद्वदेव विमर्दार्थ नाडिकाहोन संग्रुते। निमीलनोन्मीलनाख्ये भवेतां सकल ग्रहे॥१७॥

अनुवाद—(१६) स्पष्ट तिथि के अंत में अर्थात् पूर्णिमा और अमावस्या क अन्त में ग्रहण का मध्यकाल होता है। इस समय से स्थित्यधकाल घटा देने पर स्पर्शकाल का समय आता है और जोड़ देने पर मोक्षकाल का समय आता है। (१७) इसी प्रकार ग्रहण के मध्यकाल में विमर्दाध काल घटा देने पर सर्वग्रास ग्रहण के आरम्भ काल अर्थात् सम्मीलन काल का पता लग जाता है और जोड़ देने पर उन्मीलन काल अर्थात् सर्वग्रास ग्रहण के अंतकाल का पता लग जाता है। विज्ञान भाष्य यह स्वयम् इतना स्पष्ट है कि अधिक लिखने की आवश्य-कता नहीं है।

अब यह भी बतला देना आवश्यक है कि अन्य प्रथा के अनुसार ग्रहण का मध्यकाल, स्पर्शकाल, मोक्षकाल, सम्मीलनकाल और उन्मीलनकाल कैसे जाने जाते हैं?

चित्र दें में दिखलाया गया है कि पूर्णमासी के अन्त में चन्द्रमा और भूछाया के भोगांश समान होते हैं। इसलिए घ घड़ी उपरान्त चन्द्रमा और भूछाया के भोगांशों का अन्तर घ × (चा − रा) के समान होगा जब कि चा और रा चन्द्रमा और सूर्य अथवा भूछाया की प्रतिघड़ी की भोगांश गित हो। यदि चन्द्रमा के शर की गित प्रतिघड़ी शा हो तो घ घड़ी के उपरान्त इसके शर में घ × शा के समान परिवर्तन हो जायगा। यदि पूर्णिमान्तकाल में चन्द्रमा का शर श हो तो घ घड़ी के उपरान्त इसका शर श − घ × शा होगा। इसलिए घ घड़ी के उपरान्त चन्द्रमा और भूछाया के केन्द्रों का अन्तर मा यह होगा:—

मा=
$$\sqrt{[ घ (चा-रा) ]^{*}+(श-घ \times शा)^{?}}$$

क्योंकि चन्द्रमा और भूछाया के भोगांशों का अन्तर भुज, चन्द्रमा का शर कोटि और दोनों के केन्द्रों का अन्तर कर्ण के समान होगा जैसा कि स्पर्शकाल और सम्मीलनकाल के समय की दशा चित्र १०० में दिखलायी गयी है। इस समीकरण के दोनों पक्षों का वर्ग कर देने से

यह घ का वर्ग समीकरण है जिससे घ के दो मान ज्ञात होते हैं। इससे सिद्ध होता है कि पूर्णिमान्त के पहले और पीछे २ बार चन्द्रमा भूछाया से समान अन्तर पर आता है। यदि मा के स्थान में मानैक्च खंड का मान रखकर घ के दो मान निकाले जायँ तो यह स्पर्शकाल और मोक्षकाल के समय होंगे। यदि यह दो मान काल्पनिक हों तो समझना चाहिए कि ग्रहण नहीं लगेगा, यदि समान हों तो समझना चाहिए कि ग्रहण का आरम्भ और अन्त एकसाथ होगा अर्थात् चन्द्रमा भूभा को केवल स्पर्श करता हुआ निकल जायगा परन्तु ग्रहण नहीं लगेगा।

यदि मा के स्थान में मानान्तर खंड का मान रखकर घ के दो मान निकाले जायँ तो सर्वग्रास ग्रहण के आरम्भ काल और अन्त काल अथवा सम्मीलन और उन्मीलन काल के समय ज्ञात होंगे। यदि यह दो मान काल्पनिक हों तो सझमना चाहिए कि सर्वग्रास ग्रहण नहीं लगेगा और यदि दोनों मान समान हों तो समझना चाहिए कि सर्वग्रास ग्रहण का आरम्भ और अन्त एकसाथ ही होगा अर्थात् जैसे ही चन्द्रमा का पूरा बिम्ब छाया में आवेगा वैसे ही छाया के बाहर भी होने लगेगा।

इस समीकरण से घ के दोनों मान नीचे लिखे सूत्र के अनुसार होंगे :--

घ = 
$$\frac{2 \cdot \pi \cdot \pi \cdot \pm \sqrt{8\pi^{2} \cdot \pi^{2} - 8 \left[ (\pi - \tau)^{2} + \pi r^{2} \right] \left[ \pi^{2} - \pi r^{2} \right]}}{2 \left[ (\pi - \tau)^{2} + \pi r^{2} \right]}$$

$$= \frac{\pi \cdot \pi \cdot \pm \sqrt{\pi^{2} \cdot \pi^{2} \cdot \pi^{2} \left[ (\pi - \tau)^{2} + \pi r^{2} \right] \left[ \pi^{2} - \pi r^{2} \right]}}{(\pi - \tau)^{2} + \pi r^{2}}$$

घ के इन दोनों मानों के योग का आधा

$$\frac{$$
श. शा  $}{(\pi - \tau)^2 +$ शा $^2$ 

यही ग्रहण का मध्यकाल है, अर्थात् पूर्णिमान्त के इतने ही समय उपरान्त ग्रहण का मध्य होता है।

सूर्य, चन्द्रमा के विषुवांश और क्रान्ति से भी ग्रहण का स्पर्श काल, सम्मीलन-काल इत्यादि जानने की रीति है जो उपर्युक्त रीति से बहुत कुछ मिलती-जुलती है परन्तु वह विस्तार भय से यहां नहीं लिखी जायगी।

यहां यह बतला देना आवश्यक समझ पड़ता है कि सूर्य-सिद्धान्त में स्पर्श काल और मोक्ष काल इत्यादि के जानने का जो नियम दिया गया है उससे सिद्ध होता है कि ग्रहण का मध्य काल पूर्णिमा के अन्त में होता है परन्तु ऊपर बतलायो गयी दूसरी रीति में ग्रहण का मध्य काल पूर्णिमान्त के कुछ उपरान्त आता है। दूसरी रीति बिलकुल शुद्ध है और पहली कुछ स्थूल। इसका कारण चित्र ६० से स्पष्ट हो जाता है। ग्रहण का मध्यकाल उस समय होता है जिस समय चन्द्रमा भूभा से निकटतम अन्तर अर्थात् फ पर होता है जब कि छ फ चन्द्रमा की कक्षा पर लम्ब होता है। ऐसी दशा में चन्द्रमा का शर पूर्णिमान्त काल के शर से कुछ छोटा होता है और चन्द्रमा भी पूर्णिमान्त काल के स्थान च से कुछ आगे बढ़ा रहता है।

यह जानना कि ग्रास का परिमाण स्पर्शकाल से किस समय पर कितना होता है—

इष्टनाडीविहीनेत स्थित्यर्घेनाकंचन्द्रयो: । भुक्त्यन्तरं समाहन्यात् षष्ट्याप्ताः कोटिलिप्तिकाः ॥१८॥ भानोग्रंहं कोटिलिप्ता मध्यस्थित्यर्घं सङ्गुणाः । स्फुटस्थित्यर्घसम्भक्ताः स्फुटाः कोटिकलाः स्मृताः ॥१६॥

## क्षेपो भुजस्तयोर्वगं धुतेमू लं श्रव: स्मृत:। मानयोगार्धत: प्रोज्झ्य ग्रासस्तात्कालिको भवेत्।।२०॥

अनुवाद—(१८) ग्रहण के आरम्भ काल से कुछ घड़ी पीछे परन्तु मध्य ग्रहण के पहले ग्रास का परिमाण कितना होता है यह जानने के लिए इष्ट घड़ी को स्थित्यर्धकाल से घटाकर शेष को चन्द्रमा और सूर्य की दैनिक स्पष्ट गतियों के अन्तर से गुणा करके गुणनफल को ६० से भाग दे दो। इस भागफल को कोटिकला कहते हैं जब कि दैनिक गतियां कलाओं में प्रकट की गयी हों। (१६) सूर्य ग्रहण का ग्रासमान जानने के लिए ऊपर की रीति से निकाली गयी कोटिकला को मध्य स्थित्यर्ध से गुणा करके गुणनफल को स्पष्ट स्थित्यर्ध से भाग देने पर जो आता है उसे स्पष्ट कोटिकला कहते हैं। (२०) उस समय के चन्द्रमा के शर को भुज मानकर इसके वर्ग को कोटिकला के वर्ग में जोड़कर योगफल का वर्गमूल निकालने से जो कर्ण आये उसे मानैक्य खंड से घटाने पर जो आवे वही तात्कालिक ग्रास होता है।

विज्ञान भाष्य इस नियम की उपपत्ति चित्र ६८, ६६ और १०० के संबंध में अच्छी तरह समझायी गयी है । १६-१७ ग्लोकों के विज्ञान भाष्य में जो सूत्र मा $=\sqrt{[ घ (चा - रा) ]^2 + (श - घ × शा)^2}$  स्थापित किया गया है वह इसी नियम का दूसरा रूप है। इस सूत्र में घ पर्वान्तकाल से पहले या पीछे का समय है परन्तु नियम में स्पर्शकाल के उपरान्त का इष्टकाल माना गया है इसलिए स्थित्यर्ध से इष्टकाल घटाने का आदेश है। ऐसा करने से जो आवे उसको घ की जगह रखकर सूत्र को सरल करने पर मा का जो परिमाण आवेगा उसी को मानैक्य खंड से घटाने पर तात्कालिक ग्रास का परिमाण जाना जा सकता है। यहां घ (चा – रा) ही कोटिलिप्ता है क्योंकि चा - रा सूर्य और चन्द्रमा की प्रति घड़ी की गतियों का अन्तर है। यदि दैनिक स्पष्ट गतियों का अन्तर दिया हुआ हो तो इसको ६० से भाग देना पड़ता है जैसा कि नियम में बतलाया गया है। श — घ 🗙 शा तात्कालिक शर है और मा भूभा तथा चन्द्रमा के केन्द्रों का तात्कालिक अन्तर है। यह अन्तर मानैक्यखंड से जितना कम होता है वही ग्रास का परिमाण है जिसकी व्याख्या चित्र ६६ के सम्बन्ध में अच्छी तरह की गयी है । उस चित्र से भिन्नता केवल इतनी है कि उसमें चन्द्रमा और भूभा के केन्द्रों की निकटतम दूरी ली गयी है जो श 🗙 कोज्या ई के समान होती है और वहाँ वह दूरी ली गई है जो स्पर्शकाल से इष्ट घड़ी उपरान्त होती है।

यदि मानैक्च खंड अर्थात् भूभा और चन्द्रमा के व्यासार्धों के योग को पहले की तरह म अक्षर से सूचित किया जाय तो स्पर्शकाल से घ घड़ी उपरान्त ग्रास का परिमाण यह होगा:—

ग्रास=म 
$$-\sqrt{\left\{\left(\text{स्थ}-ਬ\right)\times\frac{\exists i-t}{\xi \circ}\right\}^2+श^2}$$

जहाँ स्थि स्थित्यर्ध के लिए, श चन्द्रमा के तात्कालिक शर के लिए और चा - रा सूर्य चन्द्रमा के दैनिक गतियों के अन्तर लिए लिखा गया है। यदि चा - रा प्रति घटी का अन्तर हो तो ६० से भाग देने की आवश्यकता नहीं पड़ेगी।

सूर्य ग्रहण के सम्बन्ध की बात आगे आनेवाले सूर्य ग्रहणाधिकार में बतलाई जायगी।

मध्य ग्रहण के उपरान्त परन्तु मोक्षकाल से कुछ घड़ी पहले ग्रास का 'परिमाण—

> मध्यग्रहणतश्चोध्वंम् इष्टनाडीविशोधयेत्। स्थित्यर्घान्मौवितकाच्छेषात् प्राग्वच्छेषस्तु मौक्षिके॥ १॥

अनुवाद—(२१) जब यह जानना हो कि मध्य ग्रहण के उपरान्त मोक्षकाल से कुछ घड़ी पहले ग्रास का परिमाण क्या है तब मोक्षकाल सम्बन्धी स्थित्यर्ध से इष्ट घड़ी घटाकर जो शेष बचे उससे ऊपर के १८-२० घलोकों में बतलायी गयी रीति के अनुसार ग्रासमान निकाले। इससे यह जाना जायगा कि मोक्षकाल से इष्ट घड़ी पहले चन्द्रमा का कितना ग्रस्त भाग शेष है।

विज्ञान भाष्य—यह नियम १८-२० श्लोकों में बतलाये गये नियम के समान है। उससे यह जाना जाता है कि इष्टकाल में कितना भाग ग्रस्त हो जाता है और इससे यह जाना जाता है कि इष्टकाल में कितना ग्रस्त भाग शेष रहता है क्योंकि मध्य ग्रहण के पहले जिस क्रम से ग्रस्त भाग की वृद्धि होती है, मध्यग्रहण के उपरान्त ठीक उसके विलोम क्रम से ग्रस्त भाग की क्षीणता होती है।

ग्रास का परिमाण ज्ञात हो तो इष्टकाल जानना ग्राह्मग्राहकयोगार्थात् प्रोष्ट्य संख्रज्ञलिष्तिकाः । तहर्गात्प्रोष्ट्य तत्कालविक्षेपस्य कृति पदम् ॥२२॥ कोटिलिप्ता रवेः स्पष्टस्थित्यर्थेनाहता हृताः । मध्येन कोटिलिप्ताभिस्थितवद्ग्रासनाडिकाः ॥२३॥

अनुवाद—(२२) मानैक्य खंड से ग्रस्त भाग की कला को घटाकर शेष का वर्ग करो और इसके वर्ग से चन्द्रमा के तात्कालिक शर के वर्ग को घटा दो और शेष का वर्गमूल निकालो तो (२३) कोटिलिप्ता का मान ज्ञात होगा। सूर्यग्रहण में इस कोटिलिप्ता को स्पष्ट स्थित्यर्ध से गुणा करके गुणनफल को मध्यम स्थित्यर्ध से भाग देने पर जो आता है वह कोटिकला है। इसी कोटिकला से स्थित्यर्धकाल जानने की रीति से घड़ी बनावे अर्थात् कोटिकला को ६० से गुणा करके सूर्य और चन्द्रमा की दैनिक गतियों के अन्तर से भाग दे। जो भागफल आवे उसको स्थित्यर्धकाल से घटा दे तो यह ज्ञात होगा कि स्पर्शकाल के उपरान्त कितनी घड़ी बीती है। इसी का नाम ग्रासनाड़िका है।

विज्ञान भाष्य—यह नियम १८-२० श्लोकों में बतलाये गये नियम का विलोम है। वहां यह बतलाया गया है कि आरम्भ काल से इष्ट घड़ी उपरान्त ग्रास का परिमाण क्या होता है और यहां यह बतलाया गया है कि यदि ग्रास का परिमाण ज्ञात हो तो इष्टकाल कैसे जाना जाता है। इसलिए इसकी उपपत्ति भी वही है। इसका रूप यह है:—

वलन जानना—

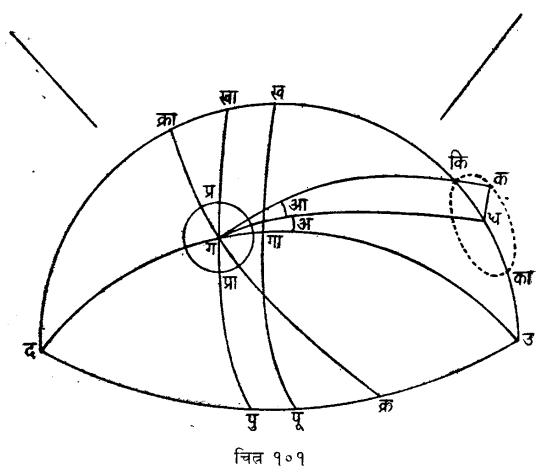
नतज्याक्षज्योर्घातः त्रिज्याप्तस्तस्य कार्मु कम् । तदंशास्सौम्ययाम्यास्ते पूर्वापरकलापयोः ॥२४॥ राशित्रययुताद्ग्राह्यात्कान्त्यंशै दिक्समे युतात् । भेदेऽन्तराज्ज्यावलनसप्तत्यंशोऽङ्गुलात्मिका ॥२५॥

अनुवाद—(२४) छाद्य ग्रह के समप्रोतवृत्त के नतांश की ज्या को इष्ट स्थान के अक्षांश की ज्या से गुणा करके गुणनफल को ग्रह के अहोराववृत्त की विज्या से भाग दे दे, और भागफल का धनु बनावे। यही धनुग्रह का आक्षवलन कहलाता है। यदि ग्रह पूर्वक पाल में हो अर्थात् यामोत्तरवृत्त से पूर्व हो तो आक्षवलन उत्तर की ओर होता है और यदि ग्रह पिन्छम कपाल में हो अर्थात् यामोत्तरवृत्त से पिन्छम हो तो आक्षवलन दक्षिण की ओर होता है। (२५) ग्रह के सायन भोगांश में ६० अंश जोड़ने से जो भोगांश आवे उसकी क्रान्ति (स्पष्टाधिकार श्लोक २८ के अनुसार) निकाले अर्थात् उसको परमक्रान्ति ज्या से गुणा करके (अहोराववृत्त की) विज्या से भाग दे दे। भाग-पिल आयनवलन कहलाता है। यह (क्रान्ति) उत्तर या दक्षिण की ओर होगी। यदि आक्षवलन और आयनवलन दोनों की दिशा एक ही हो तो जोड़ दे और भिन्न हो तो घटा दे। ऐसा करने से जो कुछ आवे वह स्फुटवलन कहलाता है। इसकी ज्या को ७० से भाग देने पर वलन का अंगुलादि मान ज्ञात होता है।

विज्ञान भाष्य—यह जानने के लिये कि ग्रहण का स्पर्श, मोक्ष इत्यादि छाद्य ग्रह के किस विन्दु से आरम्भ या अन्त होता है, स्फुटवलन की आवश्यकता पड़ती है।

छाद्य ग्रह के पूर्व या पिन्छम विन्दु से जितने कोण पर क्रान्तिवृत्त उत्तर या दक्षिण होता है उसी को स्फुटवलन कहते हैं। ग्रह बिम्ब का पूर्व और पिन्छम विन्दु इस प्रकार जाना जाता है—ग्रह के केन्द्र से क्षितिज के उत्तर-दक्षिण विन्दुओं को जाता हुआ एक महावृत्त खींचते हैं जिसे उस ग्रह का समप्रोतवृत्त (circle of position) कहते हैं। यह समप्रोतवृत्त सममण्डल से समकोण बनाता है। सममण्डल के समानान्तर ग्रह बिम्ब के केन्द्र से जो ऊर्ध्व वृत्त खींचा जाता है वह भी समप्रोतवृत्त से समकोण पर होता है। यह ऊर्ध्ववृत्त ग्रह-बिम्ब के किनारे के जिन विन्दुओं पर काटता है उनमें से जो पूर्व की ओर होता है उसे ग्रह का पूर्व विन्दु और जो पिन्छम की ओर होता है उसे ग्रह का पूर्व विन्दु और जो पिन्छम की ओर होता है उसे ग्रह का पूर्व विन्दु और सब बातें स्पष्ट होती हैं।

चित्र १०१ से सिद्ध है कि क्रान्तिवृत्त क्र ग क्रा ग्रह बिम्ब के प्राच्य विन्दु से पुग क्र कोण के अन्तर पर है। इसी अन्तर को स्फुटवलन कहते हैं। यह जानने के



उ ध ख द=इष्ट स्थान का यामोत्तर वृत उ पू द=इष्ट स्थान का क्षितिजवृत्त (पूर्वार्ध)

१. देखो त्रिप्रश्नाधिकार पृष्ठ २२८

उ, द, पू = क्षितिज के उत्तर, दक्षिण और पूर्व विन्दु

ख=खस्वस्तिक

ख पू = सममण्डल

क्र क्रा-क्रान्तिवृत्त

ग=छाद्य ग्रह के बिम्ब का केन्द्र

उ ग द=ग विन्दु का समप्रोतवृत्त (circle of position)

ध=उत्तरीय आकाशीय ध्रुव

क = कदम्ब (क्रान्तिवृत्तीय ध्रुव)

क का कि — कदम्ब वृत्त (वह वृत्त जिस पर कदम्ब अहोरात्न में ध्रुव की परिक्रमा करता है)

ख गा = समप्रोत वृत्त का नतांश

का = कदम्ब का स्थान जब सायन कर्क यामोत्तर वृत्त पर होता है

कि = कदम्ब का स्थान जब सायन मकर यामोत्तरवृत्त पर होता है

ग ध = ग्रह का ध्रुवान्तर

ग क=ग्रह का कदम्बान्तर

कोण उ ग ध=ग्रह का आक्षवलन

कोण ध ग क = ग्रह का आयनवलन

कोण उ ग क = ग्रह का स्फुटवलन

कोण क्र ग पु=ग्रह का स्फुटवलन

खा प्र ग प्रा पु = ग्रह के केन्द्र से जाता हुआ सममण्डल का समानान्तर वृत्त

प्रा = ग्रह बिम्ब का प्राच्य (पूर्वी) विन्दु

प्र=ग्रह बिम्ब प्रतीच्य (पिच्छमी) विन्दु

लिए समप्रोत वृत्त उग और कदम्बप्रोत वृत्त क ग के बीच का कोण उग क जानने की आवश्यकता पड़ती है क्योंकि उग और क ग क्रमानुसार खा ग पु और क्र ग क्रा से समकोण पर हैं इसलिए पहले दो के बीच का कोण पिछले दो के बीच के कोण के समान होगा। इसलिए स्फुटवलन उग क कोण के समान हुआ जो उग ध और ध ग क नामक दो भागों में विभक्त किया जा सकता है। कोण उग ध को आक्षवलन और कोण ध ग क को आयनवलन कहते हैं। चित्र से स्पष्ट है कि कोण उग क का परिमाण जानने के लिए आक्षवलन और आयनवलन को जोड़ना पड़ेगा। परन्तु यदि क ग कदम्बप्रोतवृत्त उग और ध ग के बीच में हो तो आक्षवलन से आयनवलन घटाने पर स्फुटवलन आता है। चित्र में ग्रह पूर्व कपाल में अर्थात् यामोत्तर वृत्त के

पूर्व दिखलाया गया है। ऐसी दशा में स्फुटवलन प्राच्य विन्दु से उत्तर की ओर होता है। यदि इसी तरह दूसरा चित्र बनाकर ग्रह पिच्छम कपाल में दिखलाया जाय तो उससे स्पष्ट होगा कि स्फुटवलन ग्रह के प्राच्य विन्दु से दिखल की ओर होता है। इस प्रकार श्लोक २४ के उत्तरार्ध की उत्पत्ति सिद्ध होती है। आक्षवलन का परिमाण गोलीय तिभुज ग ग ध से इस प्रकार जाना जाता है:—

गोलीय तिभुज उ ग ध में,

<u>ज्या (उ ग ध) = ज्या (ग उ ध) = ज्या (ख गा)</u>

<u>ज्या (ध उ) ज्या (ग ध) ज्या (ध्रुवान्तर)</u>

क्योंकि उ ख और उ गा ६०° के समान हैं इसलिए इनके बीच का कोण गा उ ख अथवा ग उ ध ख गा के समान हुआ जो समप्रोतवृत्त का नतांश है। ज्या (ध्रुवान्तर) = ग्रह की क्रान्ति कोटि ज्या = ग्रह की द्युज्या = ग्रह के अहोरात्रवृत्त की तिज्या; ज्या (ध उ) = अक्षांश की ज्या = अक्ष ज्या

इसलिए

ज्या (उ ग ध) =  $\frac{3 m \, \sqrt{3} \, \sqrt{3}$ 

इस तरह श्लोक २४ का पूर्वार्ध भी सिद्ध हो गया। यहाँ विजया का अर्थ २४३६ नहीं है वरन् अहोरावृद्धत्त की विजया है जो ग्रह की क्रान्ति कोटि ज्या के समान होती है और नत ज्या का अर्थ ग्रह के नतांश खग अथवा नतकाल खधग की ज्या नहीं है वरन् समप्रोतवृत्त का नतांश खगा है। भास्कराचार्यजी ने इसका परिमाण जानने के लिए यह नियम बतलाया है कि स्पर्शकाल में छाद्य ग्रह का जो नतकाल हो उसको ६० से गुणा करके यदि सूर्यग्रहण हो तो दिनार्धमान और चन्द्रग्रहण हो तो राव्यर्धमान से भाग दे दो। इसका कारण यह जान पड़ता है कि जब दिनार्धमान या राव्यर्धमान में छाद्य ग्रह ६०० ऊपर चढ़ता है तो नतकाल में जितना चढ़ेगा वही उसका नतांश है परन्तु यह नियम स्थूल है। जान पड़ता है कि सूर्य-सिद्धान्त ने भी छाद्य ग्रह के नतांश खग की ज्या के लिए ही नत ज्या लिखा है न कि खगा के लिए क्योंकि खगा का परिमाण जानने के लिए कोई नियम नहीं बतलाया गया है। यह भी सम्भव है कि नतकाल खधग की ज्या के लिए भी नत ज्या लिखा गया हो। परन्तु यह दोनों अर्थ शुद्ध नहीं हैं। इसलिए मैंने अनुवाद में इसका अर्थ समप्रोतवृत्त के नतांश की ज्या किया है।

१. देखो स्पष्टाधिकार पृष्ठ २०७। २. गणिताध्याय पृष्ठ १२२

समप्रोतवृत्त का नतांश ख गा अथवा कोण ख उ ग गोलीय विकोणमिति के आधार पर इस प्रकार शुद्धतापूर्वक जाना जा सकता है :—

पहले ग्रह के नतकाल से उसका नतांश खग पृष्ठ २६२ में सिद्ध किये गये सूत्र (ख) से जान लेना चाहिए। फिर नतांश की सहायता से कोण ध खग पृष्ठ २७६ में सिद्ध किये गये सूत्र से जानना चाहिए। जब नतांश खग और कोण ध खग अथवा उ खग ज्ञात हो गये तब गोलीय तिभुज ख खग के तीन अङ्ग अर्थात् दो भुज उ ख और खग तथा इनके बीच का कोण जानकर कोण ख उ ग सहज ही जाना जा सकता है क्योंकि

कोस्परे (ख ग) × ज्या (ख उ)

=कोज्या (ख उ) कोज्या (उ ख ग) — कोस्परे (ख उ ग) ९ ज्या (उख ग)

परन्तु यहाँ ख उ≔६०°, इसलिए ज्या (ख उ)≔९ और कोज्या (ख उ)≔०

ं. को स्परे (ख ग) = कोस्परे (ख उ ग) ज्या (उ ख ग)

कोस्परे (ख उ ग) 
$$=\frac{$$
कोस्परे (ख ग)  $}{$  ज्या (उ ख ग)

=ज्या (उ ख ग) स्परे (ख ग)

परन्तु कोण उ ख ग=६०° + ∠पू ख ग =६०° + अ ग्रा²

- ं. ज्या (उ ख ग) = ज्या (६०° ┼ अग्रा) = कोज्या (अ ग्रा)
- ःः स्परे (ख उ ग)=अग्रा कोटिज्या ४ नतांश स्पर्शरेखा

इसलिए सिद्ध हो गया है कि ग्रह के समप्रोतवृत्त की नतांश-ज्या को जानने के लिए ग्रह की अग्रा की कोटिज्या को ग्रह के नतांश स्पर्शरेखा से गुणा कर देना चाहिये।

इस प्रकार ख उ ग कोण अथवा ख गा धनु का मान जान कर इसकी ज्या को पृष्ठ ४७८ के सूत्र (१) में उत्थापित करने से आक्षवलन का मान ज्ञात होगा।

१. देखो Todhunter and Leathem's Spherical Trigonometry, PP. 26.

२. देखो पृष्ठ २७६'

आयनवलन का मान इस प्रकार जाना जा सकता है:—ं
गोलीय त्रिभुज क ग ध में

ज्या ८ क ग ध = ज्या ८ ग क ध

ज्या (क ध) = ज्या (ग ध)

ज्या ८ क ग ध = ज्या (क ध) × ज्या ८ ग क ध

ज्या (ग ध)

यहाँ क ध कदम्ब से ध्रुव का अन्तर है जो सूर्य की परम क्रान्ति के समान होता है। ग ध ध्रुव से ग्रह का अन्तर है जिसकी ज्या ग्रह की क्रान्ति कोटिज्या के समान है और कोण ग क ध, ग के कदम्ब प्रोतवृत्त ग क और अयनवृत्त क ध के बीच में है। पृष्ठ २०० के चित्र ३६ से स्पष्ट है कि दक्षिणायन विन्दु द वसंत संपात से ६०° आगे और उत्तरायण विन्दु व वसंत संपात से २७०° आगे है अर्थात् दिक्षणायन और उत्तरायण विन्दुओं से जाता हुआ अयनवृत्त वसंत संपात से ६०° और २७०° के अन्तर पर क्रान्तिवृत्त को समकोण पर काटता है। उसी चित्र से यह भी प्रकट है कि ग के कदम्ब प्रोतवृत्त प क और अयनवृत्त द ध क के बीच का कोण द क ग या द क प के समान है जो प द धनु के भी समान हुआ। ग्रह का भोगांश व प धनु है। इसलिए व प और प द का योग ६०° के समान हुआ अर्थात् प द की ज्या व प की कोटिज्या के समान है। इस प्रकार यह सिद्ध होता है कि ग्रह के कदम्बप्रोत वृत्त और अयन वृत्त के बीच के कोण की ज्या ग्रह के भोगांश की कोटिज्या के समान होती है। इसलिए

परम क्रान्ति ज्या × ग्रह की भोगांश कोटिज्या ज्या ∠क ग ध= ग्रह की क्रान्ति कोटिज्या .....(२)

इस प्रकार क ग ध कोण का मान अथवा आयनवलन सिद्ध होता है। २५वें श्लोक के पूर्वार्ध में संक्षेप में केवल इतना बतलाया गया है कि ग्रह के भोगांश में ६०° जोड़ने से जो कुछ आवे उसकी क्रान्ति निलाले अर्थात् इसकी ज्या को परम क्रान्ति ज्या से गुणा करके ग्रह के अहोराव्रवृत्त की विज्या से भाग दे दो। परन्तु अहोराव्रवृत्त की विज्या — क्रान्तिकोटि ज्या (देखो पृष्ठ २०७) और ग्रह के भोगांश में ६०° जोड़कर जो आता है उसकी ज्या ग्रह के भोगांश की कोटि ज्या के समान होती है क्योंकि यदि भ भोगांश हो तो

ज्या (भ+६०°)=को ज्या भ (देखो पृष्ठ १२६—१२८)

जब भोगांश ६ राशि से कम होता है तो क्रान्ति उत्तर होती है और ६ राशि से अधिक होता है तो क्रान्ति दिक्खन होती है। इसी तरह जब भ + ६०° ६ राशि से अधिक हो तो ८क गध को दिक्खन समझना चाहिए और ६ राशि से कम हो तो उत्तर समझना चाहिए।

आक्षवलन और आयनवलन दोनों की दिशाएँ एक ही हों तो जोड़ने से और भिन्न हों तो इनके अन्तर से स्पष्ट वलन का परिमाण जात होता। यह चित्र १०१ से ही स्पष्ट है।

आक्षवलन और आयनवलन के सूत्रों से यह भी निश्चय किया जा सकता हैं कि इनके मान किस समय सबसे अधिक और किस समय शून्य हो सकते हैं। उदाहरण के लिए आयनवलन के सूत्रों को लीजिए। इस समीकरण के दाहिनी ओर ३ गुणक हैं जिनमें परमक्रान्ति ज्या अचल है परन्तु ग्रह की भोगांश कोटि ज्या और क्रान्ति कोटि ज्या चल हैं। जिस समय भोगांश शून्य होगा उस समय ग्रह वसंत संपात पर होगा इसलिए इसकी क्रान्ति भी शून्य होगी। ऐसी दशा में इनकी कोटि ज्याओं का मान २ होगा। इसलिए आयनवलन परम क्रान्ति के समान अर्थात् २३°२७' होगा। यही बात शरद् सम्पात पर भी होगी। यही बात भाष्कराचार्य जी ने गोलाध्याय के ग्रहण वासना के ३०वें श्लोक में लिखी है। इसी प्रकार जब भोगांश ६०° या २७०° होगा तब भोगांश कोटि ज्या शून्य होगी परन्तु क्रान्ति कोटि ज्या शून्य नहीं होगी क्योंकि क्रान्ति २४° के लगभग होगी इसलिए आयन वलन भी शून्य होगा इत्यादि।

यहाँ तक तो यह बतलाया गया कि स्फुट बलन का परिमाण अंशों या कलाओं में कैंसे जाना जाता है। यदि यह जानना हो कि चित्र खींचते समय अंगुल से नाप कर कैंसे काम लिया जाय तो स्फुट बलन की ज्या को ७० से भाग देने पर अंगुलों में बलन का परिमाण आ जाता है। ऐसा २५ वें ग्लोक में बतलाया गया है। इसकी उपपत्ति यह है कि छाद्य ग्रह के बिम्ब का चित्र खींचने के लिए ४६ अंगुल का व्यासार्ध मानकर वृत्त खींचने की परिपाटी थी। यह १२ अंगुल के गंकु के चौगुने के लगभग होता है और इस प्रकार एक अंगुल ७० कला के लगभग होता है क्योंकि विजया का मान साधारणतः ३४३८ कलाओं का समझा जाता है और ४६ × ७० = ३४३०, जो ३४३८ के बहुत निकट है।

अंगुलों में बिम्ब का मान जानना-

### सोन्नतं दिनमानार्धं दिनार्धाप्तफलेन तु । छिन्दाद्विक्षेपमानानि तान्येषामङ्गुलानि तु ॥२६॥

अनुवाद — (२६) इष्ट समय में छाद्य ग्रह का जो उन्नत काल हो उसको दिनमान और दिनार्धमान के योग में जोड़ कर योगफल को दिनार्धमान से भाग दे दो। इस भागफल से विक्षेप, छाद्य और छाद्यक ग्रहों के कलात्मक बिम्बों को भाग दे देने से इनके बिम्बों के अंगुलात्मक मान ज्ञात हो जायँगे।

विज्ञान भाष्य - पृष्ठ ३८२ में बतलाया गया है कि वर्तन के कारण उदय अस्त होते हुए सूर्य का आकार बड़ा देख पड़ता है। यही दशा चन्द्रमा की भी होती है । यह बात हमारे आचार्यों को भी ज्ञात थी । यह तो निश्चय ही था कि उदय या अस्त होते हुए सूर्य और चन्द्रमा के यथार्थ पिंड में कोई अन्तर नहीं पड़ता इसलिये हमारे आचार्यों ने यह कल्पना की थी कि उदय या अस्त काल के सूर्य या चन्द्रमा के बिम्ब मान को अंगुलों में प्रकट करने के लिए ३ कला का अंगुल माना जाय और जब यह पिंड ख-स्वस्तिक में हों तब ४ कला का अंगुल माना जाय<sup>२</sup>। ऐसा करने से आकारों में जिस प्रकार की भिन्नता देख पड़ती है वैसी ही भिन्नता उनके अंगुलात्मक मानों में भी हो जायगी। यह तो हुई उदय या अस्त होते हुए बिम्ब-मानों और ख-स्वस्तिक में स्थित बिम्बमानों की बात। यदि ग्रह ख-स्वस्तिक और क्षितिज दोनों के बीच में हो तो उसके बिम्ब का अंगुलात्मक मान जानने के लिए अनुपात से इस प्रकार काम लेते थे। क्षितिज से खमध्य अथवा यामोत्तर वृत्त तक जाने में अंगुल का मान ३ कला से ४ कला हो जाता है तो उदय काल या अस्त काल से इष्ट काल तक जो उन्नत काल है उसमें अंगुल का मान क्या होगा। परन्तु उदय काल से यामोत्तर वृत्त तक जाने में जितना समय लगता है उसे दिनार्धमान कहते हैं । इसलिए जब दिनार्धमान में अंगुल के मान में एक कला का अन्तर पड़ जाता है तब उन्नत काल में कितना अन्तर पड़ेगा । यह अन्तर 

अंगुलात्मक मान जानने के लिए १ अंगुल का मान ३  $+\frac{3 - 7 - 7}{6 - 100}$  दिनार्ध मान लेना चाहिए। इसलिए इष्ट काल में

 9 अंगुल =  $3 + \frac{3-n\pi}{6}$   $3-n\pi$   $3-n\pi$ 

१. देखो गणिताध्याय पृष्ठ १२४

२. भास्कराचार्य ने २।। कला और ३।। कला का अंगुल माना है। देखो गणिताध्याय पृष्ठ १२४।

# 

इस प्रकार २६वें श्लोक की उपपत्ति सिद्ध हुई। परन्तु यहां यह बतला देना आवश्यक है कि आकाशीय पिंड का आकार उदय से लेकर यामोत्तर वृत्त तक एक क्रम से नहीं घटता इसलिए अनुपात से ग्रह का आकार जानना शुद्ध नहीं है जैसा ३६५ पृष्ठ में दी हुई वर्तन की सारणी से स्वयं प्रकट होता है।

उदाहरण—संवत् १६८१ वि० की श्रावणी पूर्णिमा के चन्द्रग्रहण की गणना—

## सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार-

पहले इस दिन के सूर्य, चन्द्रमा, और राहु को स्पष्ट करना चाहिए। इसलिए यह जानना आवश्यक है कि कलियुग से इस दिन तक का अहर्गण क्या है।

किलयुग के आरंभ से विक्रमी संवत् के आरंभ तक ३०४४ वर्ष विक्रम के आरंभ से १६८१ वि० की मेष संक्रान्ति तक १६८१ ,, किलयुगादि से ,, ,, ,, ,, ,, ,, १ सौर वर्ष=३६४.२४८७४६ सावन दिन १८२४ सौर वर्ष=४०२४ ×३६४.२४८७४६ सावन दिन =१८३५४२४.२४८६

यह कलियुग के आरम्भ से १६८१ वि० की मध्यम मेष संक्रान्ति तक का समय है। स्पष्ट मेष संक्रान्ति २.१७०७ दिन पहले ही हो जाती है। इसलिए इसको घटा देने पर १६८१ वि० के मेष संक्रान्ति काल तक का समय १८३५४२३.०७८२ सावन दिन हुआ।

अब यह देखना है कि मेष संक्रान्ति के दिन कौन तिथि थी।
९ चान्द्र मास = २६ ४३०४८८ सावन दिन

इससे उपर्युक्त सावन दिनों को भाग देने पर लब्धि बीते हुए चान्द्रमासों की संख्या होगी और शेष ५ ४४२२३६ सावन दिन चैत्र की मध्यम अमावस्या से मेष संक्रान्ति तक का समय होगा। इसलिए चैत्र की मध्यम अमावस्या से ५ ४४२२३६ दिन उपरान्त मेष की संक्रान्ति लगी। इससे यह सिद्ध होता है कि इस वर्ष मलमास नहीं लगेगा, क्योंकि जब वैशाख कृष्ण ४ के उपरांत मेष संक्रान्ति होती है तब वर्ष

में कोई महीना मलमास का पड़ता है । इस प्रकार चैन्न की अमावस्या श्रावणी पूर्णिमा तक ४।। चान्द्रमास होते हैं ।

> 9 चान्द्रमास = २६ ५३०५८८ दिन ४ ,, = १९८ १२२३५२ दिन आधा ,, = १४७६५२६४ ,, ∴ ४॥ ,,= १३२ ८८७६४६ ,,

इसलिए १६८१ वि० के चैत्र की मध्यम अमावास्या से १३२ ८८७६४६ दिन उपरान्त श्रावण की मध्यम पूर्णिमा का अन्त होगा । परन्तु चैत्र की अमावास्या से ८ ४४२२३६ सावन दिन पर स्पष्ट मेष-संक्रान्ति होती है इसलिए स्पष्ट मेष-संक्रान्ति काल से १३२ ८८७६४६—८ ४४२२३६ = १२४ ४४५४१० दिन उपरान्त श्रावण की मध्यम पूर्णिमा का अंत होगा ।

किलयुगादि से १६६१ की मेष संक्रान्ति तक १८३५४२३ ०७८२ दिन मेष-संक्रान्ति से श्रावणी पूर्णिमा तक १८३५४७ ५२३६ दिन किलयुगादि से श्रावणी पूर्णिमा तक १८३५४७ ५२३६ दिन

इसलिए १६८१ वि० की श्रावणी पूर्णिमा की मध्य राति का अहर्गण १८३४५४७ हुआ। इसकी गुद्धता की परीक्षा करने के लिए यह जानना चाहिए कि इस अहर्गण से श्रावणी पूर्णिमा का बार ठीक आता है कि नहीं। इसलिए इसको ७ से भाग देना चाहिए। सात से भाग देने पर २६२२२१ सप्ताह आते हैं और शेष कुछ नहीं बचता। इसलिए सिद्ध होता है कि श्रावणी पूर्णिमा गुरुवार को थी क्योंकि कलियुग का आरम्भ सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार गुरुवार की मध्यराति को हुआ था। इस प्रकार संवत् १६८१ वि० की श्रावणी पूर्णिमा गुरुवार की मध्यराति का अहर्गण १८३४५४७ हुआ।

इसी अहर्गण से श्रावणी पूर्णिमा की अर्ध्य रात्नि काल के सूर्य, चन्द्रमा, चन्द्रोच्च, राहु इत्यादि के स्थान तैराशिक से जानने चाहिए। मध्यमाधिकार में बतलाया गया है कि एक महायुग में १५७७६१७८२८ सावन दिन होते हैं जिनमें सूर्य के ४३२०००० भगण, चंद्रमा के ५७७५३३३६ भगण, चन्द्रोच्च के ४८८२०३ भगण और राहु के २३२२३८ भगण होते हैं, इसलिए १८३५५४७ दिनों में

	भगण	राशि	अंश	कला	
सूर्य के	५०२५	३	२६	४६.७४	हुए
चंद्रमा के	६७ <b>१</b> ८२	5	२३	३६.५५	"
चंद्रोच्च के	५६७	90	२८	३४.०२	"
राहु के	२७०	9	२६	६ : न	"

सूर्य और चंद्रमा के पूरे भगणों के छोड़ देने पर जो शेष रह जाते हैं वहीं श्रावणी पूर्णिमा की मध्यराद्रि काल में इनके मध्यम स्थान हैं। परन्तु चन्द्रोच्च और राहु के पूरे भगणों को छोड़ देने से जो शेष बचते हैं उनमें कुछ संस्कार करना पड़ता है क्योंकि कलियुग के आदि में चन्द्रोच्च कर्क के आदि विन्दु पर और राहु तुला के आदि विन्दु पर थे और राहु की गित उलटी होती है इसलिए श्रावणी पूर्णिमा की मध्य राद्रि के समय

चन्द्रोच्च का स्थान ३ रा+ १० रा25° ३४'0२= १रा25° ३४'0२ राहु का स्थान ६रा- १रा 25° ६'5=8रा ३° ५३'2

सूर्य के मन्दोच्च की गति इतनी मन्द है कि इसका स्थान २रा १७०१७ ५२ ही मान लेना चाहिए ।

सूर्य का मन्द केन्द्र ➡२ रा १७०१७ . ५२ ─३ रा २६०५६ . ७५

.'. चौथे पाद का गम्य भाग = १<sup>रा</sup> १२°४२'२ = ४२°४२'.२

सूर्य की स्फुट मन्द परिधि

यही सूर्य का मन्दफल है क्योंकि इसका धनु इसी के समान होगा। यह ऋणात्मक है क्योंकि मन्द केन्द्र तुलादि है।

इसलिए मध्य रात्रि का स्पष्ट सूर्य

१. मध्यमाधिकार श्लोक ५७,५८ और पृष्ठ ५०

२. स्पष्टाधिकार पृष्ठ १४६

ःद्रमा का मन्द केन्द्र= १ रा<sub>२५</sub>० ३४'.०२ — ६ रा२३०३६'.२१

. . दूसरे पाद का गम्य भाग=५५°५' २

चन्द्रमा की स्फुट मन्द परिधि

$$= 32^{\circ} - 20' \times \frac{933331}{3835}$$

$$= 32^{\circ} - 20' \times \frac{2595}{3835}$$

$$= 32^{\circ} - 95' = 39^{\circ}88' = 9508'$$

$$= 32^{\circ} - 95' = 39^{\circ}88' = 9508'$$

$$= 32^{\circ} - 95' = 32^{\circ}88' = 9508'$$

$$= 32^{\circ} - 32^{\circ}88' = 9508'$$

इसका धनु भी इतना ही होगा। इसलिए चन्द्रमा का मन्दफल=४°५'.४

यह धनात्मक है क्योंकि चन्द्रमा का मन्द केन्द्र अजादि ६ राशियों में है। इसलिए मध्यरावि का स्पष्ट चन्द्रमा

= 285'.8=8°5'.8

= 
$$\xi^{\tau 1}$$
 ? 3  $\xi'$  · ? + 8 °  $\xi'$  · 8 =  $\xi^{\tau 1}$  ? 6 ° 8  $\xi'$  · 9 =  $\xi^{\tau 1}$  ? 6 ° 8  $\xi'$ 

सूर्य और चन्द्रमा के स्पष्ट स्थानों से ज्ञात होता है कि चन्द्रमा सूर्य से १८०० आगे नहीं है वरन् कुछ कम है इसलिए पूर्णिमान्त काल मध्यरावि से कुछ पीछे होगा जब चन्द्रमा और सूर्य का अन्तर ठीक १८०० होता है। यह जानने के लिए कि पूर्णिमान्त काल कब होगा हमें सूर्य और चन्द्रमा की स्पष्ट गतियां जाननी चाहिये। हमें यह मालूम है कि

सूर्य की मध्यम दैनिक गति  $\chi \epsilon' \epsilon,''$ चन्द्रमा की ,,  $\varphi \epsilon \circ' \exists \chi'',$ चन्द्रोच्च की ,,  $\xi' \vartheta \circ \varphi'', = \xi' \cdot \vartheta,$ और चन्द्रमा की दैनिक केन्द्र गति  $\vartheta \epsilon \epsilon \delta' \chi \delta''$  होती है।

इसलिए सूर्य की स्पष्ट दैनिक गति (देखो स्पष्टाधिकार पृ० १५८)

$$= x £' = x'' - \frac{575}{79500} \times \frac{958 \times x£' = x''}{775}$$

$$= x £' = x'' - 9' 3£''$$

$$= x 6' 7£'' = x 6' . x$$

चन्द्रमा की दैनिक गित उपर्युक्त रीति से नहीं निकल सकती क्योंकि चन्द्रमा की गित बहुत तीब्र होती है। इसलिए चन्द्रमा की दैनिक गित जानने के लिए पूर्ण-मासी के उपरान्त शुक्रवार की मध्यराित का चन्द्रमा स्पष्ट करना अच्छा है।

पूर्णमासी की अर्धराति का मध्यम चन्द्र = ६रा२३०३६ / २० चन्द्रमा की दैनिक मध्यम गति = १३०१० / ५८

..प्रतिपदा की मध्यम रात्रि का चन्द्रमा = १०रा६०४६' ७६

का चन्द्रोच्च = १रा२८०३४ + ६ %

...प्रतिपदा की मध्यरात्रि का चन्द्र मन्द केन्द्र

= 9 पाद + २9° ५9' स्वल्पान्तर से

∴ दूसरे पाद का गम्य भाग = ६८°६′

चन्द्रमा की स्फुट परिधि= $32^{\circ}-70^{\prime}\times\frac{40^{\circ}}{3835}$ 

$$=32^{\circ}-20' \times \frac{3929}{3835}$$

$$=32^{\circ}-92'$$

..भुजफल = 
$$\frac{9£09 \times 399£}{79500} = 759$$

इसका धनु भी इतना ही होगा। इसलिए मन्दफल=२८९'=४°४९'

ं प्रतिपदा की मध्यम रात्रि का स्पष्ट चन्द्र = १० रा ६०४० / +४०४ / = १० रा ११०३ १ और पूर्णिमा की ,, ,, = $\xi$  रा २७°४ द' दोनों का अन्तर =  $93^\circ 83'$ 

इसलिए १ सावन दिन में चन्द्रमा सूर्य की अपेक्षा ७६५ ४ अधिक चलता है।

पूर्णिमा की मध्य रात्रि का चन्द्रमा  $\stackrel{\cdot}{\epsilon}$  २७°४७'.६ ,, ,, सूर्य ३ रा २८°३०'.७ दोनों का अन्तर= $\stackrel{\cdot}{\xi}$  रा २६°१६'.६

यह अन्तर ६ राशि से ४३'.१ कम है। इसलिए जब चन्द्रमा सूर्य से इतना और आगे बढ़ेगा तब पूर्णिमान्त काल होगा। परन्तु ६० घड़ी में चन्द्रमा सूर्य से ७६५'-५ आगे बढ़ता है। इसलिए ४३'-१ वह  $\frac{83.9 \times 60}{964.9}$  घड़ी में पूरा करेगा जो ३ घड़ी २३ पल होता है। इसलिए गुरुवार की मध्य रावि से ३ घड़ी २३ पल उपरान्त पूर्णिमान्त का अन्त हुआ।

अब पूर्णिमान्त काल के सूर्य और चन्द्रमा को स्पष्ट करना चाहिए। सूर्य की स्पष्ट दैनिक गति = ५७ र.५

· ... ३ घड़ी २३ पल की गति = ३ ९४ " : ४ = ३ - २४

मध्य रात्रि कालिक सूर्य== ३ रा २८०३० ..७

...पूर्णिमान्तकालिक सूर्य = ३ रा २५°३३'. $\xi$  = 995°३४' चन्द्रमा की स्पष्ट दैनिक गति = ५२३'

... ३ घड़ी २३ पल की गति==४६'२४" ==४६'.४

मध्य रात्रिकालिक चन्द्रमा == ६ रा २७°४७ .६

... पूर्णिमान्तकालिक चन्द्रमा = £ <sup>रा</sup> २५°३४' = २६५°३४' राह की दैनिक गति = ३'99''

... ३ घड़ी ३ पल की गति = ११" = २"

मध्य राविकालिक राहु  $= 8^{-71} 3^{\circ} 43^{\circ}$ . राहु की गति उलटी होती है इसलिए इसमें से ३ घड़ी ३ पल की गति

घटाने से पूर्णिमान्तकालिक राहु= $8 \times 3^{\circ} \times$ 

$$=\frac{392\times200}{3835}=24$$

∵े पूर्णिमान्तकालिक चन्द्रशर⇒२५′

यह शर क्रान्तिवृत्ति से उत्तर है क्योंकि राहु से चंद्रमा ६ राशि से कम है ॥ (स्पष्टा० श्लोक ७,)

पूर्णिमान्तकालिक राहु=
$$973^{\circ}$$
५३'
,, ,, सूर्य= $995^{\circ}$ 38'
दोनों का अंतर =  $4^{\circ}$ 98'

जो चन्द्रग्रहण की लघुतम सीमा ६° से कम है। इसलिए चन्द्रग्रहण अवश्य लगेगा। (चन्द्रग्रहणाधिकार पृष्ठ ४६३)

चन्द्रग्रहणाधिकार श्लोक १,३ के अनुसार

सूर्यंबिम्ब का स्फुट व्यास
$$=\frac{\xi \chi \circ \circ \times \chi \circ ' \gamma \xi' '}{\chi \xi' \varsigma' '}$$
 योजन 
$$=\frac{\chi \circ \circ \times \zeta \circ ' \circ \chi \circ '}{\Im \xi \circ ' \circ \chi \circ } \times \frac{1}{\Im \xi \circ } \times \frac{1}{\Im \xi$$

= ३३:३१ कला

श्लोक ४, ५ के अनुसार चन्द्रकक्षा में भूछाया का योजनात्मक व्यास

$$=\frac{9500 \times 573}{950 \times 573} - \left(\frac{5500 \times 597}{5500 \times 500} - 9500\right) \times \frac{850}{5500}$$
 योजन

<sup>\*</sup>चन्द्रमा का शर उसी प्रकार निकाला जाता है जिस प्रकार सूर्य की क्रान्ति स्पष्टाधिकार के २८वें श्लोक के अनुसार निकाली जाती है। ४०३० सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार चन्द्रमा का परम शर हैं।

इसको १५ से भाग देकर सरल करने पर चंद्रकक्षा में भूछाया का कलात्मक व्यास अथवा भूभाबिम्ब =  $90 \frac{2}{13} \times \frac{52}{050 \times 52} - 32 \times \frac{52}{15} + 0.500$  = 999.90 - 39.99 + 0.55 = 59.58

चंद्रग्रहण में भूछाया ही छादक होती है। इसलिए छादक का व्यासार्ध == < 'दिश - २ = ४३' दि७

चन्द्रमा का स्फुट व्यास = ३३ . ३१

- .. छाद्य का व्यासार्ध=३३'.३१÷२=१६'.६६
- .'. मानैक्य खंड=४३'.६७+१६'.६६=६०'.६३

और मानान्तर खंड = ४३'.६७ - १६.६६ = २७'.३१

यह चन्द्रबिम्ब के व्यास से बड़ा है। इसलिए सर्वग्रास ग्रहण लगे**या (देखो** पृ० ४६० और श्लोक ११)।

पृष्ठ ४६६ के अनुसार,

स्थित्यर्ध = 
$$\frac{\xi_0 \text{ घडी} \times \sqrt{\{(\xi_0.\xi_3 + \xi_4) (\xi_0.\xi_3 - \xi_4)\}}}{6\xi_4.\xi_4}$$
 घड़ी
$$= \frac{\xi_0 \times \sqrt{\{\xi_1.\xi_2 \times \xi_4 \times \xi_4\}}}{6\xi_4.\xi_4}$$
 घड़ी
$$= \frac{\xi_0 \times \chi_1.\xi_2 \xi_1}{6\xi_4.\xi_4}$$
 घड़ी
$$= \frac{\xi_0 \times \chi_1.\xi_2 \xi_2}{6\xi_4.\xi_4}$$
 घड़ी
$$= \frac{\xi_0 \times \sqrt{\{\chi_0.\xi_2 + \xi_4\}}}{6\xi_4.\xi_4}$$
 घड़ी
$$= \frac{\xi_0 \times \chi_1.\xi_2 \times \chi_2.\xi_4}{6\xi_4.\xi_4}$$
 घड़ी
$$= \chi_1.6 \text{ पल} = \chi_2 \text{ पल}$$

यह पहले बतलाया जा चुका है कि गुरुवार की मध्य रावि से ३ घड़ी २३ पल उपरान्त पूर्णिमा का अन्त हुआ । इस समय से स्थित्यर्ध काल घटाने पर ग्रहण का स्पर्श काल होगा और विमर्दार्ध काल घटाने से सम्मीलन काल आ जायगा । ... स्पर्श काल == ३ घड़ी २३ पल -- ४ घड़ी २० पल =- ४७ पल अर्थात् मध्य रावि से ४७ पल पहले ग्रहण का स्पर्श होगा। सम्मीलन काल == ३ घड़ी २३ पल-४२ पल

= २ घड़ी ३१ पल

अर्थात् मध्य रात्रि के २ घड़ी ३१ पल उपरान्त सर्वग्रास ग्रहण का आरंभ होगा अथवा पूरा चन्द्रबिम्ब छाया में प्रवेश हो जायगा।

इसी प्रकार उन्मीलन काल = ३ घड़ी २३ पल + ५२ पल

= ४ घड़ी १५ पल, मध्यरात्रि के उपरान्त

और

मोक्ष काल = ३ घड़ी २३ पल + ४ घड़ी २० पल

= ७ घड़ी ४३ पल, मध्य राति के उपरान्त

यह समय उज्जैन का मध्य काल है अर्थात् उज्जैन में मध्यम मध्य राति से ५७ पल पहले ग्रहण का स्पर्श, २ घड़ी ३१ पल उपरान्त सम्मीलन, ४ घड़ी १५ पल उपरान्त उन्मीलन और ७ घड़ी ४३ पल उपरान्त मोक्ष होंगे। किसी अन्य स्थान में किस समय स्पर्श सम्मीलन इत्यादि होगा, यह जानने के लिए उस स्थान का देशान्तर काल मध्यमाधिकार श्लोक ६३, ६४ के आधार पर जोड़ना चाहिए यदि स्थान उज्जैन से पूर्व हो और घटाना चाहिए यदि स्थान उज्जैन से पूर्व हो और घटाना चाहिए यदि स्थान उज्जैन से पान्छम हो। ऐसा करने से उस स्थान के मध्यम काल के अनुसार स्पर्श काल, सम्मीलन काल इत्यादि ज्ञात होंगे। यदि यह जानना हो कि उस स्थान में सूर्योदय से कितनी घड़ी पल उपरान्त स्पर्श, सम्मीलन इत्यादि होगा तो मध्यम काल में काल समीकरण का संस्कार करके स्पष्ट काल निकालना होगा और उस दिन की सूर्य की क्रान्ति निकाल कर चर काल का भी संस्कार करना होगा।

इस दिन का काल-समीकरण—

सूर्य का मध्यम भोगांश = प्रायः ४ राशि = १२०° अयनांश = लगभग २२°४०'

ं. सूर्य का सायन भोगांश = १४२°४०'

इसलिए विप्रश्नाधिकार पृष्ठ ३४७ के सूत्र (८) अथवा पृ० ३५० के सूत्र (क) के अनुसार काल समीकरण सहज ही निकाला जा सकता है। सूत्र (क) के अनुसार, काल-समीकरण = 994.954 ज्या (982.86)

- १४७ दे६५ ज्या (२×१४२°४०')

= ११४ २ ज्या (१८०° + ४१°४') - १४८ ज्या १८५°२०'

= -994.7 ज्या ४9°8'—9४६ ज्या (३६०° – ७४°४०') =  $-994.7 \times .549 + 985 \times .541$  ७४°४०' =  $-994.7 \times .549 + 985 \times .5588$ = -94.9 + 987.9 = 59 असु = +99 पल

धन का चिह्न यह प्रकट करता है कि इस दिन के किसी स्पष्ट काल में १९ पल जोड़ने से जो आता है वही उस समय का मध्यक काल है। इसलिए इस दिन जब धूप घड़ी के अनुसार रात के १२ बजेंगे तब मध्यम घड़ी में १२ बजकर १९ पल हुआ रहेगा।

## प्रातःकाल की सूर्य की क्रान्ति -

मध्य रात्ति के सूर्य का स्पष्ट भोगांश ३ रा २५०३० % अथवा ३ रा २५०३० है। परन्तु मध्यम प्रातः काल ६ बजे माना जाता है इसलिए मध्यम प्रातः काल के ४५ घड़ी उपरान्त मध्य रात्ति होती है। सूर्य की स्पष्ट दैनिक गति ५७ ५ है। इसलिए ४५ घड़ी में इसकी गति ४३ के लगभग होती है। इस प्रकार उदयकाल में सूर्य का भोगांश ३ रा २५०३ — ४३ = ३ रा २७०४ द इसमें अयनांश २२०४० जोड़ा तो आया ४ रा २००२ । यही सूर्य का उदयकालिक सायन भोगांश है। इसलिए पृष्ठ ३०६ के अनुसार

सूर्य की उदयकालिक क्रान्ति ज्या = ज्या ४ रा २०°२५'  $\times$  २६७६ = ज्या ३६°३२'  $\times$  २६७६ = १३३६  $\times$  २६७६ = २४२१

#### 😲 सूर्य की उदयकालिक क्रान्ति — १४°३६'

काशी का अक्षांश२५°२०' है। इसलिए इस दिन काशी में उदयकालिक सूर्य की चरज्या = स्परे१४°३६'  $\times$  स्परे२५°२०'

= . 4 ≤ 4 × . 8 6 ₹ 8

- ∴ चरांश=७°५'
- ...चरकाल = ७१ पल यह धनात्मक है क्योंकि क्रान्ति उत्तर है।

उज्जैन से काशी का पूर्व देशान्तर १ घड़ी १२ पल ५० वि० (देखो पृष्ठ ६६) अथवा १ घड़ी १३ पल है।

उज्जैन के स्पर्श काल में काशी का देशान्तर १ घड़ी १३ पल जोड़ने पर काशी के मध्य रात्रि से — ५७ पल — १घड़ी १३ पल पर अर्थात् १६ पल पर काशी में ग्रहण का स्पर्श देख पड़ेगा।

परन्तु मध्यम मध्य रात्नि से ११ पल ऊपर स्पष्ट मध्य रात्नि होती है। इसलिए स्पष्ट मध्य रात्नि से १६ पल — ११ पल = ५ पल उपरान्त काशी में ग्रहण का स्पर्श देख पड़ेगा।

इस दिन का चर काल + ७१ पल = + १ घड़ी ११ पल है। इसलिए सूर्योदय से १ घड़ी ११ पल पर धूप घड़ी में ६ बजेगा।

इसलिए सूर्योदय से प्रातः काल के ६ बजे तक

प्रातः काल के ६ बजे से मध्य रावि तक = ४५ घड़ी ० पल मध्य रावि से स्पर्श काल तक = ० घड़ी ५ पल योग ४६ १६

इस प्रकार यह सिद्ध हो गया कि सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार काशी में चन्द्रग्रहण का स्पर्श सूर्योदय से ४६ घड़ी १६ पल के उपरान्त होगा।

काशी में सर्वग्रास ग्रहण का आरम्भ काल इस प्रकार जाना जाता है :— घडी उज्जैन की मध्यम मध्य राव्रि से सम्मीलन-काल तक का समय 39 काल-समीकरण घटाया \* -99 उज्जैन की स्पष्ट मध्यरावि से सम्मीलन काल तक का समय २० काशी का पूर्व देशान्तर 93 ६ बजे प्रातःकाल से मध्यरात्रि तक चरकाल 99 योग 85

\* काल-समीकरण यद्यपि धनात्मक है तथापि यहाँ घटाया गया है इसका कारण यह है कि जब स्पष्ट काल ज्ञात रहता है तब उसमें धनात्मक काल-समीकरण जोड़ने से जो आता है वह मध्यम काल होता है परन्तु जब मध्यम काल ज्ञात हो और स्पष्ट काल जानना होता है तब धनात्मक काल समीकरण मध्यम काल से घटाना पड़ता है क्योंकि स्पष्ट काल मध्यम काल से कम होता है। अर्थात् काशी में सूर्योदय से ४६ घड़ी ४४ पल पर सर्वग्रांस ग्रहण का आरम्भ होगा और पूरा चन्द्रबिम्ब अन्धकारमय हो जायगा।

स्पर्श काल में स्थित्यर्ध काल का दूना जोड़ देने से मोक्षकाल और सम्मीलन-काल में विमर्दार्ध का दूना जोड़ देने से उन्मीलन काल ज्ञात हो जायँगे।

स्थित्यर्ध=४ घड़ी २० पल

- ,. ग्रहण की स्थिति == घड़ी ४० पल स्पर्शकाल ४६ घड़ी १६ पल, सूर्योदय से
- ... मोक्षकाल ५४ घड़ी ५६ पल ''
  विमर्दार्ध == ५४ पल
- .. विमर्द अथवा सर्वग्रास ग्रहण की स्थिति = १ घड़ी ४४ पल सम्मीलन-काल सूर्योदय से ४६ ४४ पर .. उन्मीलनकाल सूर्योदय से ५१ २८ पर

#### सब का सार

उपर्युक्त गणना के अनुसार बापूदेव शास्त्री के पत्ना के अनुसार

	घ०	पल	घ∙	पल
स्पर्श	४६	१६	४६	5
सम्मील	न ६६	88	४८	३६
.मध्य	५०	३६	५०	४०
उन्मील	न ५१	२८	५२	४३
मोक्ष	५४	५६	ሂሂ	99

म० म० बापूदेव शास्त्री के पत्ने में ग्रहण काल के सम्बन्ध में जो समय दिये हैं वे नाविक पञ्चाङ्ग (Nautical almanac) से बिलकुल मिलते-जुलते हैं। इसिलए ये समय बिल्कुल शुद्ध हैं। सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार निकाले हुए समय इनसे बहुत भिन्न हैं। इसिलए अब यह देखना है कि इस भिन्नता का कारण क्या है?

सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार ग्रहण के जो मूलाङ्क आये हैं उनकी तुलना ज्योति-र्गणित से निकाले हुए मूलाङ्कों से करने पर देख पड़ता है कि सूर्य और चंद्रमा के भोगांश दोनों रीतियों के अनुसार प्रायः एकसे हैं परन्तु राहु के भोगांशों में बड़ा अन्तर है जिसके कारण चंद्रमा के शर में महान् अन्तर पड़ जाता है। इसलिए यह जानना आवश्यक है कि यदि राहु का यथार्थ भोगांश नवीन रीति से जानकर चंद्रमा का शर जाना जाय और इसी शर से चंद्र-ग्रहण की गणना की जाय तो क्या आता है। ज्योतिर्गणित के अनुसार राहु का भोगांश १२०°४' ५ होता है। इस ग्रंथ के अनुसार इस वर्ष का अयनांश २२°४७' होता है परन्तु सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार १६७६ वि० की मेष संक्रान्ति जिस ममय हुई थी उस समय अयनांश २२°३७' ३८" १ था (देखो पृ० २५२)। दो वर्ष में अयनांश की वृद्धि

- **=**₹5″.8838×5+.000999×33
- =996" ३२६७+ .009
- = 996".3266
- **= 9' ५७"**.३३

१६८१ वि० की मेष संक्रान्ति से १२४ दिन बाद श्रावण को पूर्णिमा हुई इसलिए १२४ दिन में अयनांश की वृद्धि १६"-६३ होगी। इसलिए श्रावणी पूर्णिमा के दिन अयनांश = २२ $^{\circ}$ ३७'३५"-१'4'5+1 $^{\circ}$ 1 $^{\circ}$ 1 $^{\circ}$ 2 $^{\circ}$ 5

=??° ३٤' ५४"

= २२°४० रवल्पान्तर से

इससे प्रकट है कि ज्योतिर्गणित का मेष विन्दु सूर्य सिद्धान्त के मेष विन्दु से इस वर्ष ७ आगे था। इसलिए जब ज्योतिर्गणित के अनुसार राहु का भोगांश १२०°४ .५ है तब सूर्य-सिद्धान्त के मेष-विन्दु से स्पष्ट राहु का भोगांश १२०° १९'५ होगा। राहु के इसी भोगांश से चन्द्रमा का शर जानकर ग्रहण काल जानने से यह पता चलेगा कि केवल राहु की गति में संशोधन कर देने से सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार निकाला हुआ ग्रहण काल यथार्थता से कितना भिन्न है।

पूर्णिमान्त काल का स्पष्ट चंद्रमा सूर्य-सिद्धान्तानुसार २६८°३४

राहु दृग्गणितानुसार १२०°१९'.५

दृग्गणित अथवा ज्योतिर्गणित के अनुसार चन्द्रमा का परमशर ५°६' होता है न कि ४°३०' जैसा कि सूर्य-सिद्धान्त में लिखा है । इसलिए चन्द्रमा की पूर्णिमान्त<del>-</del> कालिक शरज्या

इसलिए पूर्णिमान्तकालिक चन्द्र शर भी द. ७६ ही हुआ। चन्द्र शर के इसी मान को मानैक्य खंड और मानान्तर खंड के साथ रख कर गणना करने से पहले की तरह

ग्रास का परिमाण = ६०'.६३ - द'.७६ = ५१'.८७

६० घड़ी 
$$\times \sqrt{\left\{ \left( ६०.६३ + ८.७६ \right) \left( ६०.६३ - ८.७६ \right) \right\}}$$

=  $\frac{}{}$ 
 $= \frac{}{}$ 
 $= \frac{}{}$ 

= ४ घड़ी ४२ पल

इसलिए ग्रहण स्थिति काल = ६ घड़ी २४ पल

= २ घड़ी **१**<sup>.</sup>६५ पल

इसलिए विमर्द अथवा सर्वेग्रास स्थिति काल=४ घड़ी ३ पल के लगभग

घ. पल

पूर्णिमान्त काल = 3 २३ मध्यरात्रि के उपरान्त स्थित्यर्ध घटाया = 8 ४२ स्पर्श काल = 9 9 ६

ऋण चिह्न प्रकट करता है कि १ घड़ी १६ पल मध्यरात्नि से पहले का समय है। पहले लिखे हुए सब संस्कार संक्षेप में यों लिखे जाते हैं:—

	घड़ी	पल
स्पर्श काल	<del></del> 9	98
काशी का देशान्तर	<del> </del>	१३

काल समीकरण	<del>-</del> 0	99
चरकाल	49	99
मध्यम प्रातःकाल से } मध्यम मध्यरात्नि तक }	+81	0
काशी के सूर्योदय से } ट्रिंग्स्पर्शकाल का आरम्भ	४५	५४ पर होगा ।
पूर्णिमान्त काल	Ą	२३ मध्यराति के उपरान्त
विमर्दार्ध	<del>-</del> २	<b>q</b> ·७
सम्मीलन काल	٩	२१ ३ मध्यरात्रि के उपरान्त
काशी का देशान्तर	+9	93
काल समीकरण	<b>-</b> 0	99
चरकाल	<del>+</del> 9	99
प्रातःकाल से मध्य <b>}</b> रात्नि तक	४४	0
काशी के सूर्योदय के । सर्वग्रास का आरम्भ	४८	३४ <sup>.</sup> ३ पर होगा ।
विमर्द काल	8	₹.8

∴.काशी के सूर्योदय से उन्मीलन ५२ ३३ ७ पर होगा

इसी प्रकार स्पर्शकाल में ग्रहण स्थिति काल जोड़ने से काशी के सूर्योदय से ५५ घड़ी १८ पल पर ग्रहण का मोक्ष होगा।

इस प्रकार यह सिद्ध होता है कि सूर्य-सिद्धान्त के राहु के भोगांश की जगह राहु का यथार्थ भोगांश प्रयोग करने से सर्वग्रास ग्रहण का आरम्भ और अन्त यथार्थता के बहुत निकट हो जाता है। इन सब बातों से जान पड़ता है कि सूर्य-सिद्धान्त में राहु का भगण काल बहुत अशुद्ध है। इसकी अपेक्षा ब्रह्मगुप्त और भास्कराचार्य के अनुसार राहु की गणना बहुत शुद्ध है और यथार्थता के बहुत निकट है।

यह पहले बतलाया गया है कि ग्रहण की गणना करने के लिए सूर्य और चन्द्रमा के लंबन, बिम्ब, दूरी, इत्यादि की जानकारी जितनी सूक्ष्म हो ग्रहण-काल उतना ही शुद्ध आते हैं। यह भी दिखलाया गया है कि सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार सूर्य और चन्द्रमा की जो गित बिम्बमान इत्यादि निकलते हैं वह स्थूल हैं। यदि इन सबका विचार दृग्गणित के अनुसार किया जाय तो ग्रहण के प्रत्यक्षकाल और गणित सिद्ध काल में कुछ भी अन्तर न पड़ेगा। इसलिए कम से कम ग्रहण काल का शुद्ध समय जानने के लिए अपने सिद्धान्त ग्रन्थों में ऐसे संशोधनों का समावेश करना चाहिए जो दृग्गणित से सिद्ध होते हैं। ऐसे संशोधनों की पूरी जानकारी कराने के लिए यह आवश्यक है कि हमारे यहां एक वेधशाला ऐसी हो जिससे अर्घाचीन ज्योतिष का पठन-पाठन सुगमतापूर्वक हो सके। मेरी समझ में यह अधर्म है कि हम अपने पंचागों में ग्रहण, श्रृङ्गोन्नति, ग्रहोदय, ग्रहास्त, इत्यादि की गणना करने के लिए पाश्चात्य देशों में बने हुए नाविक पंचांगों के आश्रित हों परन्तु इनके सिद्धान्तों के पठन-पाठन का स्वतन्त्र प्रबन्ध न करें।

अब संक्षेप में यह दिखलाया जायगा कि ज्योतिर्गणित के अनुसार इस ग्रहण के मूलाङ्क क्या हैं।

## पूर्णमान्तकालिक मूलाङ्क

स्पष्ट रवि	११८°५६ <sup>८</sup> २३
स्पष्ट चन्द्र	२ <b>८</b> ५°५६ <b>′</b> .५३
रविदिन गति	५७*-६
चन्द्र दिन गति	<b>१४°</b> ५ <b>′</b> .५
राहु	१२० <sup>०</sup> ४ <sup>/</sup> -५
रवि लम्बन	०1.१४
चन्द्र परम लम्बन	४८'-३
चन्द्र बिम्ब	₹ <b>२′</b> ·४
भूभा बिम्ब	۶७ <sup>*</sup> ۰۰
मानैक्य खंड	¥ <i>\$</i> <sup>1</sup> · Ę
मानान्तर खंड	२७ <b>′</b> .२
अयनांश	२२°४७ <b>′</b>
चन्द्र शर उत्तर	६'-६
प्रातःकाल की सूर्य क्रान्ति	१४°३१ <sup>′</sup> ·३

यह पहले बतलाया गया है कि अयनांशों में भिन्नता क्यों है। इस भिन्नता के कारण रिव राहु और चन्द्रमा के भोगांशों में भी ७ का अन्तर हो जायगा। इन मूलाङ्कों से यि ग्रहण की गणना की जाय तो नाविक पञ्चांग में दिये हुए समय से २ या ३ पल का अन्तर रह जाता है। इसका कारण यह है कि ऊपर सूर्य और चन्द्रमा की दैनिक गितयां ही ली गयी हैं जबिक सूक्ष्म गणना के लिये इनका प्रत्येक घड़ी की गित स्पर्श, सम्मीलन, उन्मीलन कालों को जान कर काम लेना चाहिए।

इसी प्रकार चन्द्रमा के शर की भी गणना करनी चाहिए जैसा कि चित्र ६८ के सम्बन्ध में बतलाया गया है। ऐसा करने से गणना का विस्तार बहुत हो जायगा इसलिए वह नहीं दिखलाया जाता।

## स्पर्श काल और मोक्ष काल के स्फुट वलनों की गणना—

स्फुट वलन के लिए आक्षवलन और अयन वलन का जानना आवश्यक है। आक्षवलन के लिए चन्द्रमा की तात्कालिक क्रान्ति और नतकाल जानना चाहिए।

#### क्रान्ति की गणना-

ऊपर बतलाया गया है कि स्थित्यर्थ ४ घड़ी ४२ पल है जिसमें चन्द्रमाः १°४'२५" अथवा १°४' ५ चलता है क्योंकि चन्द्रमा की दैनिक गति ५२३' है।

	पूर्णिमान्त कालिक चन्द्र भोगांश	२६५०३४
	स्थित्यर्ध में चन्द्रमा की गति	9°8 <b>′</b> .x
	स्पर्भकालिक चन्द्र भोगांश	२६७०२६'.५
और	मोक्षकालिक चन्द्र भोगांश	२८६°३८ <b>′</b> .४
	राहु का भोगांश दोनों कालों में	१२०°११ <sup>/</sup> .५
	स्पर्श काल में राहु से चन्द्रमा का अन्तर	9७७°95'
	<b>N N N</b>	<b>१</b> ७६°३७१
	सार्थकालिक इन्द्र शर ज्या ५°६′ ज्य	गा १७७°१ <b>≍</b> ″
	स्पर्शकालिक चन्द्र शर ज्या = ३४	
	ज्या ५° ६′ ज्य	π २°४२″
	<del></del> ३४३	
	== <del>302 × 952</del>	
	₹8	v
	<b>=</b> 98 <b>′</b> ·६	
	∴.स्पर्शकालिक चन्द्र शर = १४′६	
	मोक्षकालिक चन्द्र शर ज्या = ज्या ५° ६′ ज्य	ग १७६°२७'
	38	३८
	<u>₹ ३०६ × ३३ =</u>	<b>=</b> 3 <b>′</b>
	३४३८	- · ·

ं,मोक्षकालिक चन्द्र शर=३

स्पर्शकालिक चन्द्र भोगांश = २६७°२६'.५ ः अयनांश = २२°४०' स्पर्शकालिक चन्द्र सायन भोगांश = ३२०°६'.५ इसी प्रकार मोक्षकालिक चन्द्र सायन भोगांश = ३२२°१५'.५ स्पर्शकालिक चन्द्र सायम क्रान्ति ज्या = ज्या २३°२७' ज्या ३२०°६'.५ स्पर्शकालिक चन्द्र मध्यम क्रान्ति ज्या = ज्या २३°२७' ज्या ३२०°६'.५

चिन्द्र शर्च०° १४ र्थं दक्षिण चन्द्र शर्च०° १४ र्थं दक्षिण चन्द्र शर्च०° १४ र्थं दक्षिण

....रपर्शकाल के चन्द्रमा की स्पष्ट क्रान्ति == १४°३९ रक्षण

यह स्पष्टाधिकार क्लोक ४८ के अनुसार है। यदि शुद्ध गणना करनी हो तो पृ० २०२ में बतलायी गयी रीति से काम लेना चाहिए जो विस्तार भय से यहां छोड़ दी जाती है।

इसी प्रकार मोक्षकालिक चन्द्र मध्यम क्रान्ति =  $98^{\circ}$  ५ दक्षिण शर = 3' उत्तर ... ,, चन्द्र स्पष्ट क्रान्ति =  $98^{\circ}$  २ दक्षिण

#### नतकाल की गणना--

चन्द्रमा का नतकाल जानने के लिए पहले सूर्य का नतकाल जानना पड़ता है । मध्याह्न काल में सूर्य यामोत्तर वृत्त पर रहता है और मध्य राव्रि काल में भी वह क्षितिज के नीचे यामोत्तर वृत्त पर रहता है इसलिए पृथ्वी की छाया का केन्द्र मध्य राव्रि काल में ठीक यामोत्तर वृत्त पर रहता है क्योंकि पृथ्वी की छाया का केन्द्र सूर्य से ठीक १८० पर रहता है । इसलिए मध्यराव्रि काल में पृथ्वी की छाया के केन्द्र का नतकाल शून्य होता है । यदि यह जान लिया जाय कि स्पर्शकाल मध्य राव्रि से कितना पहले या पीछे है तो यह सहज ही जाना जा सकता है कि स्पर्शकाल में पृथ्वी की छाया के केन्द्र का नतकाल कितना पूर्व या पिछ्छम है । चन्द्रग्रहण के समय चन्द्रमा पृथ्वी की छाया के बहुत पास रहता है और यह मालूम ही रहता है कि चन्द्रमा पृथ्वी की छाया से कितने अंतर पर है इसलिए चन्द्रमा का नतकाल सहज ही जाना जा सकता है ।

घड़ी पल उदयकालिक सूर्य का चरकाल = १ ११ मध्यम प्रातः काल से मध्य राति तक = ४५ ०

सूर्योदय से मध्यरात्रि तक		४६	99
सूर्योदय से स्पर्शकाल का समय	=	४४	४४
मध्य रात्नि से पहले स्पर्शकाल का समय	=	o	१७

इसलिए जो कुछ ऊपर कहा गया है उसके अनुसार स्पर्शकाल के समय पृथ्वी की छाया के केन्द्र का नतकाल १७ पल = १०२ असु है अर्थात् स्पर्श के आरंभ के उपरान्त १७ पल पर पृथ्वी की छाया का केन्द्र ठीक यामोत्तर वृत्त पर आ जावेगा।

		घड़ी	पल	
सूर्योदय से मोक्ष का समय	==	ሂሂ	৭ দ	
,, मध्य रान्नि का समय	=	४६	99	
मध्य रात्नि के उपरान्त मोक्ष का समय		_ <del>_</del> _	9	_

इसलिए मोक्षकालिक पृथ्वी की छाया के केन्द्र का नत काल ६ घड़ी ७ पल या ५४७ पल या ३२८२ असु है।

अब यह देखना है कि स्पर्श काल के समय भूमाकेन्द्र का भोगांश क्या है ?

पूर्णिमान्त कालिक सूर्य का भोगांश = 995°३४′

स्थित्यर्ध ४ घड़ी ४२ पल में सूर्य की गति = ४'.५

... स्पर्शकालिक सूर्य का भोगांश = 995°०

... स्पर्शकालिक भूभाकेन्द्र का भोगांश = २६5°२६'.५

चंद्रमा का भोगांश = २६७°२६'.५

ं स्पर्श के समय भूमा केन्द्र से चंद्रमा का अंतर 📁 १०

इसको विषुवकाल में बदलने के लिए स्पृष्टाधिकार के श्लोक ५६ से काम लेना चाहिए। चंद्रमा सायन कुम्भ राशि में है जिससे लंका के उदयासु १७६४ ै हैं (देखो पृष्ठ ३१४) इसलिये १° के उदयासु १७६४ ÷ ३० = ५६ = ६०

स्पर्शकालिक भूभाकेन्द्र का पूर्व नतकाल = १०२ असु भूभाकेन्द्र से चन्द्रमा का अन्तर पच्छिम की ओर == ६० असु स्पर्श कालिक चंद्रमा का नतकाल ४२ असु पूर्णिमान्तकालिक सूर्य का भोगांश = ११००३४

<sup>9.</sup> नतकाल जानने के लिये लंका के उदयासुओं से काम लेना चाहिये क्योंकि मध्य लग्न का विचार लंका के उदयासुओं से ही किया जाता है, देखो पृष्ठ ३२६-३३०।

```
स्थित्यर्धे ४ घड़ी ४२ पल में सूर्य की गति
        🚅 मोक्षकालिक सूर्य का भोगांश
                                                         =- ११५°३५′.५
        सूर्य से भूभाकेन्द्र का अंतर
                                                         =950°
        : .मोक्षकालिक भूभाकेन्द्र का भोगांश
                                                         == ?£5° ₹5°.\
                               चंद्रमा का भोगांश
                                                    == २<u>६</u>६°३५′.५
                            भूभाकेन्द्र से चन्द्रमा का अंतर
                                              पूर्व की ओर
        इसके उदयासु भी पूर्ववत् ६० असु होंगे।
        मोक्षकालिक भूभाकेन्द्र का पच्छिम नतकाल
                                                       == ३२८२ असु
        भूभाकेन्द्र से चंद्रमा का अंतर पूर्व की ओर
                                                         = ६० असु
        🐫 मोक्षकालिक चंद्रमा का नतकाल
                                                           ३२२२ असु
                                                         ==३२२२<sup>✓</sup>
                                                         = x 3° 8 7'
        चंद्रमा की स्पर्शकालीन चर ज्या
                                          =स्परे २५°२०′×स्परे १४°३१′.४
                                           =:8648 X .5x$0
                                           = .4558
        , .स्पर्शकालीन चरांश
                                           == ७°२′
        पृष्ठ २६२ के समीकरण (ग) के अनुसार,
       नतांश कोटिज्या = (कोज्या ४२' - ज्या ७°२') कोज्या २५°२०' कोज्या
98°39 '8
              = (.8585 - .8284) × .8282.) =
              = 'E003 X : $035 X : £ 55
              <del>=</del> '७६७५
       ! • स्पर्शकालीन नतांश = ३६°५३'
       पृष्ठ २७६ के अनुसार,
       ज्या अग्रा= \frac{\text{ज्या } 98^\circ 39'8}{\text{ज्या } 36^\circ 43' \times \text{कोज्या } 74^\circ 20'}
                                          +को स्परे ३६°५३′ × स्परे २५°२०′
          = \frac{.5805 \times .5052}{.5805} + 4.4569 \times .8038
```

= '8375+ '4864

=  $\cdot$   $\epsilon$   $\epsilon$   $\epsilon$   $\epsilon$ 

ं.अग्रा== ५७°५४′

ं.पूर्व विन्दु से चन्द्रमा का दिगंश = ५०°५४' दक्षिण और उत्तर विन्दु से ,, = ६०° + ५७°५४' = १७७°५४' दक्षिण

...स्परे (ख उ ग) = अग्रा कोटि ज्या × नतांश स्पर्शरेखा =कोज्या ८७°५४′ × स्परे ३६°५३′ = '०३६६ × '८३५६ = '०३०६

समप्रोत वृत्त का नतांश = 9°४५'
ज्या (आक्षवलन) = ज्या २५°२०' ज्या 9°४५'
कोज्या १४°३१'

, अक्षावलन = ०°४६ उत्तर
स्पर्शकालीन चन्द्रमा का भोगांश २६७°२६ ५
अयनांश २२°४० र

स्पर्शकालीन चन्द्रमा का सायन भोगांश ३२०°६'.५

इसमें £०° जोड़ने से चंद्रमा का सायन भोगांश ५०°£'प्र होता है जिसकी क्रान्ति उत्तर होगी । इसलिए आयनवलन भी उत्तर होगा ।

ु पृष्ठ ४८० के सूत्र (२) के अनुसार

ज्या ( आयनवलन )= $\frac{\overline{\sigma}$ या २३°२७' × कोज्या ३२०° $\varepsilon'$ .५ कोज्या १४°३ $\gamma'$ .५

.. आयनवलन == १८°२४ उत्तर

ः स्पर्शकालीन स्फुटवलन == १६°२४' + ०°४६' == १६°१०' **उत्तर**  चंद्रमा की मोक्षकालीन चरज्या = स्परे २५°२० स्परे १४°२ = '४७३४ × '२४६६ = '११८३

- ं. मोक्षकालीन चरांश=६°४५
- ु मोक्षकालीन नतांश कोटिज्या

=(कोज्या ५३°४२' - ज्या ६°४५') कोज्या २५°२०' कोज्या १४२'

F003. X 7 £03. X 0 £08.

=.8988

ं. मोक्षकालीन नतांश == ६५°२७

ज्या १४°२ ने को रपरे ६५°२७ को उपा २५°२० ने को स्परे ६५°२७

- ं, अग्र=३०°४५'
- ∴ पच्छिम विन्दु से चंद्रमा का मोक्षकालीन दिगंश = ३०°४५ दक्षिण
- .'. स्परे (खउग)=अग्रा कोटिज्या × नतांश स्पर्शरेखा

=कोज्या ३०°४५ स्परे ६५°२७

== '5X&X × 7.95&3

=9.226

ं. समप्रोतवृत्त का नतांश=६२° १'

••• ज्या ( आक्षवलन ) = 
$$\frac{5211}{6}$$
 २० ज्या ६२° १ कोज्या १४.२ =  $\frac{18202}{12002}$  =  $\frac{12002}{12002}$  =  $\frac{12002}{12002}$  =  $\frac{12002}{12002}$  =  $\frac{12002}{12002}$ 

🐫 आक्षवलन 🗕 २२°५५ 🕻 दक्षिण

मोक्षकालीन चंद्रमा का भोगांश = २६६°३५'. ५

अयनांश = २२°४०'

चंद्रमा का सायन भोगांश = ३२२०१५ ५

इसमें ६० जोड़ने से सायन भोगांश ५२९१८ ४ होगा जिसकी क्रान्ति उत्तर होती है।

इसलिए आयनवलन उत्तर होगा।

ज्या ( आयनवलन ) = 
$$\frac{521 \times 3^{\circ} \times 9^{\circ} \times 9$$

- ं. आयनवलन=१८°५६' उत्तर
- ... स्फुटवलन =  $२२° x x' + 95° x \xi'$ =  $3° x \xi'$  दक्षिण

इसी प्रकार सम्मीलन, मध्य और उन्मीलन कालों के स्फुटवलन जाने जा सकते हैं।

स्फुटवलनों और ग्रह बिम्बों के अंगुलात्मक मान जानने का जो नियम २६वें श्लोक में बतलाया गया है उसकी आवश्यकता परिलेखाधिकार में पड़ेगी इसलिए वहीं इसका उदाहरण भी दिया जायगा।

इस प्रकार चन्द्रग्रहणाधिकार नामक चौथे अधिकार का विज्ञानभाष्य समाप्त हुआ।

#### पंचम अध्याय

## सूर्यग्रहणाधिकार

## (संक्षिप्त वर्णन)

[ श्लोक १—िकस समय सूर्य के लंबन और नित शून्य होते हैं। श्लोक २-८—लंबन जानने के नियम। श्लोक ६—लंबन का संस्कार देकर असकृत्कर्म से अमावस्थान्त काल निश्चय करना। श्लोक १८-११—नित जानने के नियम। श्लोक १२—नित और चन्द्रमा के शर के योग या अन्तर से नित-संस्कृत-शर जाना जाता है। श्लोक १३—नित-संस्कृत-शर से स्थिति, विमर्द इत्यादि जाना चाहिए। श्लोक १४-१७—स्पर्श और मोक्षकाल के लंबन को जानकर असकृत्कर्म से फिर स्पर्श और मोक्षकाल के लंबन को जानकर असकृत्कर्म से फिर स्पर्श और मोक्षकाल की गणना करनी चाहिए।

लंबन और नितका अभाव कब होता है-

## मध्यलग्नसमे भानौ हरिजस्य न संभवः। अक्षोदङ्मध्यभक्रान्तिसाम्ये नावनतेरपि।।१।।

अनुवाद — (१) जब सूर्य विभोन लग्न पर होता है तब उसमें भोगांश-लंबन का अभाव होता है। जब किसी स्थान का उत्तर अक्षांश और विभोन लग्न की उत्तर क्रान्ति समान होते हैं अर्थात् जब सूर्य ख-स्वस्तिक पर रहता है तब उसमें नित अर्थात् शर-लंबन का अभाव होता है।

विज्ञानभाष्य इस क्लोक के मध्यगत का अनुवाद विभोन लग्न किया गया है यद्यपि पृष्ठ ३२६ में बतलाया गया है कि मध्यलग्न विविम लग्न अथवा विभोन लग्न से भिन्न होता है। परन्तु यहाँ आचार्य ने विभोन लग्न को मध्य इसलिए लिख दिया कि यह उदय और अस्त लग्नों के मध्य में होता है, यद्यपि एक ही शब्द का प्रयोग दो अर्थों में संदिग्ध होता है। यदि मध्यलग्न का वह अर्थ लिया जाय जो विप्रक्षाधिकार के क्लोक ४८ में माना गया है तो भाव अशुद्ध ठहरता है इसलिये यहाँ मध्य-लग्न का अर्थ विभोन लग्न ही है। यदि सूर्य या कोई ग्रह विभोन लग्न पर हो तो भोगांश-लंबन शून्य होता है। इसकी उपपत्ति विप्रक्ताधिकार में विस्तारपूर्वक बतलायी गयी है (देखो पृ० ४९०)। शर-लंबन के सम्बन्ध में भी वहीं बतलाया जा चुका है।

देशकालविशेषेण यथाऽवनितसंभवः । लम्बनस्यापि पूर्वान्यदिग्वशाश्य तथोश्यते ॥२॥ अनुवाद—(२) पहले श्लोक में बतलायी गई स्थिति से भिन्न दशा में देश कालानुसार जैसी नित होती है और जब सूर्य विविभ लग्न से पूर्व वा पश्चिम होता है तब उसमें जैसा भोगांश-लंबन होता है उसकी चर्चा यहाँ की जाती है।

लग्नं पर्वान्तनाडीभि: कुर्यात्स्वैदयासुभि:।
तज्ज्याऽन्त्यापक्रमज्याघ्ना लम्बज्याप्तोदयाभिधा ॥३॥
तथा लङ्कोदयैर्लग्नं मध्यसंज्ञं यथोदितम्।
तत्कान्त्यक्षांशसंयोगो दिवसाम्येऽन्तरमन्यथा ॥४॥
शेषं नतांशास्तन्मौर्वी मध्यज्या साऽभिधीयते।
मध्योदयज्याऽभ्यस्ता विज्याप्ता वर्गितं फलम् ॥५॥
मध्यज्यावर्गतः प्रोज्इय दृक्क्षेपः शेषतः पदम्।
तित्त्रज्यावर्गविश्लेषान्मूलं शङ्कुस्स दृग्गतिः ॥६॥

अनुवाद—(३) पर्वान्तकाल अर्थात् अमावस्या के अंतकाल का खण्ड इष्ट स्थान के (राशि के) उदयासुओं से जान कर उसकी ज्या को परमक्रान्ति ज्या से गुणा करके गुणनफल को इष्ट स्थान की लम्ब ज्या या अक्षांश-कोटिज्या से भाग देने पर जो लब्धि आती है उसे उदय या उदयज्या कहते हैं। (४) पर्वान्त काल में लङ्का के उदयासुओं से पहले कहे हुए के अनुसार मध्यलग्न अथवा दशम लग्न जानकर उसकी क्रान्ति को इष्ट स्थान के अक्षांश में जोड़ दे यदि दोनों की दिशायें एक ही हों। यदि दिशाएँ भिन्न हों तो क्रान्ति और अक्षांश का अन्तर निकाले। (५) जोड़ने या घटाने से जो कुछ आवे वही मध्य लग्न का नतांश है। इसी की ज्या को मध्य ज्या कहते हैं। मध्यज्या को उदयज्या से गुणा करके गुणनफल को विज्या से भाग दे और लब्धि का वर्ग करे। (६) और वर्गफल को मध्य ज्या के वर्ष से घटा और शेष का वर्गमूल निकाले। वर्गमूल निकालने को जो आता है वही दृक्क्षेप कहलाता है। दृक्क्षेप के वर्ग को विज्या के वर्ग से घटा कर वर्गमूल निकालने से जो आता है वही दृक्क्षेप के वर्ग को विज्या के वर्ग से घटा कर वर्गमूल निकालने से जो आता है वही शंकु या दृगिति है।

विज्ञानभाष्य—इन चार श्लोकों में जो क्रिया बतलायी गई है उसकी उपपत्ति विप्रश्नाधिकार पृष्ठ ४११-४१३ में अच्छी तरह बतलायी गयी है। उसी स्थान के चित्र ७६ से प्रकट होता है कि मध्य लग्न की क्रान्ति और इष्ट स्थान के अक्षांश को कब जोड़ना चाहिये और कब घटाना चाहिये। इनकी दिशाओं के जानने की रीति वही है जो पृष्ठ २६४-२६६ में बतलायी गयी है।

यहाँ लग्न का अर्थ सायन लग्न समझना चाहिये।
नतांशबाहुकोटिज्ये स्फुटे दृक्क्षेपदृग्गति।
एकज्यावर्गंतस्खेदो लब्धं दृग्गति जीवया ॥॥।

# सध्यसम्नाकं विक्रतेषज्या छेवेन विभाजिता । स्विभाजिता । स्विभाजिता । स्विभाजिता । स्विभाजिता । स्विभाजिता ।

अनुवाद—(७) स्थूल रूप से दशम लग्न के नतांश की ज्या को दृक्क्षेप और कोटिज्या को दृग्गित कह सकते हैं। एक राशि की ज्या के वर्ग को दृग्गित रूपी जीवों से भाग देने पर जो आता है उसे छेंद कहते हैं। (८) विभोन लग्न से सूर्य जितना दूर रहता है उसे विश्लेष या विश्लेषांश कहते हैं। इसकी ज्या को छेंद से भाग देने पर सूर्य या चन्द्रमा का पूर्व या पश्चिम लंबन घड़ियों में आ जाता है। यदि सूर्य विभोन लग्न से पूर्व है तो पूर्व लंबन और पश्चिम है तो पश्चिम लंबन होता है।

विज्ञानभाष्य — दृक्क्षेप और दृग्गति के शुद्ध रूप तो वही हैं जो ६वें श्लोक में बतलाये गये हैं। परन्तु उनके जानने की रीति लम्बी है इसलिये ७वें श्लोक के पूर्वार्ध में छोटी रीति बतलायी गयी है जो स्थूल है। इस छोटी रीति में मध्यलगन के नतांश को ही तिभोन लग्न का नतांश मान लिया गया है क्योंकि इन दोनों में बहुत कम अंतर रहता है। परन्तु इससे स्थूलता अवश्य आ जाती है।

छेद और विश्लेषांश से सूर्य और चन्द्रमा का भोगांश लंबन आनन की जो रीति यहाँ बतलायी गयी है उसकी उपपत्ति तिप्रश्नाधिकार पृष्ठ ४१३ और पृष्ठ ४०४-४०६ में बतलायी गई है।

#### मध्यलग्नाधिके भानौ तिथ्यन्तात्प्रविशोधयेत् । धनमूनेऽसकृत्कमं यावत्सवं स्थिरीभवेत् ॥ ६॥

अनुवाद—(६) विभोनलग्न के भोगांश से सूर्य का भोगांश अधिक हो तो सूर्य विभोन लग्न से पूर्व रहता है इसलिए सूर्य और चन्द्रमा के भोगांश लंबनों के अंतर को अमावस्या के अंतकाल से घटाना चाहिए। परन्तु यदि विभोनलग्न के भोगांश से सूर्य का भोगांश कम हो तो सूर्य और चन्द्रमा के भोगांश लंबों के अंतर को आमावस्या के अंतकाल में जोड़ना चाहिए। अमावस्या के अंतकाल में भोगांश लम्बन का इस प्रकार संस्कार करने पर जो समय आता है वह भोगांश लम्बन-संस्कृत-अमावस्या का अंतःकाल होता है। इस काल में सूर्य और चन्द्रमा के लम्बनों के अंतर को पूर्वोक्त रीति से फिर निकाले और उपर के लम्बन संस्कृत-अमावस्यान्त काल में जोड़े, घटावे। इससे जो समय आवे उसका फिर लंबन निकाले और इसका भी संस्कार करे। इस प्रकार का असकृत कर्म तब तक करे जब तक कि समय स्थिर न हो जाय अर्थात् जब लम्बन का पुनः पुनः संस्कार करने पर अमावस्यान्त काल वही आवे जो पहले आया था तब यह काम बन्द कर देना चाहिए। ऐसा करने से ग्रहण का मध्यकाल ज्ञात होता है।

विज्ञान भाष्य — असकृत्कर्म से गणना अधिक शुद्ध हो जाती है जैसा पहले बतलाया गया है (देखो पृष्ठ २६६)। जिस समय पूर्व की ओर जाते हुए चन्द्रमा भोगांश सूर्य के भोगांश के समान हो जाता है उसी समय अमावस्या का अंत होता है। इसको गणित सिद्ध अमावस्यान्त कहते हैं। जब सूर्य विभोन लग्न से पूर्व की ओर होता है तब चन्द्रमा लंबन के कारण पूर्व की ओर लटक कर अमावस्या के पहले ही सूर्य के सम्मुख हो जाता है इसलिए जितना दोनों का सापेक्ष लंबन होता है उतना ही पहले स्पष्ट अमावास्या का अंत होता है। इसी करण श्लोक के पूर्वार्ध में गणितसिद्ध अमान्त काल से लंबन घटाने को कहा गया है। इसके प्रतिकूल जब सूर्य विभोन लग्न से पिच्छम होता है तब चन्द्रमा गणितसिद्ध अमावस्यान्त काल में भी सूर्य के सन्मुख नहीं देख पड़ता क्योंकि लंबन के कारण कुछ नीचे पिच्छम की ओर लटक पड़ता है। इसलिए इस समय जितना लंबन होता है उतना ही पीछे स्पष्ट अमावस्यान्त काल होती है।

हक्क्षेपश्शीतितरमांश्वोर्मध्यभुक्त्यन्तराहतः । तिथिध्नित्रिज्यया भक्तो लब्धं साऽवनितर्भवेत् ॥१०॥ दृक्क्षेपात्सप्तिहृताद् भवेद्वाऽवनितः फलम् । अथवा विज्यया भक्ता सप्तसप्तकसङ्गुणा ॥११॥ मध्यज्यादिग्वशात्तस्या दिग्ज्ञेया दक्षिणोत्तरा । दिक्साम्ये सेन्दुविक्षेपयुक्ता विश्लेषितान्यथा ॥१२॥

अनुवाद—(१०) चन्द्रमा और सूर्य की मध्यम दैनिक गितयों के अतर को दृक्क्षेप से गुणा करके गुणनफल को पन्द्रह-गुणित-विज्या से भाग दे दो। ऐसा करने से जो लिब्ध आवेगी वही अवनित या नित या शरलम्बन है। (११) अथवा दृक्क्षेप को उत्तर से भाग देने पर जो लिब्ध आती है वह नित होती है अथवा दृक्क्षेप को ४६ से गुणा करके गुणनफल को विज्या से भाग देने पर जो लिब्ध आती है वह नित है। (१२) नित मध्यज्या की दिशा के अनुसार उत्तर या दिक्षण दिशा में होती है, अर्थात् यदि मध्यज्या की दिशा खस्वस्तिक से दिक्षण दिशा है तो नित की दिशा भी दिक्षण होगी और यदि मध्य ज्या की दिशा ख-स्वस्तिक से उत्तर है तो नितकी दिशा उत्तर होगी। यदि चन्द्रमा के शर और नित की दिशायें एक ही हैं तो इनको जोड़ना चाहिये और भिन्न हों तो घटाना चाहिए। ऐसा करने से जो आवे वह नित संस्कृत-चन्द्र-शर या विक्षेप है।

विज्ञानभाष्य—१० और ११ श्लोकों का सार यह है।

नित = (चन्द्रमा की दैनिक गित-सूर्य की दैनिक गित) × दृक्क्षेप

१५ × विज्या

#### दृवक्षे <u>दृ</u>वक्षेप × ४६ ७० त्रिज्या

यहाँ यह ध्यान में रखना चिहए कि तिज्या ३४३८ कला के समान होती है। यदि दृक्क्षेप अर्थात् तिभोनलग्न के नतांश की ज्या भारतीय रोति से लिखी जायगी तभी तिज्या से भाग देने की आवश्यकता पड़ेगी परन्तु यदि दृक्क्षेप का मान आज-कल की प्रथानुसार दशमलव भिन्न में हो तो ३४३८ की जगह तिज्या का मान १ हो जायगा।

तिप्रश्नाधिकार के पृष्ठ ४०७ में नित का मान यह सिद्ध किया गया है— भु = लि ज्या ता कोज्या श—िल कोज्या त्रा ज्या श कोज्या व

यहाँ शरलंबन के लिए भु, ग्रह के परम लम्बन के लिए लि, विभोन लग्न के नतांश के लिए वा और ग्रह के शर के लिए श तथा विश्लेषांश के लिए व माने गये हैं।

सूर्य ग्रहण के समय चन्द्रमा का शर अथुवा श बहुत कम होता है यदि इसको बहुत छोटा मान लिया जाय तो ज्या श को शून्य और कोज्या श को आजकल की प्रथा के अनुसार १ मानना पड़ेगा। ऐसी दशा में

### भु=लि ज्या ता

होगा। अर्थात् परम लंबन को विभोन लग्न के नतांश की ज्या या दृक्क्षेप से गुणा करने पर जो आता है वही नित है। श्लोक १० में यही बात बतलायी गयी है। सूर्यग्रहण के समय सूर्य और चन्द्रमा दोनों की नितयों का ज्ञान आवश्यक है क्योंकि इन नितयों के अंतर के समान ही चन्द्रमा की सापेक्ष नित होती है इसिलए सूर्य और चन्द्रमा की गितयों के अतर से दृक्क्षेप को गुणा करने को कहा गया है। पृष्ठ ४०६ में यह बतलाया गया है कि ग्रह का परम लंबन उसकी दैनिक गित का पन्द्रहर्वा भाग होता है इसिलए चन्द्रमा का सापेक्ष परम लंबन सूर्य और चन्द्रमा की गितयों का गितयों का गितयों का पन्द्रहर्वा भाग माना गया है। इस प्रकार दसवें श्लोक की उपपत्ति सिद्ध होती है। अब स्पष्ट है कि इक प्रकार जो नित निकलती है वह स्थूल है। शुद्धता-पूर्वक नित का मान जानने के लिए वह सूद्ध काम में लाना चाहिए जो पृष्ठ ४०७ में सिद्ध किया गया है।

११वें श्लोक में नित जानने की जो दूसरी रीतियां बतलायी गयी हैं वह पहली ही रीति के दो रूप हैं। चन्द्रमा और सूर्य की मध्यम दैनिक रीतियों का अन्तर=७६० ६ - ५६ १९=७३१ ५। इसलिए इसका १५वां भाग=४८ ७७=४६ स्थूल रूप से। यदि इस मान को पहले सूत्र में उत्थापित किया जाय तो

#### तथा स्थितिविमर्दाधंग्रासाद्यं च यथोदितम् । प्रमाणं वलनाभीष्टग्रासादि हिमरश्मिवत् ॥१३॥

अनुवाद—(१३) नित संस्कृत चन्द्र शर से चन्द्रग्रहणाधिकार में बतलाई गई रीति के अनुसार स्थित्यर्ध, विमर्दार्ध, ग्रास, प्रमाण वलन, अभीष्ट ग्रास इत्यादि अर्थात् सम्मीलन, उन्मीलन, मोक्षकाल इत्यादि जानना चाहिए। इससे जो स्थित्यर्ध, विमर्दार्ध आवेंगे वे मध्यम स्थित्यर्ध, विमर्दार्ध कहलाते हैं।

विज्ञान भाष्य — लंबन और नित की क्रिया के बाद सूर्य ग्रहण की गणना उसी प्रकार की जाती है जिस प्रकार चन्द्र ग्रहण की गणना बतलाई गयी है। क्योंकि जैसे चन्द्र ग्रहण में भूछाया छादक और चन्द्रमा छाद्य होता है, वैसे ही सूर्य ग्रहण में चन्द्रमा छादक और सूर्य छाद्य होता है। छाद्य और छादक का जैसा सम्बन्ध चन्द्र ग्रहण में भी होता है।

स्थित्यधींनाधिकात्प्राग्वित्तथ्यन्तात्सम्बनं पुनः ।

प्राप्तमोक्षोद्भवं साध्यं तन्मध्यहरिजान्तरम् ।।१४।।

प्राक्कपालेऽधिकं मध्याद् भवेत् प्राग्यहणं यदि ।

मौक्षिकं लम्बनं हीन पश्चार्धे तु विपर्यंयात् ।।१५।।

तदा मोक्षस्थितिदले देयं प्राग्यहणे तथा ।

हरिजान्तरजं शोध्यं यत्रैतत्स्याद्विपर्यंयात् ।।१६।।

एतदुक्तं कपालेक्ये दिग्भेदे लम्बनैकता ।

स्वे स्वे स्थितिदले योज्या विमर्दार्धेपि चोक्तवत् ।।१७।।

अनुवाद—(१४) क्लोक ६ के अनुसार असकृत्कर्म से जो अमावस्यान्तकाल आवे उसमें १३वें क्लोक के अनुसार जो स्थित्यर्ध आवे उसको घटाकर स्पर्शकाल और जोड़कर मोक्षकाल जाने। फिर स्पर्शकाल और मोक्षकाल के भोगांश लम्बन जानकर ग्रहण के मध्यकाल के भोगांश लंबन से अन्तर निकाले।

- (१५) यदि ग्रहण पूर्व कपाल में हो अर्थात् यदि ग्रहण काल में सूर्य का भोगांश तिमोन लग्न के भोगांश से अधिक हो तो स्पर्शकाल का लंबन मध्यकाल के लंबन से अधिक होगा और मोक्षकाल का लंबन मध्यकाल के लंबन से कम होगा। परन्तु यदि ग्रहण पिच्छम कपाल में हो अर्थात् ग्रहण काल में सूर्य का भोगांश तिभोन लग्न के भोगांश से कम हो तो लंबन का परिमाण उलटे क्रम से होगा अर्थात् स्पर्शकाल का लंबन मध्यकाल के लंबन से कम होगा और मोक्षकाल का लंबन मध्यकाल के लंबन से अधिक होगा।
- (१६) दोनों दशाओं में अर्थात् चाहे स्पर्श और मोक्ष पूर्व कपाल में हो चाहे पिच्छम कपाल में, १४वें श्लोक के अनुसार निकाले हुए लंबनों के अन्तर को मोक्ष-स्थित्यर्ध और स्पर्श-स्थित्यर्ध में जोड़कर स्पष्ट स्थित्यर्ध जानना चाहिये। परन्तु यदि १५वें श्लोक में कहे हुए नियम के विपरीत दशा हो अर्थात् यदि पूर्वकपाल में स्पर्श-कालिक लंबन मध्यकालिक लंबन से कम हो और मोक्षकालिक लंबन मध्यकालिक लंबन से अधिक हो अथवा पिश्चम कपाल में स्पर्शकालिक लंबन मध्यकालिक लंबन से अधिक हो और मोक्षकालिक लंबन मध्यकालिक लंबन के अनुसार प्राप्त अन्तर को स्पर्श या मोक्ष स्थित्यर्ध से घटाना चाहिये तब स्पष्ट स्थित्यर्ध आता है।
- (१७) जब स्पर्श, मध्य ओर मोक्ष तीनों एक ही कपाल में हों तभी उपर्युक्त लंबनों का अन्तर निकल कर उपर्युक्त क्रिया करनी चाहिए। यदि स्पर्श एक कपाल में हो और मध्य दूसरे कपाल में अथवा मध्य एक कपाल में हो और मोक्ष दूसरे कपाल में तब स्पर्श और मध्यकाल के लंबनों को अथवा मध्य और मोक्ष काल के लंबनों को जोड़कर अपने-अपने स्थित्यर्ध से जोड़ देना चाहिए। इसी प्रकार स्पष्ट स्थित्यर्ध विमर्दार्ध भी जानना चाहिये।

विज्ञान भाष्य—यह स्पष्ट है कि ६वें श्लोक के अनुसार आए हुए अमावस्यान्तकाल में अथवा ग्रहण के मध्यकाल में सूर्य और चन्द्रमा के जो लंबन आते हैं वे स्पर्शकाल और मोक्षकाल के लंबन से भिन्न होते हैं क्योंकि स्पर्श और मोक्ष के समय सूर्य, पृथ्वी और चन्द्रमा की सतत गित के कारण इनके गतांश भिन्न होते हैं और विप्रश्नाधिकार में दिखलाया गया है कि लंबन नतांश पर निर्भर होता है अर्थात् यदि नतांश अधिक हो तो लंबन भी अधिक होता है और नतांश कम हो तो लंबन भी कम होता है (पृष्ठ ३८३)। इसलिये १४वें श्लोक में स्पर्शकाल और मोक्ष-काल के लंबन जानने की आवश्यकता बतलायी गयी है और मध्यकाल के लंबन से अन्तर जानने को बतलाया गया है। यदि स्पर्श और मोक्ष दोनों पूर्वकपाल में हों अर्थात् विलोभन लग्न पर आने के पहले ही ग्रहण का स्पर्श और मोक्ष हो जाय तो

यह स्पष्ट है कि स्पर्श के समय सूर्य या चन्द्रमा का नतांश मध्यकाल के सूर्य या चन्द्रमा के नतांश से अधिक होगा और मोक्ष के शमय कम होगा क्योंकि विलोभन-लग्न ही क्षितिज के ऊपर क्रान्तिवृत्त का सबसे ऊँचा विन्दु है और सूर्य चन्द्रमा उदय होने पर क्रमशः ऊपर उठते जाते हैं अर्थात् इनका नतांश कम होता जाता है इसलिये स्पर्शकाल का नतांश मध्यकाल के नतांश से अधिक और मोक्षकाल का नतांश मध्यकाल के नतांश से अधिक और मोक्ष दोनों पिन्छम कपाल में हो तो स्पर्श के समय सूर्य का नतांश मध्यमकालीन नतांश से कम होगा और मोक्ष कालीन नतांश मध्यमकालीन नतांश से अधिक होगा क्योंकि पिन्छम कपाल में सूर्य या चन्द्रमा नीचे उतरते जाते हैं इसलिये इनका नतांश बढ़ता जाता है।

स्पर्श काल और मध्यकाल लंबनों का जो अन्तर होता है उसको पूर्व कपाल के मध्यम स्थित्यर्ध में जोड़ने से स्पष्ट स्पर्श स्थित्यर्ध आता है क्योंकि पहिले जो स्थित्यर्ध निकाला जाता है वह मध्य काल के लंबन के अनुसार होता है परन्दु स्पर्श काल में लंबन कुछ अधिक होता है इसलिये इसके कारण चन्द्रमा के कुछ और नीचे अर्थात् पूर्व की ओर लटक पड़ने से स्पर्श कुछ और पहले देख पड़ता है अर्थात् स्थित्यर्ध का मान बढ़ जाता है। परन्तु मध्य काल की अपेक्षा मोक्षकाल में (पूर्व कपाल में होने के कारण) लंबन कम रहता है इसलिए इन दोनों में जो अन्तर होता है उसको भी मध्यम स्थित्यर्ध में जोड़ने से मोक्षकालीन स्पष्ट स्थित्यर्ध आता है क्योंकि जब मोक्षकालीन लंबन कम होता है तब चन्द्रमा पूर्व की ओर उतना नहीं लटकता जितना मध्य काल में लटकता है इसलिए सूर्य के सम्मुख देर तक रहता है और मोक्षकालिक स्थित्यर्थ भी बढ जाता है।

पिच्छम कपाल में लंबन के कारण चन्द्रमा पिच्छम की ओर लटक पड़ता है जिससे उसको सूर्य के सम्मुख आने में कुछ विलम्ब हो जाता है क्योंकि चन्द्रमा की गित सदैव पूर्व पूर्व की ओर होती है और लंबन के कारण जान पड़ता है मानों वह पिच्छम की ओर भी जा रहा है। इसी कारण ग्रहण का मध्यकाल गणितसिद्ध अमावस्यान्त काल से कुछ पीछे होता है। परन्तु चन्द्रमा का स्पर्शकालिक नतांश मध्यकालिक नतांश से कम होता है क्योंकि जिस समय ग्रहण का स्पर्श होता है उससे कुछ देर पीछे ग्रहण का मध्य होता है और इतनी देर में पृथ्वी की दैनिक गित के कारण अथवा प्राचीनों के मत से प्रवाह वायु की गित के कारण सूर्प चन्द्रमा सभी नीचे हो जाते हैं। इसलिए पिच्छम कपाल में स्पर्शकालिक लंबन मध्यकालिक लंबन से नतांश के कम होने के कारण कम होता है जिसका प्रभाव यह होता है जिसका प्रभाव यह होता है जिसका ग्रभाव यह होता है जिसका ग्रभाव यह होता है कि ग्रहण के स्पर्श करने में उतना विलम्ब नहीं लगता जितना ग्रहण के मध्यकाल में विलम्ब लगता है अर्थात् स्पर्श के समय लंबन के कम होने से

स्पष्ट स्पर्श स्थित्यर्ध बढ़ जाता है। इसी प्रकार मोक्ष के समय चन्द्रमा का नतांश मध्यकालिक नतांश से अधिक हो जाने के कारण मोक्षकालिक लंबन मध्यकालिक लंबन से अधिक होता है। इसका प्रभाव यह होता है कि चन्द्रमा देर तक सूर्य के सम्मुख रहता है क्योंकि मोक्ष के समय चन्द्रमा सूर्य से ऊपर देख पड़ता है परन्तु अधिक लंबन के कारण यह ऊपर न जाकर नीचे ही लटका रहता है जिससे मोक्षकाल में भी कुछ विलम्ब हो जाता है अर्थात् स्पष्ट मोक्ष स्थित्यर्ध भी बढ़ जाता है।

इस प्रकार यह सिद्ध है कि चाहे स्पर्श और मोक्ष दोनों पूर्व कपाल में हों चाहे स्पर्श और मोक्ष दोनों पिच्छम कपाल में हों, प्रत्येक दशा में ग्रहण का समय कुछ बढ़ जाता है अर्थात् स्पर्श कुछ पहले और मोक्ष कुछ देर में होता है। इसलिए स्पर्श और मध्यकाल तथा मध्य और मोक्षकाल के लंबनों में जो अन्तर होता है उसको मध्यम में जोड़ने से स्पष्ट स्थित्यर्ध ज्ञात होता है। स्पर्शकालिक स्पष्ट स्थित्यर्ध को ग्रहण के मध्यकाल में घटाने से प्रत्यक्ष स्पर्श काल तथा मोक्षकालिक स्पष्ट स्थित्यर्ध को ग्रहण के मध्यमकाल में जोड़ने से प्रत्यक्ष मोक्षकाल होता है।

यहाँ तक तो १६ वें श्लोक के पूर्वार्ध को व्याख्या हुई। इसके उत्तरार्ध का अर्थ समझ में नहीं आता क्योंकि इसमें जिस दशा की गई है वह प्रकृति के विरुद्ध है। पूर्व कपाल में स्पर्शकालिक लंबन मध्यकालिक लंबन से सदैव अधिक रहेगा क्योंकि स्पर्शकालिक नतांश मध्यकालिक नतांश से सदैव अधिक होता है और इसी तर्क से मोक्षकालिक लंबन मध्यकालिक लंबन से सदैव कम रहता है। इसी प्रकार पच्छिम कपाल में स्पर्शकालिक लंबन मध्यकालिक लंबन से सदैव कम रहेगा और मोक्षकालिक लंबन मध्यकालिक लंबन से सदैव अधिक रहता है। हाँ, यदि ग्रस्तोदय या ग्रस्तास्त ग्रहण हो तो और बात है। परन्तु ऐसी दशा में विशेष रीति से गणना करनी पड़ेगी और किसी स्थान के लिए केवल यह जानना आवश्यक होगा कि ग्रस्तोदय ग्रहण में मोक्ष कब होता है। पहली दशा में यही विचारना होगा कि सूर्योदय के समय सूर्य का कितना भाग ग्रस्त रहता है और यह ग्रस्त भाग कितनी देर में निकल के बाहर हो जायगा। इस क्रिया के लिए चन्द्रग्रहणाधिकार के ख्लोक १८, १६, और २० की सहायता लेनी पड़ेगी। दूसरी दशा में अर्थात् ग्रस्तास्त ग्रहण में यह विचारना होगा कि सूर्यास्त के समय सूर्य का कितना भाग ग्रस्त रहता है और इसके कितने पहले ग्रहण का स्पर्श हुआ। इस क्रिया के लिए भी उन्हीं श्लोकों की सहायता लेनी पडेगी।

अब तक जो कुछ कहा गया है वह उस दशा के लिये है जब स्पर्श और मोक्ष एक कला में हों। यदि स्पर्श एक कपाल में हो और मध्य दूसरे कपाल में अथवा मध्य एक कपाल में हो और मोक्ष दूसरे कपाल में तब स्पर्श और मध्य काल के लग्नों को

अथवा मध्य और मोक्षकाल के लंबनों को जोड़ने से जो आवे उसे मध्य स्थित्यर्ध में जोड़ना चाहिए क्योंकि ऐसी दशा में ग्रहण काल बहुत बढ़ जायगा। मान लो कि स्पर्श पूर्व कपाल में और मध्य पच्छिम कपाल में हुआ। यह स्पष्ट है कि ऐसी दशा में ग्रहण का मध्य काल पच्छिम लंबन के कारण कुछ देर में होगा अर्थात् चन्द्रमा हट जाने के कारण सूर्य के सम्मुख कुछ देर में आवेगा। परन्तु स्पर्श के समय चन्द्रमा का लम्बन पूर्व की ओर होगा इसलिये स्पर्श कुछ पहले ही हो जायगा। पहले कारण से ग्रहण का मध्यकाल कुछ पीछे हट जायगा और दूसरे कारण से स्पर्श काल कुछ पहले हो जायगा इसलिये स्पर्श से मध्य काल तक का समय दोनों कारणों से बढ़ जायगा। ऐसी दशा में स्पर्श और मध्यकालिक लंबनों के योग को मध्यम स्थित्यर्ध में जोड़ने से ही स्पर्शंकालिक स्पष्ट स्थित्यर्ध ज्ञात होगा परन्तु मोक्षकालिक स्पष्ट स्थित्यर्ध के लिये दोनों लंबनों का अन्तर ही मध्यम स्थित्यर्ध में जोड़ना होगा क्योंकि मध्य काल और मोक्ष काल दोनों पच्छिम कपाल में होंगे केवल स्पर्श ही पूर्व कपाल में होगा । परन्तु यदि स्पर्श और मध्य दोनों पूर्व कपाल में हो और मोक्ष पच्छिम कपाल में हों तो स्पर्शकालिक स्पष्ट स्थित्यर्ध के लिये लंबनों के अंतर को मध्य स्थित्यर्ध में जोड़ना होगा और मोक्षकालिक स्पष्ट स्थित्यर्ध जानने के लिये लंबनों के योग के मध्यम स्थित्यर्ध में जोड़ना होगा।

यहाँ तक जो रीति स्पर्श और मोक्ष काल जानने के लिए बतलायी गयी हैं उसी रीति से सम्मीलन और उन्मीलन कालों को भी जानना चाहिए।

उदाहरण — काशी के लिये संवत् १६८२ वि० के माघ कृष्णा अमावस्या के सूर्य ग्रहण की गणना—

## सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार -

पहले इस दिन के सुर्य, चन्द्रमा, चन्द्रोच्च और राहु को स्पष्ट करना चाहिये। इसलिये कलियुग के आरंभ से इस दिन तक का अहगण जानना आवश्यक है।

कलियुग से १६८१ वि० की श्रावणी पूर्णिमा तक १८३४४४७ ४२३६ दिन होते हैं। संवत् १६८१ की श्रावणी पूर्णिमान्त काल से १६८२ के माघ के अमाव-स्यान्त काल तक १७॥ चान्द्र मास होते हैं क्योंकि इस बीच में कोई मलमास नहीं है। एक चांद्रमास २६ ४३०४८८ सावन दिनों के समान होता है। इसलिये

१६८१ की श्रावणी पूर्णिमान्त तक १८३५४४७.४२३६ दिन १७ चांद्र मास = ५०२.०२ दिन आधा चांद्र मास = १४.७६४३ दिन

- ः किलयुग से १८८२ की माघी अमावस्या तक १८३६०६४ ३०८६
- ... इस दिन की मध्यरात्रि तक का अहर्गण == १८३६०६४

इसको ७ से भाग देने पर शेष ६ बचता है। किलयुग का आरम्भ गुरुवार की मध्यराद्रि में हुआ था इसिलये जिस समय का अहर्गण ऊपर आया है वह बुधवार की मध्यराद्रि का है। परन्तु १६८२ वि० की स्पष्ट माघी अमावस्या गुरुवार को थी इसीलिये उपर्युक्त अहर्गण पूर्णिमान्त गणना से माघ की चतुर्दशी और अमान्त गणना से पौष की चतुर्दशी की मध्यराद्रि का है। इस अमावस्या का अन्त गुरुवार के मध्यान्ह के लगभग हुआ है। इसिलये चतुर्दशी और अमावस्या दोनों की मध्य-राद्रिकाल के चन्द्र, सूर्य इत्यादि को स्पष्ट करना चाहिए। जिस प्रकार पृष्ठ ४८४ में इन ग्रहों की स्थित जानी गयी है उसी प्रकार यहाँ भी करने से माघ कृष्ण १४ की अर्द्ध राद्रिकाल में मध्यम स्थित यह आती है (यदि पूरे भगण न लिखे जायँ)—

यहाँ चन्द्रोच्च की स्थिति में ३ राशि जोड़ना और राहु की स्थिति को ६ राशि से घटाना चाहिए (देखो पृष्ठ ४८६)।

इसलिये १६८२ वि० के माघ कृष्ण १४ बुधवार की मध्यराति काल में उज्जैन में

सूर्यं का मध्यम स्थान = 5रा २६° ३३'. 988 चन्द्रमा का " = 5 २५ ४६'. 5 ६५३ चन्द्रोच्च का " = 5 २६ ६'. 6 १९ राहुं का " = 5 ३ ६ १६'. 6 १९ सूर्यं का मन्दकेन्द्र = सूर्यं का मन्दोच्च — सूर्यं का मध्यम स्थान = 5 रा १७०१७'. 5 १८०३३'. 98 = 5 रा १७०१४'. 5 = 5 रा १७०१४'. 5 = 5 रा १७०१४'. 5 = 5 रा १००१४'. 5 दसरे पाद का गम्य भाग = 5 ९२९ १४'. 5 २००१ सूर्यं की स्फुट मन्द-परिध = 5 १८० २० । 5 भूजज्या ७३५'. 5 सूर्यं की स्फुट मन्द-परिध = 5 १८० । 5 १८० ३८० । 5 १८० ।

... भुजफल = 
$$\frac{535 \times 930}{29500}$$
  
=  $25' \cdot 248$ 

यही सूर्य का मन्द फल है। यह धनात्मक है क्योंकि मन्द केन्द्र अजादि है (देखो पृष्ठ १५४)। इसलिये बुधवार को मध्यराद्रि का स्पष्ट सूर्य

चन्द्रमा का मंद केन्द्र = चन्द्र मन्दोच्च - मध्यम चन्द्र

ं. तीसरे पाद का गत भाग == ३०° १६ '४६

चन्द्रमा की स्फुट मन्द-परिधि=३२° - २०' × भुज ज्या १८१६'.५

$$= 37^{\circ} - 70' \times \frac{9034.44}{3835}$$

$$= 37^{\circ} - 90'$$

$$39^{\circ}40' = 9590'$$

यही चंद्रमा का मन्दफल है। यह ऋणात्मक है क्योंकि चन्द्र-केन्द्र तुलादि है। इसलिये बुधवार की मध्यरात्रि का स्पष्ट चन्द्रमा

<sup>\*</sup> देखो पृष्ठ १४७

स्पष्ट सूर्य और चन्द्रमा से प्रकट है कि बुधवार की मध्य रावि को चन्द्रमा सूर्य से ७ अंश के लगभग पिच्छम है इसिलये अमावस्या अगले दिन होगी। यह जानने के लिये कि अमावस्या कब होगी, चन्द्रमा की स्पष्ट गित जाननी चाहिये। चतुर्दशी की मध्यरावि का मध्यम चन्द्र==5रा २५° ४६'६५३

दैनिक मध्यमगित  $=\frac{93^{\circ}90^{\prime}\cdot \chi_{5}}{90^{\prime}\cdot \chi_{5}}$  अमावस्या की मध्यरात्रि का मध्यम चंद्र $=\xi^{7}$   $\xi^{\circ}$   $0^{\prime}\cdot \gamma_{5}$  चतुर्दशी की मध्यरात्रि का चन्द्रोच्च $=3^{7}$   $\gamma_{5}$   $\xi^{\prime}\cdot \gamma_{9}$  एक दिन की गित  $\xi^{\prime}\cdot \xi_{5}$ 

अमावस्या की मध्यराति का चन्द्रोच्च = ३<sup>रा</sup> २६० १५ . ७६६ . . . अमावस्या की मध्यराति का चन्द्र मन्द केन्द्र

- ं.तीसरे पाद का गत भाग == १७°१४' ६ == १०३४' ६
- ु. चन्द्रमा की स्फुट मन्द परिधि = ३२° २० × भुज ज्या १०३४ ६ ३४३८

= 
$$32^{\circ} - 20' \times \frac{9096.6}{3836}$$
  
=  $32^{\circ} - 6'$   
=  $9698'$ 

- भुजफल = १६१४  $\times \frac{9096.5}{59500} = 50'.385 = 9030'.385$
- ., .\*.मन्दफल==१°३०<sup>४</sup> ३४५
  - ¹ .अमावस्या की मध्यराति का स्पष्ट चन्द्रमा

= 
$$\xi^{\tau_1} \xi^{\circ \circ'} \cdot 73\xi - 9^{\circ} 30' \cdot 38\xi$$
  
=  $\xi^{\tau_1} \theta^{\circ} 7\xi' \cdot 55\xi$ 

. चन्द्रमा की स्पष्ट दैनिक गति = द्वरा७°२६ र नदद - दरा२३°१६ र १८४४ = १४°१३ र ७०३ = द४३ र ७०३

सूर्य की स्पष्ट दैनिक गति = ६१'.३६ चन्द्रमा और सूर्य की दैनिक गतियों का अन्तर = १३°१२'.३४३ = ७६२'.३४३

मध्यराति का स्पष्ट सूर्य 🖚 ६ रा० ९ १ . ३ ६ ६

,, नन्द्रमा≔ द<sup>रा</sup> २३**०**१६<sup>7</sup> १५५

दोनों का अन्तर =६°४४'.२१३=४०४'.२१३

सूर्य और चन्द्रमा में ७६२'-३४३ का अन्तर ६० घड़ियों में होता है इसिलये ४०५'-२१३ का अन्तर  $\frac{804.293 \times 60}{962.383}$  घड़ियों में होगा जो ३० घड़ी ४९.५ पल

के समान है। इसलिये उज्जैन में माघी अमावस्या का अन्त बुधवार की मध्य रावि से २० घड़ी ४१.१ पल उपरान्त अथवा गुरुवार के मध्यम ६ बजे प्रातःकाल से १५ घड़ी ४१.१ पल पर हुआ।

काशी उज्जैन से १ घड़ी १२ पल पूर्व है (देखो पृष्ठ २५१) इसलिये काशी में गुरुवार के मध्यम ६ बजे प्रातःकाल से १६ घड़ी ५३.६ पल पर अमावस्या का अन्त हुआ।

अब अमावस्यान्तकालिक सूर्य, चन्द्रमा और राहु को स्पष्ट करना चाहिये।

६० घड़ी में सूर्य की स्पष्ट गति = ६१' ३६

.\*.३० ,, ,, = ३०<sup>४</sup>·६८ ३० पल में सूर्य की गति = ३०<sup>४</sup>·६८ = <sup>.</sup>५९१३ कला १० पल में सूर्य की गति = <sup>.</sup>१७०४

٩ ,, = ٠٠٩७٥

...३० घड़ी ४१.१ पल में सूर्य की गति = ३९'.३५० बुधवार की मध्यरात्नि का स्पष्ट सूर्य = ६ $^{रा}$ ०० 9'.३६५

∴.अमावस्यान्तकालिक स्पष्ट सूर्य= ६<sup>रा</sup>००३२<sup>7</sup> ७७८

६० घड़ी में चन्द्रमा की स्पष्ट गति = १४°१३'.७०३

३० पल में ,, = ७<sup>'</sup>.११४२

१०,, , = २.३७१४

१ ,, ,, = '२३७१

·१ ,, == ः ०२३७

३० घड़ी ४१'१ पल में ,, = ७°१६' ४६८

### काशी में सूर्योदय का समय-

पहले यह जानना आवश्यक है कि काशी में सूर्योदय काल में सूर्य की क्रान्ति क्या थी। यह तो प्रकट ही है कि सूर्योदय काल में सूर्य का निरयन भोगांश स्थूलतः द्र<sup>रा</sup>०°१५ के लगभग है अर्थात् सूर्य मकर राशि के आदि विन्दु से १५ के लगभग पूर्व है इसलिए इसकी क्रान्ति पृष्ठ ४७० की सारणी के अनुसार २१°३२ ७ से कुछ

देखो चन्द्रग्रहणाधिकार श्लोक २

हों कम होगी और दक्षिण होगी। काशी में इसका चरांश १०°४७ के लगभग होगा और चरकाल १ घड़ी ४७ द पल होगा। इसलिए काशी में स्पष्ट सूर्योदय ६ बजकर १ घड़ी ४७ द पल पर होगा।

काल समीकरण—इस दिन का मध्यम सायन भोगांश जानने के लिए मध्य-राति के मध्यम सूर्य में १९ जोड़ देने से प्रातःकालिक मध्यम निरयन भोगांश होता है दरार्द्व ४८ के लगभग। इसमें यदि अयनांश २२ ४९ जोड़ा जाय तो मध्यम सायन भोगांश होता है देरा२२ २६ = २६२ ०२६ ,

काशी में सूर्योदय का स्पष्ट काल = ६ बजकर १ घड़ी ४७ द पल काल समीकरण = + २१ ९ पल

> ... काशी में सूर्योदय का मध्यकाल == ६ बजकर २ घड़ी ५ ६ पल परन्तु अमावस्यांत का मध्यकाल == ६ बजकर १६ घड़ी ५३ ६ पल

ै. सूर्योदय से अमावस्यांत तक का समय = १४ घड़ी ४५ पल अर्थात् सूर्योदय से १४ घड़ी ४५ पल पर काशी में अमावस्या का अन्त हुआ।

अब यदि अमावस्यान्तकालिक सूर्य से १४ घड़ी ४५ पल की सूर्य की गिति घटा दी जाय तो सूर्योदय काल का स्पष्ट सूर्य ज्ञात हो जायगा जिससे सूर्य की उदय-कालिक क्रान्ति, चर इत्यादि शुद्धतापूर्वक जाने जा सकते हैं।

१ ५८४° ५८'=३६०°+१८०°+४४°५८' ... ज्या ५८४°५८'=ज्या (१८०°+४४°५८)= - ज्या ४४°५८'=

सूर्य की ६० घड़ी की गति = ६९ 1.३६ '' **= १**५<sup>7</sup>३४ १५ पल की "= ॰ '-२५६ ু. १४ घड़ी ४५ पल की गति = १५ '० ५४ अमावस्यान्तकालिक स्पष्ट सूर्य=र्दरा°३२'.७७८ ं काशी के सूर्योदय काल का स्पष्ट सूर्य = द्दरा० ° १७' ६६४

⇒ ६रा०° १७ ′.७ के लगभग

.. काशी के सूर्योदय के सूर्य का सायन भोगांश  $= \xi \tau \tau 77^{\circ} \chi \tau' \cdot \phi = \xi \tau \tau 77^{\circ} \chi \xi'$ सूर्य की क्रान्तिज्या =  $\frac{\sqrt{34182948} \times 3494}{9}$  (देखो पृष्ठ ३०६) =- ज्या ६७° 9' X : ३६७६ 

∴ दक्षिण क्रान्ति=२१°२६ काशी की उदयकालिक चरज्या = स्परे २१°२६' स्परे २५°२०' **=**∙३६३६×.8७३8**=**95६३

चरांश**≕**१०°४४ चरकाल=६४४ असु=१०७ ३ पल=१ घड़ी ४७ ३ पल इसलिये काशी में स्पष्ट सूर्योदय = ६ बजकर १ घड़ी ४७ ३ पल पर हुआ। ==₹9·9**″** काल समीकरण

... काशी में सूर्योदय का मध्यकाल == ६ बजकर २ घड़ी ५ ४ पल परन्तु अमावस्यान्त काल == ६ बजकर १६ घड़ी ५३ ६ पल ं. सूर्योदय से अमावस्यान्त काल तक का समय=१४ घड़ी ४५ ५ पल च
च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च

च सूर्योदय से मध्यान्ह का समय **=** १३ घड़ी १२<sup>.</sup>७ पल

.•. अमावस्यान्त का नतकाल (पच्छिम) = १ घड़ी ३२ ८ पल

अमावस्यान्त काल का उदय लग्न विभोन लग्न, और मध्यलग्न, सूर्य सिद्धान्तानुसारः—

सायन राशियों के काशी के उदयासु (पृष्ठ ३१४ की तरह)

```
मेष १३४५
                 असु
                          मीन
 वृष
        9424
                         कुमभ
 मिथुन
        9529
                         मकर
 कर्क
        २०४१
                         धनु
 सिंह
         २०६३
                         वृश्चिक
 कन्या
         700X
                         तुला
अमावस्यान्तकालिक स्पष्ट
                         सूर्य=६रा०० ३२%-
                            = २२° ४9"
 . . अमावस्यान्तकालिक सायन सूर्य = ६रा२३० १३ · ८
                            = ६रा२३ १४
मकर राशि के भोग्यांश = ६°४६' = ४०६'
काशी में मकर राशि के उदयासु = १८२१
       ः ४०६ : १८२१ : मकर के भोग्यासु
मकर के भोग्यासु =\frac{805 \times 9579}{9500} = 899
सूर्योदय से अमावस्यान्त तक का समय = १४ घड़ी ४४ ५ पल
                              == ५५४.४ पल
                              = ५३१३ असू
मकर के भोग्यासु=४११
```

कुम्भ के उदयासु १४२४ मीन '' १३४४ मेष '' १३४४ योग ४६२६

इस योग को ५३१३ असुओं से घटाने पर ६८७ असु शेष होते हैं। यही वृष लग्न के गतासु हैं परन्तु वृष के उदयासु १५२५ हैं।

१४२४ : ६८७ :: १८०० : वृष के गतांश

- •• सायन वृष लग्न के गतांश  $\frac{\xi = 6 \times 9 = 60}{9 \times 7 \times 9} = 599$  कला = 9३°३9'
- ∴ सायन उदय लग्न ३०° + १३°३१ = ४३°३१
- ं. अमावस्यान्तकालिक सायन विभोन लग्न=४३°३९'-६०° ==३६०°+४३°३९'-६० ==३१३°३९'

अमावस्यान्तकालिक सूर्य सायन मकर राशि में है जिसके लङ्का में उदयासु १६३१ हैं (देखो पृष्ठ ३१४)। इसलिये सायन मकर राशि १६३१ असुओं में किसी स्थान के यामोत्तरवृत्त का उल्लंघन करता है (देखो द्वि० श्लो० ४८ और पृ० ३३०)। अमावस्यान्तकाल में सूर्य का पिष्ठम नत १ घड़ी ३२.८ पल 🖚 ६२.८ पल = ५५७ असु।

जब १६३१ असुओं में मकर राशि का ३० अंश या १८०० कला यामोत्तर वृत्त को उल्लंघन करता है तब ४४७ असुओं में  $\frac{xx_0 \times 9_{50}}{9_5}$  कला=  $x_1$  कला =  $x_1$  कितने पर मध्य लग्न का ज्ञान होगा। परन्तु इतना जोड़ने पर कुंभराशि मध्य लग्न में हो जाती है इसलिए उत्तम यह है कि पहिले देखा जाय कि मकर राशि कितने समय में उल्लंघन करती है और जितना समय शेष रह जाय उतने में कुम्भ राशि कितना चलती है।

अमावस्यान्तकालिक सायन सूर्य ६ रा २३° १४ है इसलिये मकर का ६°४६ भोग्यांश है जो ४०६ के समान है।

१८०० : ४०६ :: १६३१ : मकर के भोग्यासु

.. मकर के भोग्यासु = 
$$\frac{805 \times 957}{9500}$$
 =  $834 \times 34$ 

परन्तु नतकाल ५५७ असु है इसलिये कुम्भ के गतासु = १२१५ असु । कुम्भ के लंका के उदयासु १७६४ हैं, इसलिये

१७६४ : १२१ ४ :: १८०० : कुम्भ के गतांश

...कुम्भ के गतांश = 
$$\frac{929.4 \times 9500}{9958} = 922$$
 कला =  $2^{\circ}$   $2'$ 

∴ अमावस्यान्त काल में कुम्भ राशि का २°२ मध्यलग्न है। अर्थात् मध्यलग्न का सायन भोगांश=१° रा २°२

उदयज्या = 
$$\frac{\text{लग्नज्या} \times \text{परम क्रान्तिज्या}}{\text{लम्बज्या}}$$

$$= \frac{\text{ज्या ४३°३9'} \times \text{ज्या २३° २७'}}{\text{ज्या (६० - २५°२०°')}}$$

$$= \frac{\cdot \xi = \xi \times \cdot \exists \xi \circ \xi}{\cdot \xi \circ \exists \xi} = \exists \circ \exists \xi$$

∴ उदय लग्न की अग्रा=१७°३६'

मध्य लग्न का सायन भोगांश = १०रा २° २' = ३०२°२' ∴मध्य लग्न की क्रान्ति ज्या = ज्या ३०२°२ × ज्या २३°२७ 1

= - ज्या ५७°५५ × ज्या २३°२७

= - .e8@@ × .ág@g

=-:३३७३

∴ दक्षिण क्रान्ति

=9£°8₹

काशी का उत्तर अक्षांश

==२४° २०'

∴मध्य लग्न का नतांश = ४५° ३′

पृष्ठ ४१३ के प्रथम समीकरण के अनुसार,

तिभोन लग्न की नतांश ज्या = कोज्या १७°३६ × ज्या ४५°३ र

अथवा

दृक्क्षेप= ६७४४

∴ त्रिभोन लग्न का नतांश = ४२°२४

दृग्गति = विभोन लग्न की उन्नतज्या =ज्या (६०° - ४२° २४')

= ज्या ४७°३६

= ज्या '७३५५

यहाँ ज्या और कोटिज्या की दशमलव सारणी के अनुसार जिसमें विज्या १ मानी गयी है दृग्गति की गणना की गयी है। यदि यह सारणी न हो तो पृष्ठ ४१३ में जो रीति बतलायी गई है उसी से काम लेना चाहिये। दि लघु रिक्त सारिणी से काम लिया जाय तो और भी सुविधा होगी। विभोन लग्न का नतांश जानने की भी सारणी बनायी जा सकती है जिससे सुगमतापूर्वक काम लिया जा सकता है। पृष्ठ ३२८ में तथा और स्थानों में बतलाया गया है कि किसी राशि के प्रत्येक अंश समान काल में उदय नहीं होते इसलिये यदि अनुपात से काम लिया जायगा तो राशि के उदय-विन्दु का ज्ञान स्थूल रहेगा। ऐसी दशा में ऊपर बतलायी गयी रीति से जो विभोन लग्न आवेगा उसमें भी स्थूलता रहेगी क्योंकि क्रान्तिवृत्त के उदय-विन्दु से र्६० अंश घटाने पर तिभोन लग्न आता है। इसलिये आवश्यक है कि सूर्यग्रहण की गणना के लिये क्रान्तिवृत्त के उदय-विन्दु अथवा उदय लग्न का ज्ञान शुद्धतापूर्वक किया जाय । इसी विचार से नीचे की रीति लिखी जाती है ।

विषुवकाल-जिस क्षण वसंत-सम्पात-विन्दु या सायन मेष किसी स्थान के पूर्विक्षितिज पर आता है उस क्षण से किसी इष्ट काल तक के समय को विषुवकाल कहते हैं। पृष्ठ ३१८ - १६ में बतलाया गया है कि प्रयाग में अयन भाग के उदयासु कैंसे जाने जाते हैं। वहाँ अयन भाग के उदयासु १००५ बतलाये गये हैं। इसको इस प्रकार भी कह सकते हैं कि प्रयाग में जिस समय निरयन मेष का आदि विन्दु क्षितिज वृत्त पर आता है उस समय विषुवकाल १००५ असु के समान होता है। इसी प्रकार जिस समय प्रयाग में निरयन वृष का आदि विन्दु पूर्व क्षितिज पर आता है उस समय विषुवकाल २४७० असु के समान होता है। इससे प्रकट है कि यदि जानना हो कि किसी स्थान में किस समय विषुवकाल क्या होता है तो पहले तो उस समय का उदयलग्न जानना चाहिये फिर उदय लग्न का विषुवांश और चरांश जानकर दोनों का अन्तर निकालना चाहिये। यही अन्तर उस समय का विषुवकाल होता है।

इसी प्रकार यदि किसी समय का विषुवकाल ज्ञात हो तो उस समय का उदय लग्न भी जाना जा सकता है। परन्तु ऊपर की विलोम रीति से यह काम उतना सुगम नहीं है। इसलिये विषुवकाल से उदय लग्न और उदय लग्न से विषुव काल सीधे ही जानने की रीतियाँ यहाँ लिखी जाती हैं:—

उदयकाल की अग्रा-नवीन रीति से :

चित्र ६१ से स्पष्ट है कि गोलीय त्रिभुज का व पू में,

<u>ज्या पूका</u> <u>ज्या व का</u> ज्या ८ का व पू ज्या ८ व पूका

यहाँ पू का उदय लग्न का की अग्रा है,  $\angle$  का व पू परम क्रान्ति है, व का उदय लग्न का सायन भोगांश है और  $\angle$  व पू का= $950^{\circ}$ —  $\angle$  व पू द= $950^{\circ}$ — इष्ट स्थान का लंबांश

..ं.ज्या ∠व पू का = ज्या (१८०° - लम्बांश)

=ज्या लम्बांश

=कोटिज्या अक्षांश

. • ज्या पू का = परम क्रान्ति ज्या × ज्या सायन भोगांश अक्षांश कोटिज्या

यह भी उदयकालिक अग्रा जानने का एक सूत्र है जो पृष्ठ २६७ के सूत्र और पृष्ठ २७२ के सूत्र (३) के मेल से भी प्राप्त हो सकता है। इसी सूत्र से सूर्य की उदयकालिक अग्रा इस प्रकार जानी जा सकती है।

माघी अमावस्या के सूर्योदय के सूर्य का सायन भोगांश

 $=\xi^{7}$ 

== २६२° ५**६**′

काशी का अक्षांश = २५°२०'

ज्या पूका = 
$$\frac{\sigma u + 23^{\circ} + 26' \times \sigma u + 282^{\circ} \times 8'}{\pi \sigma u + 282^{\circ} \times 8'}$$
  
परन्तु ज्या २६२°  $\times 8' = -\sigma u + 380^{\circ} + 282^{\circ} \times 8'$   
=  $-\sigma u + 60^{\circ} + 9'$ 

ऋणात्मक चिन्ह यह प्रकट करता है कि उदयकालिक अग्रा पूर्का पूर्वे बिन्दु से दक्षिण है। इसलिए

लरिज्या पूका = लरिज्या २३°२७ + लरिज्या ६७° 9' - लरिकोज्या २५°२०'

इसी की ज्या सूर्योदय काल की उदय ज्या या अग्रा ज्या भी कहलाती है। इसी की सहायता से सूर्योदय का विषुवकाल जानना चाहिये।

सूर्योदय का विषुवकाल—यदि गोलीय तिभुजक कोणों आ, इ, उ, अक्षरों से और इनके सामने के भुजों को क्रमशः अ, ई, ऊ, अक्षरों से प्रकट किया जाय तो गोलीय तिकोणमिति से प्रकट है कि

स्परे 
$$\frac{3}{2} = \frac{\sqrt{3}}{\sqrt{3}} \frac{3}{3} \frac{3}{3} \frac{3}{3} \times \sqrt{3} \times \sqrt{3} = \frac{3}{3}$$

सूर्य का सायन भोगांश २६२° ५६' अथवा १५०° + ११२° ५६ है जिसका यह अर्थ है कि शरद संपात बिन्दु से सूर्य ११२° ५६ पूर्व है। विषुव संपात के उदय काल तक ३० घड़ी होती है। इसलिए शरद संपात का विषुवकाल ३० घड़ी या १५०° होता है। इसलिये यदि यह मालूम हो जाय कि शरद सम्पात से ११२° ५६' का उदय काशी में कितनी देर में होता है तो इस विन्दु का भी विषुवकाल जाना जा सकता है। ऐसी दशा में चित्र ६२ के गोलीय तिभुज श का पू का भुज श का ११२° ५६', पू का २३° ५५'  $\angle$  श पू का = का लम्बांश = ६०° - २५° २०' = ६०° ४०', श पू = श का का विषुवकाल इसलिये गोलीय तिकोणमिति के ऊपर दिये हुए सूत्र के अनुसार,

<sup>\*</sup> देखो Todhunter और Leathem की Spherical Trigonometry पृष्ठ ७५

स्परे 
$$\frac{\pi}{2} = \frac{\pi \pi}{\pi} \frac{\frac{1}{2} \left( \angle \pi + \frac{\pi}{2} + \frac{\pi}{2}$$

... लिरस्परे  $\frac{y}{z}$  =लिरज्या ४४°३'.५ —लिरज्या २०°३६'.५ —

लरि स्परे ४४°३२

$$\therefore \frac{\pi}{2} = \xi ? 89'$$

अमावस्यान्त का विषुवकालः — जिस क्षण शरद-सम्पात बिंदु पूर्व क्षितिज पर आवेगा उससे २० घड़ी ४४'७ पल उपरान्त सूर्य क्षितिज पर आवेगा जब इसका सायन भोगांश शरद-सम्पात से ११२° ४६' होगा । परन्तु वसंत-सम्पात से शरद-सम्पात का विषुव काल ३० घड़ो होता है इसलिए माघी अमावस्या के सूर्योदय के समय विषुवकाल ४० घड़ी ४४'७ पल है। यह नाक्षत्र मान में है। परन्तु सूर्योदय से अमावस्यान्त काल का समय १४ घड़ी ४४ पल है। यह सावन मान में है जो नाक्षत्र मान के १४ घड़ी ४७'४ पल के लगभग है। (देखो पृष्ठ ३२६)। इसलिए,

सूर्योदय के समय विषुवकाल = ५० घड़ी ४४.७ पल सूर्योदय से अमावस्थान्त का नाक्षत्न काल = १४ " ४७.४ पल ... अमावस्थान्त के समय विषुव काल = ६४ घड़ी ४३.२ पल = ४ घड़ी ४३.२ पल = ३४°१६

<sup>9.</sup> यह बात उस रीति से भी जानी जा सकती है जो पृष्ठ ३१४-१५ में बतलायी गयी हैं।

विषुवकाल से उदयलग्न और अग्रा जानना—अब यह जानना है कि जब विषुवकाल ३४° १६' है तब उदयलग्न का सायन भोगांश क्या है ? यह चित्र ६० की सहायता से सहज ही जाना जा सकता है जहाँ व q=38° 95,  $\Delta$  का व q=77 और  $\Delta$  व q का=150° - 250°

यदि गोलीय त्रिभुज के तीन कोण अ, इ, उ अक्षरों से और इनके सामने के भुज क्रमशः आ, ई, ऊ अक्षरों से प्रकट किये जाँय तो गोलीय त्रिकोणमिति के दो सुत्र दे इस प्रकार प्रकट किये जा सकते हैं :—

स्परे हैं (आ+ई) = 
$$\frac{\text{कोज्या } \frac{2}{3} (\text{आ} - \text{g})}{\text{कोज्या } \frac{2}{3} (\text{आ} + \text{g})} \times \text{स्परे } \frac{3}{3}$$
स्परे हैं (आ-ई) =  $\frac{\text{ज्या } \frac{2}{3} (\text{अ} - \text{g})}{\text{ज्या } \frac{2}{3} (\text{अ} + \text{g})} \times \text{स्परे } \frac{3}{3}$ 

इन दोनों सूत्रों के सहारे से आ और ई दोनों के मान जाने जा सकते हैं। इस प्रकार चित्र ६० के गोलीय तिभुज व पू का से

स्परे है (व का + का पू) = 
$$\frac{\text{कोज्या } \frac{9}{2} \left( \angle a \text{ पू का - } \angle \text{ का a } \text{ पू} \right)}{\text{कोज्या } \frac{9}{2} \left( \angle a \text{ पू का + } \angle \text{ का a } \text{ पू} \right)} \times \text{स्परे } \frac{\text{a } \text{ पू}}{2}$$

$$= \frac{\text{कोज्या } \frac{9}{2} \left( 99 \times 20' - 23 \times 20' \right)}{\text{कोज्या } \frac{9}{3} \left( 99 \times 20' + 23 \times 20' \right)} \times \text{स्परे } \frac{38^{\circ}98'}{2}$$

$$= \frac{38^{\circ}98'}{2}$$

$$= \frac{\text{कोज्या 8  $\frac{1}{2}} \times \frac{1}{2} \times \frac{1}{2$$$

१. देखो Todnunter और Leathem की Spherical Trigonometry

ं. व का-+ का पू=६२°४६'....(१) इसी तरह, दूसरे सूत्र से,

स्परे  $\frac{1}{2}$  (व का – का पू) =  $\frac{\sqrt{3}}{\sqrt{3}}$   $\frac{\sqrt{3}}{\sqrt{3}}$   $\times$  स्परे 9  $\frac{\sqrt{3}}{2}$   $\times$  स्परे 9  $\frac{\sqrt{3}}{2}$ 

... लिर स्परे व का - का पू = लिर ज्या ४४° ४६' ४

+लरि स्परे १७° द्व' १५ - लरि ज्या ६६° २३' १५ = ६' ६४६४ + ६' ४६६६ - ६' ६७१३ = ६' ३७४८

.. व का — का पू == २६°४०'.....(२) समीकरण (१) और (२) को जोड़ने से,

२ व का = = = ६°२६"

∴ व का=४४°४३′

और समीकरण (२) को समीकरण (१) से घटाने पर,

२ का पू= ३६°६'

∴का पू=१८°३′

इस प्रकार यह सिद्ध हुआ कि ऊपर के दो सूत्रों की सहायता से यदि विषुव-काल जात हो तो किसी समय का उदय लग्न और अग्रा दोनों सिद्ध हो सकते हैं। इसलिए,

> अमावस्यान्त काल का सायन उदय लग्न=४४°४३′ और उदयन लग्न की उत्तर अग्रा=१८°३′

पृष्ठ ४२४ में सायन लग्न ४३°३९ और पृष्ठ ४२४ में उदय लग्न की अग्रा १७°३६ आयी है जो नवीन रीति से प्राप्त अंकों से बहुत भिन्न हैं। इसका कारण यही है कि वहाँ उदय लग्न अनुपात के द्वारा जाना गया है जो स्थूल है।

जब सायन लग्न ४४°४३' है तब विभोन लग्न

ः.अमान्तकालिक त्रिभोन लग्न == ३१४°४३′

अमान्त काल का मध्यलग्न जानना—अमान्तकाल में जो विषुवकाल आया है उससे १५ घड़ी अथवा ६०० कम उसी समय के मध्यलग्न का विषुवकाल

होगा क्योंकि विषुवद्वृत्त का जो विंदु यामोत्तर-वृत्त पर होता है वही मध्य लग्न का विषुवकाल और विषुवद्वृत्त का जो विन्दु पूर्व क्षितिज पर होता है वही उदय लग्न का विषुवकाल होता है। परन्तु विषुवद्वृत्त के इन दोनों विन्दुओं का अन्तर १५ घड़ी या ६०° के समान होता है।

चित्र ६३ में यदि व पू को ३४°१६, व का को ४४°४३ तथा यामोत्तर वृत्त और विषुवद् वृत्त के सामान्य विन्दु को च मान लिया जाय तो च व म गोलीय त्रिभुज के व म का मान सहज ही जाना जा सकता है क्योंकि

और  $\angle$  व च म= $&\circ^\circ$ । क्योंकि यह विषुवद्वृत्त और यामोत्तरवृत्त के बीच का कोण है, इसलिए नेपियर के पहले नियम के अनुसार ( देखो पृष्ठ १२५ ),

कोज्या २३°२७'=स्परे ४४°४१' × को स्परे व म

- ∴ स्परे व म= स्परे ५५°४९' नोज्या २३°२७'
- ं लिर स्परे व म=लिर स्परे ४४°४९' -- लिर कोज्या २३°२७' = १०'१६४८ ६'६६२४=१०'२०३३
- ∴ व म==५७°५७**′**
- ∴ सायन मध्यलग्न=३६०° ५७°५७′=३०२°३′

यह ५२४ पृष्ठ में आये हुए सायन मध्यलग्न से केवल १ बड़ा है। इसका यह अर्थ हुआ कि सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार जो मध्यलग्न आया है वह बिलकुल ठीक है। इसका कारण यह है कि मध्यलग्न और सूर्य बहुत पास हैं यदि मध्यलग्न से सूर्य दूर होता तो इसमें भी अन्तर पड़ता। विभोनलग्न का नतांश जानना—

मध्य लग्न का नतांश सूर्य-सिद्धान्त की रीति से ४५°३' आया है (देखो पृष्ठ ५२५)। यह रीति बिलकुल शुद्ध है। इससे विभोन लग्न की नतांशज्या या दृक्क्षेप जानने की जो विधि पृष्ठ ४१३ में बतलायी गयी है उसके अनुसार विभोन लग्न का नतांश ४२°१६' होता है यदि उदय लग्न की अग्रा नवीन रीति से १६°३' मानी जाय। परन्तु यह बहुत स्थूल है। इसलिये गोलीय विभुज म ख वि (चित्र ६३)

से ख वि का मान सीधे ही निकालना उचित होगा। यहाँ ख वि विविभ लग्न या विभोन लग्न का नतांश है, म ख मध्य लग्न का नतांश है और म वि मध्य लग्न और विभोन लग्न का अन्तर है जो ३१४°४३′ — ३०२°३′ अथवा १२°४०′ के समान है और  $\triangle$  म वि ख  $\leftarrow$  ६०°, इसलिए नेपियर के दूसरे नियम के अनुसार,

कोज्या म ख=कोज्या ख वि + कोज्या म वि

, कोज्या ख वि = 
$$\frac{कोज्या म ख}{कोज्या ११°३'}$$

#### ुं• तिभोन लग्न का नतांश = ४३°३६

यह जानने की दूसरी रीति भी है जो उसी गोलीय विभुज के ∠म विख और म ख की सहायता से नेपियर के दूसरे नियम पर आश्रित है। दोनों रीतियों से विभोन लग्न का नतांश अभिन्न होता है। इसलिए सूर्य-सिद्धान्त के पृष्ठ ४१३ में बतलायी गयी रीति की अपेक्षा यही मान्य होनी चाहिए।

दृक्क्षेप = विभोन लग्न की नतांश ज्या = ज्या ४३°३६' = ६८६६ दृग्गति = विभोन लग्न की उन्नतांश ज्या = कोज्या ४३°३६' = ७२४२

छेद = 
$$\frac{9}{8 \, \xi^{11} \ln n} = \frac{9}{8 \times 9888}$$

अमान्तकालिक विभोन लग्न = 398°83' (पृष्ठ ५३०) अमान्तकालिक सायन सूर्य = 7£3°98' (पृष्ठ ५२४)

... अमान्त कालिक विश्लेषांश = २१°२६ /

$$\therefore$$
 सूर्य या चन्द्रमा का लंबन  $=$   $\frac{ज्या विश्लेषांश }{\hat{\mathbf{vo}}}$ द

= ४×.७२४२×ज्या २१°२६

= 8 × .0282 × .3 £ £ 2

= 9'०६०८ घड़ी

= १ घड़ी ३ ६५ पल

यह पिन्छम लम्बन है क्योंकि विभोन लग्न से सूर्य पिन्छम है। इसलिए इसको अमावस्यान्त काल में जोड़ने पर भोगांश-लंबन-संस्कृत-अमावस्यान्त काल आवेगा।

सूर्योदय से अमावस्यान्त का समय = 9४ घड़ी ४५ पल पच्छिम भोगांश लंबन = 9 घड़ी ३.६ पल •• सूर्योदय से लंबन-संस्कृत-अमावस्यान्त काल = १५ घड़ी ४८.६ पल अर्थात् लंबन के कारण चन्द्रमा सूर्य के सामने सूर्योदय से १५ घड़ी ४८ ६ पल पर आवेगा। यह भी बिल्कुल शुद्ध नहीं है, इसिलए असकृत्कर्म करना आवश्यक है अर्थात् अब यह देखना चाहिए कि सूर्योदय से १५ घड़ी ४८ ६ पल पर क्या लंबन होता है। इस काल के लिए इस समय का उदय लग्न, विभोन लग्न, मध्य लग्न इत्यादि जानना चाहिए जिसके लिए वही क्रिया फिर दुहरानी पड़ेगी जो पृष्ठ ५२६ से अब तक दिखलाई गई है।

१५ घड़ी ४८ ६ प ल ( सावन ) = १५ घड़ी ५१ १ पल ( नाक्षत ) सूर्योदय का विषुव काल = ५० घड़ी ५५ ७ पल ( पृष्ठ ५२८ )

.. लंबन-संस्कृत-अमावस्यान्त के समय विषुव काल

= ६ घड़ी ४६ द पल - ४०°४९ के लगभग

पृष्ठ ५२६ के समीकरणों में ३४° १६ की जगह ४०° ४९ रख कर सरल करने से इस समय की उदय लग्न और अग्रा आ जायगी क्योंकि और गुणक सामान्य हैं। इसलिए

लिर स्परे  $\frac{3}{4}$  (व का + का पू) = लिर कोज्या ४४°४६' ५+ लिर स्परे २०°२०' ५ - लिर कोज्या ६६°२३' ५

व का +का पू=७२°२५'......(३) लिर स्परे  $\frac{1}{2}$  (व का - का पू) = लिर ज्या ४४°४६'.५+ लिर स्परे २०°२०'.५-लिर ज्या ६६°२३'.५

$$\frac{q + q - q + q}{2} = q + q + q$$

.'. व का – का पू = ३ $9^{\circ}$ ४६'.....(४) समीकरण (३) और (४) से,

- ... सूर्योदय से १५ घड़ी ४८ ६ पल पर उदय लग्न ५२°७ और अग्रा २०°२१ है।
  - ं. इस समय तिभोन लग्न= $$2^{\circ}6'-$6^{\circ}=$22^{\circ}6'$  और विषुवकाल= $$6^{\circ}89'$
  - ं. पृष्ठ ४३० की तरह च व=६०°-४०°४९'=४६°१६'
  - $\therefore \ \, \text{स्परे व म} = \frac{\text{स्परे ४६° 9६'}}{\text{कोज्या २३° २७'}}$
- . लिर स्परे व म=लिर स्परे ४६° १६' लिर कोज्या २३°२२' = १०.०६४७ ६.६६२४ = १०.१०३२
  - ., व म== ४१°४४/
  - . . सायन मध्य लग्न = ३६०° ५१'४५' = ३०५° १५' मध्य लग्न की क्रान्तिज्या = ३०५° १५'  $\times$  ज्या २३°२७' = ज्या ५१°४५'  $\times$  ज्या २३°२७'
  - . . लरि क्रान्ति ज्या = ६.८६५० + ६.४६६६ = ६.४६४६
  - .. मध्यलग्न की दक्षिण क्रान्ति == १८° १३′ काशी का उत्तर अक्षांश == २५° २०′
  - ... मध्य लग्न का नतांश = ४३°३३' मध्य लग्न और विभोन लग्न का अन्तर=३२२°७' - ३०८°१४'

<del>=</del>१३°५२′

- .. त्रिभोन लग्न के नतांश की कोटिज्या = कोज्या ४३°३३' कोज्या १३°५२'
  - .. लिर नतांश कोज्या = लिर कोज्या ४३°३३' लिर कोज्या १३°५२' = ६.८६०२ ६.६८७२ = ६.८७३०

ि तिभोन लग्न का नतांश — ४१°४३′

सूर्य की स्पष्ट दैनिक गति = ६91.३७

- ... सूर्य की एक घड़ी की गति = 9'.०२३ सूर्य की ३ पल की गति = .०५१
- ं. सूर्य की एक घड़ी ३ पल की गति = 9'.०७ अमान्तकालिक सायन सूर्य = २६३° १४'
- ... लम्बन-संस्कृत-अमान्तकालिक-सूर्यं = २ £ ३ ° 9 १ ' तिभोन लग्न = 3 ? ? ° 9 सायन सूर्यं = ? £ 3 ° 9 १ '

.. विश्लेषांश = २८°५२'
दृग्गति = विभोन लग्न की नतांश कोटिज्या
=कोज्या ४९°४३'

... छेद = 
$$\frac{9}{8 \text{ दृग्गित}} = \frac{9}{8 \text{ कोज्या } 89^{\circ}83'}$$

= ४ कोज्या ४१°४३ ज्या २८°५२

=४ X .७४६४ X .४८२८ घड़ी

= १.४४२ घड़ी

= १ घड़ी २६ ५ पल

सूर्योदय से अमावस्यान्त का समय = 9४ घड़ी ४५ पल सूर्य का लंबन = 9 घड़ी २६.५ पल

ः द्वितीय लंबन-संस्कृत-अमावस्यान्त-काल

= १६ घड़ी ११.५ पल

इस समय का तिभोन लग्न जानकर फिर लंबन जानना चाहिये:— १६ घड़ी ११.५ पल (सावन)—१६ घड़ी १४.२ पल (नाक्षत्र) सूर्योदय का विषुवकाल—४० घड़ी ४४.७ पल

> ∴ द्वितीय लंबन-संस्कृत-अमान्त-काल का विषुवकाल = ७ घड़ी ६.६ पल

> > =४३° के लगभग

ं. लरिस्परे ३ (व का + का पू) = लरिकोज्या ४५°५६'.५ + लरिस्परे २१°३०'

-- लरिकोज्या ६६°२३'.५

= 4.5497

∴ व का +का पू=७५°४८′

लिर स्परे हैं (व का - का पू) = लिर ज्या ४४° ५६' ५ + लिर स्परे २9° ३०' - लिर ज्या ६६° २३' ५

= & - द १ द ४ + & - ४ ६ ४ ४ - & - & - ६ १ ७ ० १ ३

<del>==</del> द्व.८८०६

$$\therefore \frac{q \text{ an} - \text{an } q}{2} = 95^{\circ} 85' \cdot x$$

- ∴ व का का पू=३३°३६′
- ∴ व का=५४°४३'.५

और का पू=२१°४'.४

- ∴ सूर्योदय से १६ घड़ी १९ ४ पल पर उदय लग्न ४४°४३ र और अग्रा २१°४'.प्र
  - ∴ इस समय विभोन लग्न== ५४°४३'.५ ६०°= ३२४°४३'.५ और इस समय विषुवकाल=४३°
    - ∴ चव=६०°-४३°=४७°
    - ∴ स्परे व म= स्परे ४७° कोज्या २३°२७'
    - ∴ लरि स्परे व म=लरि स्परे ४७° लरि कोज्या २३°२७ ... = 90.0303 = £.£६२**x** = 90.0६७८
    - व म=४६<sup>०</sup>२७
    - ∴ सायन मध्यलग्न== ३६०° ४६°२७'== ३१०°३३'
    - ं. मध्यलग्न की क्रान्ति ज्या = ज्या ३१०°३३' × ज्या २३°२७' 🚥 - ज्या ४६°२७ 🗡 ज्या २३°२७ 💮 🔀

लरि क्रान्तिज्या = ६.८५०७ + ६.५६६६ = ६.४५०६

.. क्रान्ति= १७°६६ दक्षिण काशी का अक्षांश = २४°२०' मध्यलग्न का नतांश=४२°५६ मध्य लग्न और विभोन लग्न का अन्तर=३२४°४३'.५-३१०°३३'

== 98°90'.X

, त्रिभोन लग्न की नतांश कोटि ज्या = कोज्या ४२°५६' कोज्या १४°१०' प्र

ं. लरि नतांश कोटिज्या = लरि कोज्या ४२°५६ - लरि कोज्या 98°90'.X

== 2.2686 - 2.5261 == 3.2020

ं. तिभोन लग्न का नतांश = ४०°५७ सूर्य की 9 घड़ी की गति = 9.023 सूर्य की २० पल की गति = '३४१

.. 9 घड़ी २६ ५ पल की गति = 9' ५ अमान्तकालिक सायन सूर्य = 2 - 2 - 3

१ घड़ी २६ ५ पल की गति = 9'. ५

द्वितीय-लंबन-संस्कृत-अमान्तकाल का सूर्य = २६३° १४ . ५

तिभोन लग्न=३२४°४३'.४

ं.विश्लेषांश=३१°२८

दृग्गति = त्रिभोन लग्न की नतांश कोटि ज्या = कोज्या ४०°५७

= ४ कोज्या ४०°५७ X ज्या ३१°२५ र्

 $= 8 \times .0883 \times .855$ 

= १ घड़ी ३४ ६ पल

सूर्योदय से अमान्तकाल तक का समय=१४ घड़ी ४५ पल तीसरी बार का लंबन=१ घड़ी ३४ ६ पल

.°. तृतीय-लंबन-संस्कृत-अमान्तकाल == १६ घड़ी १६·६ पल

इस प्रकार पहले लंबन से अमावस्यान्त काल १५ घड़ी ४८ ६ पल पर, दूसरे लंबन के १६ घड़ी १९ ५ पल पर और तीसरे लंबन से १६ घड़ी १६ ६ पल पर होता है। इससे प्रकट है कि पिछले अमावस्यान्त कालों में केवल ५ पल का अन्तर है। यदि दो तीन बार और संस्कार किया जाय तो अन्तर शून्य हो जायगा। उस दशा में जो अमावस्यान्त काल आवेगा वही शुद्ध अमावस्यान्त होगा। अनुमान से जान पड़ता है कि जो अमावस्यान्त काल तीसरी बार आया है उससे शुद्ध अमावस्यान्त केवल दो या तीन पल अधिक होगा। इसलिए दो तीन पल के लिए दो तीन बार और संस्कार करने में झंझट के सिवा विशेष लाभ नहीं है। इसलिए मान लिया जाता है कि लंबन-संस्कृत-शुद्ध-अमावस्यान्त काल सूर्योदय से १६ घड़ी २० पल पर है। यही सूर्यग्रहण का मध्यकाल समझना चाहिए। यहाँ तक द्वें श्लोक की क्रिया समाप्त हुई। निति—

१० वें श्लोक में बतलाया गया है कि सूर्य और चन्द्रमा की मध्य गतियों के

अंतर को दृक्क्षेप से गुणा करना चाहिए। परन्तु मेरी समझ में यदि स्पष्ट गतियों के अंतर से गुणा किया जाय तो अधिक शुद्धता होगी।

सूर्य और चंद्रमा की दैनिक गतियों का अंतर = ७६२ र २४३ दृक्क्षेप अथवा विभोनलग्न की नतांशज्या = ज्या४० १५७ र

यहाँ तिज्या से भाग देने की आवश्यकता नहीं है क्योंकि ज्या का मान दशमलव भिन्न लिया गया है। यह दक्षिण है क्योंकि मध्यलग्न का नतांश दक्षिण है।

चंद्रमा की ६० घड़ी की गति == १४° १३″ .७ चन्द्रमा की १ घड़ी की गति = १४′ १३″ .७ '' ३० पल ''= ७′ ६″ .६ '' ५ ''= १′ ११″ .१

- े. चन्द्रमा की १ घड़ी ३५ पल की गति = २२'39.9'' = 22'.५ गणित-सिद्ध अमावस्यान्तकालिक चंद्रमा  $= £^{7}0.32'$
- ∴ लंबन-संस्कृत-अमावस्यान्तकालिक चंद्रमा == ६<sup>रा</sup>०°५५<sup>८</sup> ३

राहु से चंद्रमा का अन्तर 
$$= x^{\xi_1} + x^{\xi_2} + x^{\xi_1} + x^{\xi_1$$

.' चन्द्रशर की ज्या =  $\frac{521 + 988 - 29' \cdot 3 \times 521 \cdot 8^{\circ} \cdot 3}{3835}$ 

यह उत्तर शर है क्योंकि राहु से चंद्रमा आगे हैं परन्तु ६ राशि से कम दूर है।

े नित संस्कृत चंद्रशर= - ३४'.६२ + २६'.१३= - ५'.४६ अर्थात् नित संस्कृत दक्षिण चंद्रशर= ५'.४६ चंद्रकक्षा में सूर्य बिम्ब का स्फुट व्यास= ३३'.६३४ चंद्रमा का स्फुट व्यास = ३४'.४५४ छाद्य अथवा सूर्य का व्यासार्ध=१६' ६१७ छादक अथवा चन्द्रमा का व्यासार्ध = १७' २७६ ..मानैक्य खंड = ३४' ९० और मानान्तर खंड = ०' ४६

ग्रास का परिमाण = मानैक्यखंड - नित संस्कृत चंद्रशर = ३४'.१ - ५'.४६ = २४'.६१

यह चन्द्रबिम्ब के व्यास से छोटा है इसलिए सर्वग्रास ग्रहण न लगेगा वरन् खंड ग्रहण लगेगा। (देखो पृष्ठ ४६० और श्लोक ११ चं० ग्र०)

पृष्ठ ४६६ के अनुसार

$$=\frac{9£59 $x$ ६० घड़ी$$

= २ घड़ी ३० ०६ पल

== २ घड़ी ३० पल

अर्थात् काशी में सूर्योदय से १३ घड़ी ५० पल पर ग्रहण का स्पर्श होगा। परन्तु यह स्थूल है। सूक्ष्म गणना करने के लिए इस समय का भी लंबन और नित फिर निकाल कर स्थित्यर्ध इत्यादि जानना चाहिए जैसा कि श्लोक १४—१७ में बतलाया गया है।

१३ घड़ी ४० पल (सावन) = १३ घड़ी ४२.३ पल (नाक्षत्र) सुर्योदय का विषुवकाल = ४० घड़ी ४४:७ पल

∴ स्पर्शकाल के समय विषुवकाल == ४ घड़ी ४८ पल == २८°४८

.. लरि स्परे है (व का + का पू) = लरि कोज्या । ४५°५६ र मे लरि स्परे 98°२8' - लिर कोज्या ६६°२३' ५ == 5.2854 + 5.8057 - 5.8868 **デ**とのと、子 ं. स्परे है (व का+का पू)=२६°५४′ ∴ व का+का पू०)=ध३°४५′ लिर स्परे है (व का - का पू) = ६. ८५६५ + ६.४०६५ - ६.६७ १३ == 4.2480 =99°&' 🤼 ै (व का -- का पू) .. व का - का पू =२२°१५′ ় a কা <del>==</del>३५°३′ =१४°४४' और का पू ं. सूर्योदय से १३ घड़ी ५० पल पर उदय लग्न ३८°३ और अग्रा १५°४५′ है । ं. इस समय विभोन लग्न==३ $\varsigma$ ° $\xi'$ - $\xi$ ०°==३० $\varsigma$ ° $\xi'$ और '' विधुवकाल = २८°४८' पृष्ठ ५३२ की तरह च व = ६०° - २५°४५′ = ६१°१२′ = स्परे ६१°१ = ' कोज्या २३°२७' 🏅 स्परेवम .. लिर स्परे व म=लिर स्परे ६१°१२'-लिर कोज्या २३°२७' =90.7425--2.2674=90.72603 . . वम ==६३°१४′ == ३६०° - ६३° १४′ = २<u>६</u>६**°**५६′ . सायन मध्य लग्न मध्य लग्न की क्रान्ति ज्या =  $\sigma$ an  $2\xi \xi^{\circ} \xi \xi' \times \sigma$ an  $2\xi^{\circ} \xi' =$ = -  $\sigma$ an  $\xi 3^{\circ} 98' \times \sigma$ an  $\xi 3^{\circ} 89'$ 📜 लरि क्रान्तिज्या .", मध्यलग्न की दक्षिणी क्रान्ति == २०°४६' काशी का उत्तर अक्षांश == २**४**°२०**′** 🐫 मध्य लग्न का नतांश 📁 ४६°६′ मध्यलग्न और तिभोन लग्न का अन्तर== ३०५°३ - २६६°४६

= 99°9७'
.\*. विभोन लग्न के नतांश की कोटिज्या =  $\frac{\text{कोज्या } 8 \text{ $ext}}{\text{कोज्या } 99°9७'}$ 

- ... लिर नतांश कोटिज्या = लिर कोज्या ४६°६′ लिर कोज्या ११°१७′ = ६ ६४६१ = ६ ६४६१
- ि तिभोन लग्न का नतांश = ४५°३'
  दृग्गति = तिभोन लग्न की नतांश कोटि ज्या = कोज्या ४५°३

सूर्योदय से १४ घड़ी ४५.५ पल पर स्पष्ट सायन सूर्य  $= £^{(1)} + 5^{(2)} + 5^{(3)} + 5^{(4)} + 5^$ 

... १३ घड़ी ४० पल पर अथवा स्पर्शकालिक सूर्य = द्वरा २३०१३

= $7£3^94$ [and the second sec

लंबन = ज्या विश्लेषांश छेद

=ज्या १४°५०′ × ४ × कोज्या ४५°३′

 $=8 \times .24$   $\times .00$ 

= '७२३५ घड़ी

= ४३.४ पल= ४३ पल

मध्य ग्रहणकाल का लंबन = १ घड़ी ३५ पल

दोनों का अन्तर = ५२ पल
 इसलिए १६वें श्लोक के पूर्वार्ध के अनुसार
 स्पष्ट स्पर्श स्थित्यर्ध = प्रथम स्थित्यर्ध + ५२ पल

= २ घड़ी ३० पल + ५२ पल
= ३ घड़ी २२ पल

इसलिए सूर्योदय से स्पर्शकाल तक का समय

सूर्योदय से मध्यग्रहण का समय—३ घड़ी २२ पल

9६ घड़ी २० पल - ३ घड़ी २२ पल

9२ घड़ी ५८ पल

ें. काशी में सूर्योदय से १२ घड़ी ५८ पल पर ग्रहण का स्पर्श होगा। इसी प्रकार स्पष्ट मोक्ष स्थित्यर्ध भी जान लेना चाहिये।

इस गणना से स्पष्ट है कि काशी में सूर्यग्रहण का स्पर्श और मोक्ष दोनों देख पड़ेगा। परन्तु यह बात काशी में एकत्र हुए किसी मनुष्य को नहीं देख पड़ी जैसा कि लोगों का अनुभव है । इसका कारण यह है कि सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार जो मूलाङ्क आये हैं वे बहुत स्थूल हैं । इसी कारण यद्यपि लग्न के नतांश इत्यादि के जानने की रीति बिल्कुल बदल दी गयी है तो भी सूक्ष्मता नहीं आ सकी। इन मूलाङ्कों में सबसे बड़ी अशुद्धि राहु के मूलाङ्क में है जैसा कि चन्द्रग्रहणाधिकार में बतलाया गया है।

# राहु का मूलाङ्क लेने पर क्या दशा होती है ?

१६२६ ई० के नाविक पंचांग के अनुसार ११ जनवरी सोमवार को ग्रीनिवच के मध्यम मध्याह्नकाल में सायन राहु का स्थान ११४°.७५०५ था । इस समय काशी में मध्याह्नोपरान्त १३ घड़ी ४० पल ३१ विपल हुआ था (देखो पृष्ठ २४१), जो मध्यम प्रातःकाल से २८ घड़ी ५०.५ पल होता है। इस समय से माघी अमावस्या के अन्त तक अर्थात् गुरुवार के मध्यम प्रातःकाल के १६ घड़ी ५४ पल तक २ दिन ४८ घड़ी ३ ५ पल होता है। इतने समय में राहु की गति इस प्रकार निकली:—

```
=°.°\\?\\
१ दिन की गति
                 = ॰ • .१०५६२
  77
                =0°.0२६४5
३० घड़ी की गति
                =०.०१३२४
94
     "
                =०.००२६४
३ पल की गति
              =0.00008
           <del>==</del>०.१४८३
      योग
```

यह घटाने पर सायन राहु का स्थान हुआ, ११५ ६०२२

= 99x°35'.9 = २२°४9' अयनांश परन्तु ∴ राहु का निरयन भोगांश (अमावस्यान्त काल में) =६२°५५′ = २७०°३३' चन्द्रमा का निरयन = १७७°३**८** 🗈 राहु से चन्द्रमा का अन्तर

यदि चन्द्रमा का परमशर ४°३०' की जगह ५°८'४२'' माना जाय (देखो पृ० ७५) तो

चन्द्रशर ज्या = ज्या १७७°३६ 
$$\times$$
 ज्या  $\times$ °६  $\times$ 8२ $^{\prime\prime}$   
= ज्या २°२२  $\times$  ज्या  $\times$ °६  $\times$ 8२ $^{\prime\prime}$   
= '०४१३  $\times$  '०६६७  
= '००३७  
: चन्द्रशर १२ $^{\prime\prime}$ 80 $^{\prime\prime}$  उत्तर = १२ $^{\prime}$ 1६७ उत्तर  
= ३४.६२ दक्षिण  
: गति संस्कृति चंद्रशर = २९ $^{\prime}$ 1.६५ दक्षिण  
: ग्रास का परिमाण = मानैक्य खंड — नित संस्कृति चन्द्रशर  
= ३४ $^{\prime\prime}$ 9  $\times$ 9 $^{\prime\prime}$ 1.

इस प्रकार यहाँ भी सिद्ध होता है कि यदि राहु का भोगांश ठीक-ठीक लिया जाय तो भी ग्रास का परिमाण १२'.१५ होता है अर्थात् ग्रहण का स्पर्श और मोक्ष काशी में देखा जा सकता है परन्तु यह भी अनुभव में नहीं आया। इसलिए अब यह देखना है कि यदि सूर्य और चन्द्रमा के लंबन, नित और स्फुट व्यास इत्यादि दृग्गणित के अनुसार और नवीन रीतियों से निकाले जाँय तो क्या अन्तर पड़ता है।

## नाविक पंचांग के अनुसार :--

अमावस्यान्त काल में चन्द्रमा का क्षितिज लंबन  $= \xi 9'97'' = \xi 9' \cdot \xi$ चंद्रमा का उत्तर शर  $= 9'3\xi'' = 9' \cdot \xi$ " व्यासार्ध  $= 9\xi'80'' \cdot \xi = 9\xi' \cdot \xi \xi$ सूर्य का व्यासार्ध  $= 9\xi'99'' \cdot \xi = 9\xi' \cdot \xi \xi$ तिभोन लग्न और मध्यलग्न वही माने जाते हैं जो पहले निकाले गये हैं। (पृष्ठ ५३६)

पृष्ठ ४०७ के सूत्र (च) के अनुसार

भु = लि ज्या ता कोज्या श — लि कोज्या ता ज्या श कोज्या व जहाँ ता तिभोन लग्न का नतांश, लि चन्द्रमा का क्षितिज लंबन, श चन्द्रमा का शर, व विश्लेषांश और भु नित है।

=80.05

चन्द्रशर उत्तर=७'-६

∴ नित संस्कृति चन्द्रशर=३२'.४२मानैक्यखंड=१६'.६८ + १६'.२६=३२'.६७

∴ ग्रास का परिमाण=३२'.६७ - ३२'.४२=०'.५५

इस प्रकार यह सिद्ध हुआ कि यदि राहु, चन्द्रमा और सूर्य के व्यास, लंबन और नित नवीन गणनानुसार लिये जाँय तो ग्रास १ कला से भी कम होता है जो उद्योग करने पर भी नहीं देखा जा सकता है। यही बात अनुभव से भी सिद्ध होती है। इसलिए ग्रहण की गणना के लिए हमें अपने सिद्धान्त ग्रंथों में दृग्गणित के अनुसार सुधार करना अत्यन्त आवश्यक है।

### सूर्य-ग्रहणाधिकार का विज्ञान भाष्य समाप्त ।

#### षष्ठम अध्याय

## परिलेखाधिकार

## (संक्षिप्त वर्णन)

[ श्लोक १—परिलेख का प्रयोजन। श्लोक २-१२—स्पर्श, मोक्ष और मध्यकाल के ग्रहणों का परिलेख खींचने की रीति। श्लोक १३—िकतना भाग ग्रस्त होने पर ग्रहण देखना सम्भव है। श्लोक १४-१६—ग्राहक का मार्ग खींचने की रीति। श्लोक १७-१६—िकसी इष्टकाल में ग्रहण का परिलेख खींचने की रीति। श्लोक २०-२१—सर्वग्रास ग्रहण के आरंभ काल का परिलेख खींचने की श्लोक २२—सर्वग्रास ग्रहण के अंतकाल का परिलेख खींचने की रीति। श्लोक २३—िकस प्रकार के चंद्रग्रहण में चन्द्रमा का रंग काला, भूरा, इत्यादि होता है। श्लोक २४—परिलेख खींचने की रीति किसको बतलानी चाहिए।

इस अध्याय का नाम किसी-किसी प्रति में छेद्यकाधिकार भी है। दोनों का अर्थ एक है। छेद्यक की तुलना में परिलेख सरल है, इसलिए यहाँ परिलेखाधिकार ही लिखा गया है।

प्रयोजन--

## न छेद्यकमृते यस्मात्क्षेपा ग्रहणयोः स्फुटाः । ज्ञायन्ते यत्त्रवक्ष्यामि छेद्यक्ज्ञानमुत्तामम् ॥१॥

अनुवाद—(१) छेद्यक, परिलेख या चित्र के बिना सूर्य और चन्द्रमा के ग्रहणों के भेद का ठीक-ठीक ज्ञान नहीं होता कि विम्ब की किस दिशा से ग्रहण का आरंभ, किस दिशा से मोक्ष तथा कितना ग्रास होगा। इसलिए छेद्यक बनाने का उत्तम ज्ञान मैं कहता हूँ।

### परिलेख खींचने की रीति—

सुसाधितायाभवनौ विन्दुं दत्वा ततो लिखेत्। सप्तवर्गाङ्गुलेनादौ मण्डलं वलनाश्रितम्।।२।। ग्राह्मग्राहकयोगाधं सम्मितेन द्वितीयकम्। मण्डलं तत्समासाख्यं ग्राह्माधेन तृतीयकम्।।३।। याम्मोत्तरा प्राच्यपरा साधनं पूर्ववद् दिशाम्। प्रागिन्दोग्रंहणं पश्चान्मोक्षोऽर्कस्य विपर्ययात्।।४।। यथादिशं प्राग्ग्रहणं वलनं हिमदोघिते: । मौक्षिकं तु विवर्यस्तं विवरीतिमदं रवे: ॥४॥ वलनाग्रान्नयेन्यमध्यं सूत्रं तद्यत्र संस्पृशेत्। तत्समासे ततो देयौ विक्षेपौ ग्रासमौक्षिकौ ॥६॥ विक्षेपाग्रात् पुनस्सूत्रं मध्यविन्दुं प्रवेशयेत्। तद्याह्मव्रासंस्पर्शे ग्रासमोक्षौ विनिर्दिशेत् ॥७॥ नित्यशोऽकंस्य विक्षेपाः परिलेखे यथादिशम् । विपरीतं शशाङ्कस्य तद्वशादथ मध्यमम्।।८।। वलनं प्राङ्मुखं नेयं तद्विक्षेपैकता यदि । भेदे पश्चान्मुखं नेयम् इन्दोर्भानो विपर्ययात् ॥६॥ बलनाग्रात्पुनस्सूत्रं मध्यवित्द्ं प्रवेशयेत् । मध्यात्सूत्रेण विक्षेप वलनाभिमुखं नयेत्।।१०॥ विक्षेपाग्राल्लिखेद्वुतां ग्राहकार्धे तेन यत्। ग्राह्मवृत्तं समाक्रान्तं तद्ग्रस्तं तमसा भवेत् ॥११॥ छेद्यकं लिखितं भूमौ फलके वा विपश्चिता। विपर्ययो दिशां ग्राह्यः पूर्वापर कपालयो: ॥१२॥

अनुवाद — (२) अच्छी तरह शोधी हुई समतल भूमि पर एक विन्दु स्थिर करके और उसी को केन्द्र मानकर ४६ अंगुल के व्यासार्ध का एक वृत्त खींचो । इसे वलनाश्रित वृत्त कहते हैं। (३) उसी केन्द्र से एक दूसरा वृत्त भी खींचो जिसका व्यासार्ध छाद्य और छाद्यक विम्बों के व्यासार्धों के योग के अर्थात् मानैक्यखंड के समान हो । इस वृत्त को समास वृत्त कहते हैं । इसी तरह उसी केन्द्र से एक तीसरा वृत्त भी खींचो जिसका व्यासार्ध उस ग्रह के बिम्ब के व्यासार्ध के समान हो जिस पर ग्रहण लगता है। (४) इसी विन्दु से होती हुई उत्तर-दक्षिण-रेखा तथा पूर्व-पश्चिम-रेखा पहले (त्निप्रश्नाधिकार श्लो० ३, ४ में) बतलाई हुई रीति के अनुसार खींचो । चन्द्रग्रहण में स्पर्श पूर्व दिशा से और मोक्ष पश्चिम दिशा से होते हैं परन्तु सूर्यग्रहण में इसके विपरीत होता है अर्थात् सूर्यग्रहण में स्पर्श पिन्छम से और मोक्ष पूर्व से होता है। (५) चंद्रग्रहण में चंद्रमा के स्पर्शकालिक स्फुट वलन की ज्या जितनी हो पूर्व विन्दु से उतने ही अंतर पर और उसी दिशा में जिस दिशा का स्फुट वलन हो केन्द्र से वलनाश्रित वृत्त तक एक रेखा खींचो। इसी प्रकार चन्द्रमा के मोक्षकालिक स्फुट-वलन की ज्या जितनी हो, पिन्छम विन्दु से उतने ही अन्तर पर परन्तु स्फुटवलन की दिशा की विपरीत दिशा में केन्द्र से वलनाश्रित वृत्त तक एक दूसरी रेखा खींचो । सूर्यग्रहण में उपर्युक्त रेखाओं की दिशाओं का क्रम उनके विपरीत होता है जो चन्द्रग्रहण में बतलायी गयी हैं। इन रेखाओं को वलनाग्र रेखा कहते हैं और यह रेखाएँ वलनाश्रित वृत्त को जहाँ काटती हैं उसे वलनाग्र विन्दु कहते हैं। (६) वलनाश्रित वृत्त पर (५वें ग्लोक के अनुसार) स्पर्ग और मोक्षकाल के जो वलनाग्र विन्दु बनाये जाते हैं उनसे केन्द्र तक जो रेखाएँ जाती हैं वे समास वृत्त को जिन विन्दुओं पर काटती हैं उनसे चन्द्रमा के स्पर्शकालिक और मोक्षकालिक शरों के अंतर पर केन्द्र से समास वृत्त तक रेखाएँ खींचो। यह रेखाएँ समास वृत्त को जहाँ काटती हैं उन विन्दुओं का विक्षेपाग्र विन्दु कहते हैं। (७) इन विक्षेपाग्र विन्दुओं से केन्द्र तक जो रेखाएँ जाती हैं ग्राह्य बिम्ब को जिन बिन्दुओं पर काटती हैं उन्हों को क्रमानुसार स्पर्शवन्दु और मोक्ष विन्दु कहते हैं।

- (८) सूर्य ग्रहण के परिलेख में विक्षेपाग्र विन्दु उसी दिशा में बनाओ जिस दिशा में चन्द्रमा का शर हो परन्तु चन्द्रग्रहण के परिलेख में विक्षेपाग्र विन्दु की दिशा चन्द्रमा के शर की दिशा के विपरीत होती है। इसी के अनुसार मध्य ग्रहण काल का भी विक्षेपाग्र विन्दु बनाओ।
- (६) चन्द्रग्रहण के मध्यकाल के परिलेख में यदि मध्यकाल के स्फुटवलन और विक्षेप की दिशाएं एक हों तो वलनाग्र विन्दु उत्तर-दिक्षण-रेखा के पूर्व में बनाना चाहिए। परन्तु यदि स्फुटवलन और विक्षेप की दिशाएं भिन्न हों तो वलनाग्र विन्दु उत्तर-दिक्षण रेखा के पिन्छम में बनाना चाहिए। यदि विक्षेप की दिशा दिक्षण हो तो उत्तर विन्दु से पूर्व वा पिन्छम वलनाग्र विन्दु बनाना चाहिए। परन्तु यदि विक्षेप की दिशा उत्तर हो तो दिक्षण विन्दु से पूर्व या पिन्छम वलनाग्र विन्दु बनाना चाहिए। सूर्यग्रहण के मध्यकाल के परिलेख में इसके विपरीत करना चाहिए अर्थात यदि वलन और विक्षेप दोनों की दिशाएँ एक हों तो वलनाग्र विन्दु उत्तर-दिक्षण रेखा से पिन्छम की ओर और यदि दोनों की दिशाएँ भिन्न हों तो वलनाग्र विन्दु उत्तर-दिक्षण रेखा से पूर्व की ओर बनाना चाहिए। परन्तु यदि विक्षेप की दिशा दिक्षण हो तो दिक्षण विन्दु से और उत्तर हो तो उत्तर विन्दु से पूर्व या पिन्छम की ओर वलनाग्र विन्दु होना चाहिए।
- (१०) मध्यग्रहण के वलनाग्र विन्दु से केन्द्र तक एक रेखा खींचो । इसी रेखा पर वलनाग्र विन्दु की दिशा में केन्द्र से विक्षेप के अंतर पर एक विन्दु बनाओ, इसी को मध्यकाल का विक्षेपाग्र विन्दु कहते हैं ।
- (११) विक्षेपाग्र विन्दु को केन्द्र मानकर ग्राहक या छादक के व्यासार्ध के समान विज्या से एक वृत्त बनाओ। यह वृत्त छाद्य बिम्ब को (चन्द्रग्रहण में चंद्र बिम्ब और सूर्य-ग्रहण में सूर्य बिम्ब को) जहाँ तक ढक लेता है उतना ही ग्रहण का परम ग्रस्त भाग होता है।

(१२) ज्योतिषी को चाहिए कि समतल भूमि पर अथवा फलक (काठ के तख्ते) पर परिलेख बनावे। पूर्व कपाल में दिशाओं का जो क्रम रहता है उसके विपरीत पिन्छिम कपाल में होना चाहिए अर्थात् पूर्व कपाल में जहां लब्ध क्रम—पूर्व, दक्षिण, पिन्छम और उत्तर दिशाएँ होंगी वहां पिन्छम कपाल में क्रमानुसार पिन्छम, उत्तर, पूर्व और दक्षिण दिशाएं होंगी।

विज्ञान भाष्य—इन श्लोकों में ग्राह्य बिम्ब को स्थिर मानकर उसके जितने अंतर पर और जिस दिशा में ग्राहक का केन्द्र ग्रहण के स्पर्श, मध्य और मोक्ष काल में होता है उसको रेखागणित की सहायता से जानने की रीति बतलायी गयी है। चंद्रग्रहण में चन्द्रमा ग्राह्य और भूछाया ग्राहक होती है। सूर्य ग्रहण में सूर्य ग्राह्य और चन्द्रमा ग्राहक होता है। अब श्लोकों के क्रम से प्रत्येक रीति की व्याख्या की जाती है:—

श्लोक २ — चंद्रग्रहणाधिकार श्लोक २४-२५ तथा पृष्ठ ४७५-४८० में बतलाया गया है कि स्फुटवलन क्या है और इससे क्रान्तिवृत्त का ज्ञान कैसे होता है। वहाँ यह भी बतलाया गया है कि स्फुटवलन की ज्या को ७० से भाग देने पर इसकी ज्या का परिमाण अंगुलों में आ जाता है। इस प्रकार विज्या का मान ४६ अंगुल के लगभग होता है क्योंकि विज्या ३४३८ कलाओं की होती है जिसको ७० से भाग देने पर लब्धि ४६.१ आती है जिसे पूर्णाङ्कों में ४६ ही समझना चाहिए। इसीलिए इस श्लोक में ४६ अंगुल के व्यासार्ध का वलनाश्रित वृत्त खींचने की रीति बतलायी गयी है। इस वृत्त से स्फुटवलन बतलानेवाली रेखा सहज ही खींची जा सकती हैं। भास्कराचार्य तथा अन्य आचार्यों ने वलनाश्रित वृत्त के खींचने का नियम नहीं बतलाया है। उन्होंने केवल इतना लिखा है कि समासवृत्त पर पूर्व, पश्चिम, उत्तर, दक्षिण चिन्ह बनाकर स्फुटवलन के परिमाण का कोण दिशा के अनुसार बना लेना चाहिए।

श्लोक ३—इस श्लोक में समासवृत्त और जिस ग्रह में ग्रहण लगता है उसके बिम्ब का वृत्त अर्थात् ग्राह्म-विम्ब वृत्त के खींचने की बात है। पर यह स्पष्ट नहीं बतलाया गया है कि इसका परिमाण क्या होना चाहिए। यदि ७० कलाओं का एक अंगुल माना जायगा तो समास-वृत्त और ग्राह्म-विम्ब-वृत्त बहुत छोटे होंगे क्योंकि ग्राह्म-बिम्बवृत्त का व्यासार्ध १६ कला अथवा एक अंगुल के चौथे भाग से भी कम होता है और समास-वृत्त का व्यासार्ध १ अंगुल के लगभग होता है। इसलिए इन वृत्तों के लिए ७० कलाओं का एक अंगुल मानते में सुविधा नहीं होगी। ऐसी दशा में चंद्रग्रहणा-धिकार के २६ वें श्लोक में जिस अंगुल की चर्चा है उसे काम में लान चाहिये।

परन्तु उसमें अंगुल का जो मान दिया गया है वह उन्नत काल के अनुसार बदलता हुआ बतलाया गया है (देखो पृष्ठ ४८१)। परन्तु मैं समझता हूँ कि यदि अंगुल का परिमाण सदा ३ कला का माना जाय तो विशेष हानि नहीं हो सकती क्योंकि जैसा पृष्ठ ४८२ में बतलाया गया है वर्तन के कारण सूर्य या चन्द्रविम्ब के आकारों में उदय या अस्त काल में ही अधिक अन्तर देख पड़ता है। अन्य समय में यह अन्तर इतना कम होता है कि उस पर विचार करने की आवश्यकता ही नहीं जान पड़ती। इसलिए यहां मैं ३ कला का एक अंगुल मानना सुगम समझता हूँ, इसमें कुछ संस्कार करने की आवश्यकता नहीं जान पड़ती।

श्लोक ४— इसके पूर्वार्द्ध में यह बतलाया गया है कि जिस विन्दु को केन्द्र मानकर वलनाश्रित वृत्त, समास-वृत्त और ग्राह्यबिम्ब-वृत्त खींचने को कहा गया है उसी विन्दु से उत्तर-दक्षिण और पूर्व-पिच्छिम रेखाएं वि० प्र०-श्लोक २-४ तथा चित्र ४४ के अनुसार खींचना चाहिए। उत्तरार्ध में यह बतलाया गया है कि चन्द्रग्रहण में स्पर्श चन्द्र-विम्ब के पूर्व भाग में होता है और मोक्ष पिच्छम भाग में होता है; परन्तु सूर्यग्रहण में स्पर्श सूर्य-बिम्ब के पिच्छम भाग में होता है और मोक्ष पूर्व भाग में होता है। इसका कारण स्पष्ट है। चन्द्रमा आकाश में पूर्व की ओर चलता हुआ पृथ्वी की परिक्रमा करता है इसलिए जिस समय वह पृथ्वी की छाया में प्रवेश करने लगता है उस समय उसका पूरब वाला भाग ही पहले पहल छाया में घुसता है। इसी प्रकार चंद्र बिम्ब का पिच्छम वाला भाग ही मोक्ष के समय छाया से अलग होता है। परन्तु सूर्य ग्रहण में चन्द्रबिम्ब पिच्छम से पूर्व की ओर बढ़ता हुआ सूर्य बिम्ब को ढक लेता है इसलिए स्पर्श के समय सूर्य बिम्ब का पिच्छम वाला भाग ढकने लगता है और मोक्ष के समय सूर्य बिम्ब का पूर्व वाला भाग चन्द्र बिम्ब से अलग होता है।

श्लोक ५ — चंद्रग्रहण के स्पर्शकाल में चंद्रमा के स्फुटवलन की जो दिशा होती है पूर्व विन्दु से उसी दिशा में स्फुटवलन के अंतर पर वलनाश्रित वृत्त पर चिह्न करना चाहिए। परन्तु मोक्षकाल में स्फुट वलन की जो दिशा हो उसके विरुद्ध दिशा में पिन्छम विन्दु से यह चिह्न करना चाहिए। इन चिन्हों को वलनाग्र-विन्दु कहते हैं। मोक्ष काल में दिशा के उलट देने का कारण पृष्ठ ४७६ के चित्र १०१ के स्पष्ट हो जाता है। वहां यह दिखलाया गया है कि ग्रह के प्राची अर्थात् पूर्व बिन्दु से जिस समय क्रान्तिवृत्त उत्तर की ओर होता है उसी समय प्रतीची अर्थात् पिन्छम बिन्दु से क्रान्तिवृत्त दिखन की ओर है। इसिलए जिस समय स्फुटवलन की दिशा उत्तर कही जाती है उस समय वह पूर्व विन्दु से उत्तर की ओर होती है न कि पिन्छम विन्दु से। परन्तु स्फुट वलन की जो दिशा चन्द्रग्रहणाधिकार के २४-२५ श्लोकों से सिद्ध होती है वह पूर्व बिन्दु से ही समझी जाती है इसिलए उस नियम

के अनुसार मोक्षकालिक वलन को जो दिशा आती है वह पूर्व विन्दु के ही अनुसार आती है परन्तु चन्द्रग्रहण में मोक्ष पश्चिम विन्दु की ओर होता है इसलिए इस विन्दु से स्फुटवलन का कोण बनाने के बिए अथवा क्रान्तिवृत्त की दिशा जानने के लिए स्फुटवलन की दिशा उलट दी जाती हैं।

ऊपर जो कुछ लिखा गया है उसके विपरीत सूर्यग्रहण में करना चाहिए। अर्थात् स्पर्श काल में स्फुटवलन की जो दिशा हो उसके विपरीत दिशा में पिन्छम विन्दु से वलनाग्र विन्दु बनाना चाहिए, परन्तु मोक्ष काल में पूर्व विन्दु से स्फुटवलन की दिशा में ही वलनाग्र विन्दु बनाना चाहिए। इसका कारण स्पष्ट है। सूर्यग्रहण में स्पर्श सूर्यबिम्ब के पिन्छम की ओर और मोक्ष पूर्व की ओर होता है। परन्तु पिन्छम की ओर स्फुटवलन की दिशा उलट जाती है जैसा ऊपर कहा गया है। इसिन्छम सूर्यग्रहण में स्पर्शकालिक वलन की दिशा को उलटना पड़ता है परन्तु मोक्ष-कालिक वलन की दिशा में कोई फेरफार नहीं करना पड़ता।

श्लोक ६-८-वलनाग्र विन्दु से जो रेखा वलनाश्रित वृत्त अथवा समास-वृत्त था ग्राह्मविम्ब के केन्द्र तक खींची जाती है उससे केवल यह जाना जा सकता है कि क्रान्तिवृत्त की दिशा क्या है। सूर्यग्रहण में ग्राह्यविम्ब सूर्य ही होता है और सूर्य सदैव क्रान्तिवृत्त पर रहता है इसलिए केन्द्र से वलनाग्र विन्दु तक जानेवाली रेखा क्रान्तिवृत्त ही समझी जा सकती है। परन्तु चन्द्रग्रहण में ग्राह्मबिम्ब चन्द्रमा होता है और चन्द्रमा क्रान्ति वृत्त से अपने शर के समान अन्तर पर उत्तर या दक्षिण होता है इसलिए चन्द्र बिम्ब के केन्द्र से वलनाग्र विन्दु तक जाने वाली रेखा क्रान्ति-वृत्त कदापि नहीं हो सकती । यह इसके समानान्तर होती है । चाहे सूर्यग्रहण हो चाहे चन्द्रग्रहण, दोनों दशाओं में छादक का केन्द्र वलनाग्र विन्दु से केन्द्र तक जाने वाली रेखा पर नहीं होता क्योंकि सूर्यग्रहण में छादक चन्द्रमा होता है जो क्रान्ति-वृत्त पर नहीं चलता और चन्द्रग्रहण में छादक भूछाया होती है जो चंद्रमा की कक्षा में नहीं चलती इसलिए स्पर्श या मोक्ष काल में छादक के केन्द्र का पता लगाने के लिए उस विन्दु से जहाँ वलनाग्र रेखा समास-वृत्त को काटती है चन्द्र-विक्षेप के अन्तर पर समास-वृत्त तक केन्द्र से एक रेखा खींचते हैं। यह रेखा समास-वृत्त को जहाँ काटती है उसे विक्षेपाग्र विदु कहते हैं। स्पर्श या मोक्ष के समय छादक का केन्द्र इसी विन्दु पर होता है। इसलिए यदि इस विन्दु को केन्द्र मानकर छादक के व्यासार्ध से एक वृत्त खींचा जाय तो यह ग्राह्मविम्ब को जहाँ स्पर्श करेगा वहीं ग्रहण का स्पर्श या मोक्ष होगा। विक्षेपाग्र विन्दु से केन्द्र तक जो रेखा खींची जाती है उससे भी स्पर्श या मोक्ष का स्थान जाना जा सकता है क्योंकि जिस विन्दु पर छादक और छाद्य बिम्ब स्पर्श करते हैं उसी विन्दु पर विक्षेपाग्र विन्दु से केन्द्र तक

खींची जाने वाली रेखा भी ग्राह्य बिम्ब को काटती है (देखो पृष्ठ ४६७ चित्र १००)। इस चित्र में च को ग्राह्य बिम्ब का केन्द्र समझ लिया जाय तो च से क्रान्तिवृत्त छ प के समानान्तर जो रेखा खींची जायगी वह वेन्द्र से वलनाग्र विन्दु तक जानेवाली रेखा कही जा सकती है। भूछाया छ से इस रेखा का जो अंतर होता है वह च के शर के समान होता है। च को केन्द्र मानकर च छ के व्यासार्ध से जो वृत्त खींचा जायगा वही समासवृत्त होगा। च से जानेवाली वलनाग्र रेखा समास वृत्त को जहाँ काटेगी वहाँ से च छ का अंतर भी चन्द्रमा के शर के समान होगा। इस प्रकार सातवें श्लोक में बतलाये गये नियम की उपपत्ति सिद्ध हुई।

छठें श्लोक में यह नहीं वतलाया गया है कि वलनाग्र रेखा की किस दिशा में विक्षेपाग्र रेखा खींचनी चाहिए। यह दवें श्लोक में बतलाया गया है। सूर्य-ग्रहण में विक्षेपाग्र रेखा उसी दिशा में खींचनी चाहिए जिस दिशा में चन्द्रमा का शर हो अर्थात् यदि चन्द्र शर की दिशा उत्तर हो तो विक्षेपाग्र रेखा भी वलनाग्र रेखा से उत्तर होनी चाहिए, और यदि चन्द्र शर दिक्खन हो तो विक्षेपाग्र रेखा वलनाग्र रेखा से दिक्खन खींचनी चाहिए। इसका कारण चित्र १०० पृष्ठ ४६७ से स्पष्ट है। यदि इस चित्र में छ को सूर्य बिम्ब का केन्द्र मान लिया जाय और क्रान्तिवृत्त छ प को चन्द्र की कक्षा च प से उत्तर में मान लिया जाय और क्रान्तिवृत्त छ प को चन्द्र की कक्षा च प से उत्तर में मान लिया जाय तो चन्द्र शर दिक्खन होता है। ऐसी दशा में चन्द्रमा सूर्यबिम्ब को ऐसे बिन्दु पर स्पर्श करता है जो सूर्य बिम्ब के दिक्षणार्ध में है। अर्थात् जब चन्द्रशर दिक्खन होता है तब चन्द्रमा सूर्यविम्ब को दिक्षण की ओर स्पर्श करता है। इसी प्रकार यह सिद्ध हो सकता है कि यदि चन्द्रमा का शर उत्तर हो तो यह सूर्यबिम्ब को उत्तर की ओर स्पर्श करेगा।

परन्तु चन्द्रग्रहण में इसके विपरीत होता है। यह भी इसी चित्र से स्पष्ट होता है, यदि छ को भूछाया का केन्द्र मान लिया जाय। चित्र में चन्द्रशर दिख्ला दिखलाया गया है। ऐसी दशा में भूछाया चन्द्रबिम्ब को ऐसे बिन्दु पर स्पर्श करती है जो चन्द्र बिम्ब के उत्तर की ओर है। इसी प्रकार यदि चंद्रशर उत्तर हो तो सिद्ध हो सकता हैं कि भूछाया चन्द्रबिम्ब को दक्षिण की ओर स्पर्श करेगी। इसलिये यह नियम हो गया कि चन्द्रग्रहण में स्पर्शविन्दु की दिशा चन्द्र शर की दिशा के विपरीत होनी चाहिये अर्थात चंद्रग्रहण में विक्षेपाग्र रेखा वलनाग्र रेखा से उस दिशा में खींचनी चाहिये जो चन्द्रशर की दिशा के विपरीत हो।

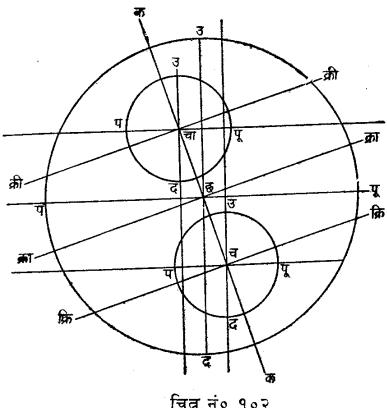
<sup>9.</sup> यदि छ को सूर्य बिम्ब का केन्द्र तथा इसके वृत्त को सूर्य बिम्ब मान लिया जाय तो इसी चित्र से सूर्यग्रहण के सम्बन्ध की सारी वातें जानी जा सकती है।

मोक्ष काल के विक्षेप की दिशा भी इसी नियम के अनुसार निश्चय करनी चाहिये। यदि चन्द्रशर की दिशा दक्षिण हो तो चन्द्रग्रहण में चन्द्रमा का मोक्ष चन्द्र बिम्ब के उत्तरार्ध में होता है जैसा कि उपर्युक्त चित्र में चन्द्रमा को ची स्थिति में दिखलाया गया है। परन्तु सूर्यग्रहण में सूर्य का मोक्ष सूर्यबिम्ब के दिक्षणार्ध में होता है। इसी प्रकार यदि चन्द्रशर की दिशा उत्तर हो तो चन्द्रमा का मोक्ष चन्द्रबिम्ब के दिक्षणार्ध में और सूर्य का मोक्ष सूर्य बिम्ब के उत्तरार्ध में होता है।

मध्य ग्रहण काल में भी विक्षेप की दिशा इसी नियम से निश्चय की जा सकती है। उसी चित्र से यह प्रकट है कि जब चन्द्र शर दक्षिण होता है तब चन्द्र ग्रहण के मध्य काल में भू छाया का केन्द्र चन्द्र-बिम्ब से उत्तर होता है परन्तु सूर्य ग्रहण के मध्य काल में चन्द्रमा सूर्य-बिम्ब के केन्द्र से दक्षिण होता है। इसी प्रकार जब चंद्र शर उत्तर होता है तब चंद्र ग्रहण के मध्य काल में भू छाया का केन्द्र बिम्ब से दक्षिण होता है और सूर्य ग्रहण के मध्य काल में चंद्रमा सूर्य बिम्ब के केन्द्र से उत्तर होता है।

श्लोक दे—चन्द्रमा के मध्यग्रहणकाल में यदि चन्द्रशर और स्फुट वलन की दिशा एक हो तो वलनाग्र विन्दु उत्तर-दक्षिण रेखा से पूर्व बनाना चाहिये परन्तु यदि इनकी दिशाओं में भिन्नता हो अर्थात् स्फुटवलन उत्तर और चन्द्रशर दक्षिण हो अथवा स्फुटवलन दक्षिण और चन्द्रशर उत्तर हो तो वलनाग्र विन्दु उत्तर दक्षिण रेखा से पच्छिम होना चाहिये। परन्तु यह स्मरण रखना चाहिये कि यदि चन्द्रशर दक्षिण हो तो उत्तर विन्दु के पूर्व या पच्छिम की ओर वलनाग्र विन्दु बनाया जाय और यदि चन्द्रशर उत्तर हो तो दक्षिण-विन्दु से पूर्व या पच्छिम की ओर वलनाग्र-विन्दु बनाया जाय।

परन्तु सूर्य-ग्रहण के मध्यकाल का परिलेख खींचने के लिए ऊपर जो कुछ चन्द्रग्रहण के सम्बन्ध में कहा गया है उसके विपरीत होना चाहिये। अर्थात् यदि चन्द्रशर और स्फुटवलन की दिणा एक हो तो वलनाग्र विन्दु उत्तर-दक्षिण रेखा से पिच्छम की ओर और यदि इनकी दिशाओं में भिन्नता हो तो वलनाग्र विन्दु उत्तर-दिख्यन रेखा से पूर्व की ओर होना चाहिये। साथ ही साथ यह भी ध्यान रहे कि यदि चन्द्रशर दिक्खन हो तो दिक्खन-विन्दु से पूर्व या पिच्छम की ओर वलनाग्र विन्दु बनाया जाय और यदि चन्द्रशर उत्तर हो तो उत्तर विन्दु से पूर्व या पिच्छम वलनाग्र विन्दु वनाया जाय। चित्र १०२ से इसका ठीक ठीक ज्ञान सहज ही हो सकता है। चन्द्रग्रहण के सम्बन्ध में जो भूछाया है वही सूर्यग्रहण के सम्बन्ध में सूर्य बिम्ब समझ लेने से यही चित्र चन्द्रग्रहण और सूर्यग्रहण दोनों के लिए काम दे सकता है।



चित्र नं० १०२

छ = भू छाया या सूर्य विम्ब का केन्द्र । च≕चन्द्र विम्ब का केन्द्र जब चन्द्रशर दक्षिण है। चा == चन्द्र विम्ब का केन्द्र जब चन्द्रशर उत्तर है। पू = उस विम्ब का पूर्व विन्दु जिसकी परिधि पर यह अक्षर है। प = उस विम्ब का पिंछम विन्दु जिसकी परिधि पर यह अक्षर है। उ=उस विम्ब का उत्तर विन्दु जिसकी परिधि पर यह अक्षर है। द = उस विम्ब का दक्षिण विन्दु जिसकी परिधि पर यह अक्षर है। क्राका = क्रान्तिवृत्त

कक = कदम्बप्रोत वृत्त

क्रिक्रिया क्रिक्री चन्द्रमा के केन्द्र से जाता हुआ क्रान्तिवृत्त के समानान्तर वृत्त इस चित्र में स्फुटवलन उत्तर की ओर दिखलाया गया है। इसलिए प्रत्येक विम्ब के केन्द्र से जाती हुई पूप रेखा के पूविन्दु से क्रान्तिवृत्त क्र क्रा उत्तर की ओर है। इस चित्र से नीचे लिखी बातें स्वयम्सिद्ध हैं:—

(१) चन्द्र ग्रहण के समय जब चन्द्रमा च पर और भू छाया छ पर हो— चन्द्र शर दक्षिण भू छाया का केन्द्र छ चन्द्रमा के उत्तर विन्दु स्फुटवलन उत्तर उ से पच्छिम की ओर

(२) चन्द्रग्रहण के समय जब चन्द्रमा चा पर और भू छाया छ पर हो — चन्द्र शर उत्तर ) भू छाया का केन्द्र छ चन्द्रमा के दक्षिण स्फुटवलन उत्तर / विन्दु द से पूर्व की ओर

(३) सूर्य ग्रहण के समय जब चन्द्रमा च पर और सूर्य छ पर हो— चन्द्र शर दक्षिण ) चन्द्रमा का केन्द्र च सूर्य विम्ब के स्फुटवलन उत्तर / दक्षिण विन्दु द से पूर्व की ओर

(४) सूर्यग्रहण के समय जब चन्द्रमा धा पर और सूर्य छ पर हो—

चन्द्र शर उत्तर ) चन्द्र का केन्द्र चा सूर्य विम्ब के उत्तर स्फुटवलन उत्तर (विन्दु उसे पिन्छम की ओर

इसी प्रकार यदि प्रत्येक विम्ब के केन्द्र से जाने वाली क्रा क्रा रेखा पूप रेखा के पू विन्दु से दक्षिण की ओर खींची जाय तो स्फुट वलन की दिशा दिक्खन की ओर होगी। इस दशा में भी यह स्पष्ट हो जायगा कि श्लोक ६ का नियम बिलकुल ठीक उत्तरता है। चित्र खींचते समय इस बात का ध्यान रहना आवश्यक है कि छ से च वा च को जाने वाली रेखा क्रान्तिवृत्त से समकोण पर अथवा कदम्बप्रोत वृत्त पर हो।

श्लोक १०—जब श्लोक ६ के अनुसार मध्य ग्रहण काल का वलनाग्र विन्दु जान लिया जाय तब केवल यह जानना रह जाता है कि इस वलनाग्र विन्दु से ग्राह्म विम्ब के केन्द्र तक जाने वाली रेखा के किस विन्दु पर ग्राहक का केन्द्र है। यह तो प्रत्यक्ष ही है कि मध्य ग्रहण काल में ग्राह्म और ग्राहक विम्बों के केन्द्रों का अन्तर चन्द्रमा के शर के समान होता है। इसलिये ग्राह्म विम्ब के केन्द्र से वलनाग्र विन्दु की दिशा में चन्द्रशर के अन्तर पर ग्राहक का केन्द्र नाप कर स्थिर कर लेना चाहिए।

श्लोक ११—ग्राहक के इसी केन्द्र पर ग्राहक विम्ब के व्यासार्ध से जो वृत्त खींचा जायगा वही ग्राहक का विम्ब सूचित करेगा। यह वृत्त ग्राह्य विम्ब का जितना भाग ढक लेगा वही विम्ब का ग्रस्त भाग होगा। यदि ग्राह्य का पूरा विम्ब ग्राहक वृत्त से ढक जायगा तो सर्वग्रास ग्रहण लगेगा, नहीं तो खंडग्रास ग्रहण होगा। इसकी उपपत्ति पृष्ठ ४६१ के चित्र ६६ के सम्बन्ध में बतलायी जा चुकी है।

श्लोक १२—इस श्लोक में यह बतलाया गया है कि समतल भूमि पर अथवा काठ या किसी अन्य वस्तु की तख्ती पर परिलेख खींचा जा सकता है। फलक की जगह काग़ज़ भी आजकल सुगमता से प्रयोग किया जा सकता है।

इस श्लोक के उत्तरार्ध में यह बतलाया गया है कि पूर्व कपाल के परिलेख में दिशाओं का जो क्रम हो पच्छिम कपाल के परिलेख में उसके विपरीत होना चाहिये,। परन्तु यह बात समझ में नहीं आती क्योंकि यदि ग्रहण का स्पर्श पूर्व कपाल में हो और मोक्ष पच्छिम कपाल में, जैसा कि प्रायः होता है, तो एक ही ग्रहण के स्पर्शकाल या सम्मीलन काल का परिलेख उन्मीलन या मोक्षकाल के परिलेख से भिन्न होना चाहिये। परन्तु ऐसी बात न तो व्यवहार में सुविधाजनक है और न बहुत आवश्यक ही है। इनके सिवा अगले श्लोकों में सम्मीलन और उन्मीलन की दिशाएँ जानने की जो रीतियाँ बतलायी गयी हैं वे तभी सम्भव हैं जब एक ही परिलेख से काम लिया जाय । अन्य आचार्यों ने इस सम्बन्ध में कुछ नहीं लिखा है । केवल ब्रह्म स्फूट सिद्धांत के ग्रहणोत्तराध्याय के श्लोक ै २६ में यह लिखा हुआ है कि फलक पर यदि परिलेख बनाया जाय तो इस पर जो दिशाएँ अंकित की जायँगी वे भूमि के परिलेख की दिशाओं के विपरीत होंगी। इसका कारण यह है कि भूमि के परिलेख में दिशाओं का क्रम वह है जो तिप्रश्नाधिकार के श्लोक १-४ में बतलाया गया है। परन्तु फलक के परिलेख में यह सुविधा भी होती है कि उसको हम ग्राह्य विम्ब की ओर उलट कर रख सकते हैं और स्पर्श या मोक्ष विन्दू की दिशा का ज्ञान सहज ही कर सकते हैं। ऐसी दशा में फलक पर हमारे बायें हाथ की ओर पूर्व, दाहिने हाथ की ओर पच्छिम, ऊपर की ओर उत्तर और नीचे की ओर दिक्खिन होगा। परन्तु भूमि के परिलेख में हमारे दाहिने हाथ की ओर पूरब, बायें हाथ की ओर पिच्छम, उत्तर की ओर उत्तर और दक्षिण की ओर दक्षिण होता है।

सूर्य-सिद्धान्त के टीकाकारों ने तो यही लिखा है कि पूर्व या पिच्छम कपाल के भेद से दिशाओं के क्रम में भिन्नता कर देनी चाहिये। परन्तु मुझे इसके कारण का ज्ञान अभी तक नहीं हुआ इसलिए मैं इसका अर्थ पद्धित के विरुद्ध जैसा कि ब्रह्म स्फुट सिद्धान्त में बतलाया गया है करता हूँ। आशा है इस पर कोई सज्जन अपना मत प्रकट करेंगे और इसका कारण बतलाने की कृपा करेंगे।

ग्रहण देखना कब सम्भव है:--

स्वच्छत्यारषोडशांशोऽपि ग्रस्तश्चन्द्रस्य दृश्यते । लिप्तात्रयमपि ग्रस्तं तीक्ष्णत्वान्न विवस्वतः ॥१३॥

जिसकी टीका सुधाकरजी इस प्रकार करते हैं — फल के प्राच्यपरे विपरीते कार्ये। भूमी यः प्राग्विन्दुः पश्चिम विन्दुश्च फलके पश्चिम विन्दुः प्राग्विन्दुः कार्ये इति । अर्केन्द्वोर्मध्यवलनं यथादिशमागतं विपरीतं कार्यम् ।

प्राच्यपरे विपरीते विपरीतं मध्यवलनमर्केन्द्रोः ।
 पूर्ववदन्तत् सर्वं फलके स्वे ग्रहण परिलेखाः ॥ २६ ॥

अनुवाद—(१३) चन्द्रमा का १२वाँ भाग भी ग्रस्त ही तो स्वच्छता के कारण देखा जा सकता है परन्तु सूर्य की तीन कला भी ग्रस्त हो तो सूर्य की तीक्ष्णता के कारण नहीं देख पड़ता।

विज्ञान भाष्य—इसका अर्थ करने में टीकाकारों ने बड़ा मत-भेद प्रकट किया है। आचार्य रंगनाथ जी, तथा उनके अनुयायी माधव पुरोहित जी और पंडित इन्द्र-नारायण द्विवेदी जी यह अर्थ लगाते हैं कि चन्द्रमा का १२ वाँ भाग भी ग्रस्त हो तो स्वच्छता के कारण नहीं देख पड़ता। परन्तु यह अर्थ मेरी समझ में ठीक नहीं जंचता। स्वच्छता का अर्थ तीक्ष्णता नहीं लिया जा सकता। स्वच्छता के शब्द से ही यह बोध होता है कि चन्द्रमा की ज्योति स्वच्छ या स्पष्ट होती है इसलिए बारहवाँ भाग भी ग्रस्त हो तो स्वच्छतापूर्वक स्पष्ट देखा जा सकता है। जैसा अर्थ मैंने ऊपर लिखा है वैसा ही अर्थ श्री विज्ञानानन्द स्वामी ने अपने बंगला अनुवाद के पृष्ठ २०३ पर किया है।

इस सम्बन्ध में भास्कराचार्य , ब्रह्मगुप्त इत्यादि ने लिखा है कि चंद्रमा के पृथ्वें भाग से कम ग्रहण हो तो नहीं देखा जा सकता और सूर्य के पृथ्वें भाग से कम ग्रहण हो तो नहीं देखा जा सकता। इससे भी सूर्य-सिद्धान्त के पूर्वोक्त श्लोक का अर्थ वही ठीक जान पड़ता है जो मैंने किया है। ब्रह्मगुप्त जी ने स्वच्छता का शब्द इसी अर्थ में प्रयोग किया है जैसा कि इनके अवतरणों से प्रकट होता है।

### छादक के केन्द्र का मार्ग खींचना-

स्वसंज्ञिताः वयः कार्या विक्षेपाग्रेषु विन्दवः।
तत्र प्राङ्मध्ययोर्मध्ये तथा मौक्षिक मध्ययोः ॥१४॥
लिखेन्मत्स्यौ तयोर्मध्यमुखपुच्छविनिर्गतम् ।
प्रासार्यं सूत्र द्वितयं तयोर्मत्र मुलिर्भवेत् ॥१५॥
सूत्रेण विलिखेद्वृत्तं तत्र विन्दुत्रयं स्पृशन्।
स पन्था प्राहकस्योक्तः तेनाऽसौ सम्प्रयास्यति॥१६॥

१. इन्दोर्भागः षोडसः खण्डितोऽपि तेजः पुञ्जच्छन्नभावान्न लक्ष्यः ।
तेजस्तैक्ष्ण्यात् तीक्ष्णगोर्द्वादशांशो नादेश्योतोऽल्पोग्रहो बुद्धि मद्भिः ॥३७॥
— सिद्धान्त शिरोमणि, गणिताध्याय चन्द्रग्रहणाधिकारः
वलनादि शशिवदन्यद् ग्रहणं तैक्ष्ण्याद्रवेरनादेश्यम् ।
द्वादशभागादूतं स्वच्छत्वात् षोडशादिन्दोः ॥२०॥
— ब्राह्मस्फुट सिद्धान्त; सूर्यग्रहणाधिकारः

अनुवाद—(१४) स्पर्श, मध्य और मोक्षकाल में ग्राहक का केन्द्र जहाँ-जहाँ होता है उन विन्दुओं का पता विक्षेपाग्र विन्दुओं से ही लगाया जाता है। इन तीन विन्दुओं में से स्पर्श और मध्य विन्दुओं से तथा मध्य और मोक्ष विन्दुओं से (१५) मत्स्य बनावे। प्रत्येक मत्स्य को दो समान भागों में विभाजित करने वाली और उसके मुख और पुच्छ से होकर निकलने वाली रेखाएँ बढ़ाने पर जिस विन्दु पर मिलती हैं (१६) उसको केन्द्र मानकर एक ऐसा धनु बनावे जो पूर्वोक्त तीन विन्दुओं को स्पर्श करे तो इसी धनु पर ग्रहणकाल में छादक के केन्द्र का मार्ग होता है।

विज्ञान भाष्य — यदि दो बिन्दुओं में से प्रत्येक को केन्द्र मानकर दूसरे बिन्दु की दूरी पर दो धनु खींचे जाँय तो उनके बीच में जो क्षेत्र बनता है वह मछली के आकार का होता है। ऐसे आकार को तिमि या मत्स्य कहा जाता है (देखो पृष्ठ २२३) इसी प्रकार का मत्स्य बनाने का नियम १४वें श्लोक में बतलाया गया है। स्पर्श और मध्यकाल के छादक के केन्द्रों से तथा मध्य और मोक्षकाल के छादक के केन्द्रों से जो दो मत्स्य बनाए जाते हैं उनकी सामान्य जीवाएँ (common chords) बढ़ाने पर जिस विन्दु पर मिलती हैं उसको छादक के केन्द्र के मार्ग का केन्द्र माना गया है और इसी केन्द्र से छादक के केन्द्रों को स्पर्श करने वाला धनु छादक के केन्द्र का मार्ग माना गया है। यह तिप्रश्नाधिकार के ४१वें श्लोक के भाश्रम-रेखा के खींचने के नियम की तरह है, और उसी प्रकार स्थूल भी है। इस नियम से छादक के केन्द्र का जो मार्ग सिद्ध होता है उससे यथार्थ मार्ग का अंतर बहुत कम होता है। इसलिए आगे लिखे हुए श्लोकों के अनुसार इससे जो काम लिया जाता है वह व्यवहार के लिए पर्याप्त शुद्ध है।

किसी इष्टकाल में ग्रहण का परिलेख खींचना -

ग्राह्मग्राहकयोगार्धात्रोज्झ्येष्टग्रासमागतम् । अवशिष्टाङ्गुलसमां शलाकां मध्यविन्दृतः ॥१७॥ तमोमार्गोन्मुखों दद्याद्ग्रसतः प्रग्रहाश्वितम् । विमुञ्चतो मोक्षदिशं ग्राहकाध्वानमेव वा ॥१८॥ स्पृशेषत्र ततो वृत्तं ग्राहकाधेन संलिखेत् । तेन ग्राह्मं यदाकान्तं तत्तदा ग्रासमादिशेत् ॥१६॥

अनुवाद—(१७) गणित से जाने गये इष्टकाल के ग्रास को मानैक्य खंड से घटाने पर जो शेष आवे उसके अंगुल बनाकर इसी के समान एक श्वलाका अथवा सीधी लकड़ी लेकर परिलेख के केन्द्र से (१८) यदि इष्टकाल ग्रहण के मध्यकाल से पहले हो तो स्पर्श विन्दु की ओर और यदि इष्टकाल मध्यकाल के उपरान्त हो तो मोक्ष विन्दु

की ओर छादक के केन्द्र के मार्ग पर रखो और देखो कि जब शलांका का एक सिरा केन्द्र पर है तब इसका दूसरा सिरा छादक के केन्द्र के मार्ग को कहाँ छूता है, (१६) जहाँ छूवे वहीं इष्टकाल में छादक का केन्द्र होगा। इसी विन्दु को केन्द्र मानकर छादक के व्यासार्ध से जो वृत्त खींचा जायगा वही इष्टकाल में छादक का बिम्व होगा। यह छाद्य बिम्ब को जितना ढक लेगा उतना ही भाग इष्टकाल में ग्रस्त होगा और इस समय का जो परिलेख होगा वहीं इष्ट ग्रास का परिलेख होगा।

विज्ञान भाष्य—यह काम आजकल परकार की सहायता से सहज ही हो सकता है। इन तीन श्लोकों का सार यह है कि जब हमें चन्द्रग्रहणाधिकार के श्लोक १८-२० के अनुसार इष्ट काल का ग्रास ज्ञात हो जाय तब इसका परिलेख कैसे खींचना चाहिए। पृष्ठ ४६१ के चित्र ६६ के संबंध में बतलाया गया है कि चन्द्रमा का ग्रस्त भाग ज झ = छझ - चज च छ = मानैक्यार्ध - चन्द्रमा के केन्द्र से भूछाया के केन्द्र का अंतर। इसलिए यदि मानैक्यार्ध से ग्रस्त भाग घटाया जाय तो छादक और छाद्य के केन्द्रों की दूरी ज्ञात हो सकती है। जब यह दूरी जान ली गयी और छाद्य का केन्द्र तथा छादक का मार्ग ज्ञात ही है तब छादक का स्थान जान लेना कुछ कठिन नहीं है। यदि परकार के दोनों भुजों की नोकों की दूरी छादक और छाद्य के केन्द्रों की दूरी के समान कर ली जाय और छाद्य के केन्द्र को केन्द्र मानकर एक धनु खींचा जाय तो यह छादक के मार्ग को दो बिन्दुओं पर काटेगा। जो विन्द्र मध्यविन्दु से स्पर्शविन्दु की ओर होता है वहाँ छादक मध्यकाल के पहले रहता है और जो विन्दु मध्यविन्दु से मोक्ष विन्दु की ओर होता है वहाँ छादक मध्यकाल के पीछे रहता है। इस विन्दु को जानकर छादक के व्यासार्ध से जो वृत्त खींचा जायगा वह छाद्य को जहाँ तक ढक लेगा वही ग्रस्त भाग होगा। इस प्रकार किसी इष्टकाल का परिलेख सहज ही खींचा जा सकता है।

सर्वग्रास ग्रहण के आरंभ या अंत का परिलेख खींचने की रीति—

मानान्तरार्धकमितां शलाकां ग्रासिदङ्मुखीम् ।
निमीलनाख्यां दद्यात्सा तन्मार्गे यत्र संस्पृशेत् ॥२०॥
तेतो ग्राडकखण्डेन प्राग्वन्मण्डलमालिखेत् ।
तद्ग्राह्मण्डलयुतिर्यत्र तत्र निमीलनम् ॥२१॥
एवमुन्मीलने मोक्षदिङ्मुखं संप्रसारयेत् ।
विलिखेन्मण्डलं प्राग्वदुन्मीलनमयोक्तवत् ॥२२॥

अनुवाद--(२०) परिलेख के केन्द्र से अर्थात् ग्राह्य बिम्ब के केन्द्र से मानान्तर खंड के समान एक शलाका छादक के मार्ग पर स्पर्शविन्दु की ओर इस प्रकार रखे

कि श्रालाका का एक सिरा केन्द्र पर और दूसरा सिरा छादक के मार्ग को स्पर्श करे। इसी स्थान पर सम्मीलन के समय छादक का केन्द्र होता है। (२१) इसको केन्द्र मानकर ग्राहक के बिम्बार्ध के व्यासार्ध से जो वृत्त खींचा जायगा वह ग्राह्य बिम्ब के जिस बिन्दु पर स्पर्श करेगा उसी स्थान पर सम्मीलन का आरम्भ होगा। (२२) इसी प्रकार मानान्तर खंड के समान शलाका को मोक्ष बिन्दु की ओर रक्खा जाय तो शलाका का सिरा छादक के मार्ग को जहाँ स्पर्श करेगा उस बिन्दु को केन्द्र मानकर ग्राहक के व्यासार्ध के समान बिज्या से जो वृत्त खींचा जायगा वह ग्राह्य बिम्ब को जहाँ स्पर्श करेगा। वहीं उन्मीलन होगा अर्थात् इसी बिन्दु से सर्वग्रास ग्रहण का अंत होगा।

विज्ञान भाष्य—इसकी व्याख्या करने की बहुत आवश्यकता नहीं नै क्यों कि यह चित्र १०० से स्वयम् स्पष्ट है। सम्मीलन या उन्मीलन काल के समय छाद्य और छादक के केन्द्रों का अंतर मानान्तर खंड के समान होता है। इसलिए जब हमें छाद्य का केन्द्र, छादक का मार्ग तथा छाद्य, और छादक के केन्द्रों का अंतर ज्ञात है तब छादक का केन्द्र स्थिर करना किठन नहीं हो सकता। हाँ, इतना ध्यान रखना चाहिए कि जब हमें सम्मीलन काल का परिलेख खींचना हो तब स्पर्श की दिशा में और जब उन्मीलन काल का परिलेख खींचना हो तब मोक्ष की दिशा में शलाका रखनी चाहिए। यह काम भी आजकल परकार से सहज ही लिया जा सकता है। परकार की दोनों नोकों का अंतर मानान्तर खंड के समान करके इसकी एक नोक को केन्द्र पर रखकर दूसरी नोक से एक धनु खींचे जो छादक के मार्ग को दो विन्दुओं पर काटेगी। जो विन्दु स्पर्श की ओर होगा वहीं सम्मीलन काल में छादक का केन्द्र होगा और जो विन्दु मोक्ष की ओर होगा वहीं उन्मीलन काल में छादक का केन्द्र होगा। जब छादक का केन्द्र स्थिर कर लिया गया तब छादक के विम्बार्ध के समान विज्या से दृत्त खींचकर सर्वग्रास ग्रहण के आरंभ और अंत का स्थान जान लेना कुछ भी कठिन नहीं होता।

ग्राह्य विम्ब का रंग कैसा होता है--

अर्घाद्रनं च धूम्नं स्यात्कृष्णमर्घाधिकं भवेत् । विमुड्चतः कृष्णधूम्नं कपिल सकलग्रहे ॥२३॥

अनुवाद — (२३) जब चन्द्र विम्ब का आधे से कम भाग ग्रस्त होता है तब ग्रस्त भाग का रंग धुएँ की तरह होता है। आधे से अधिक ग्रस्त होने पर ग्रस्त भाग काला देख पड़ता है। जब चन्द्र विम्ब का बहुत सा भाग ग्रस्त हो जाता है और थोड़ा ही सा बचा रहता है तब ग्रस्त भाग का रंग लाली लिये हुए काला होता है। परन्तु सर्वग्रास ग्रहण का रंग लाली हुए भूरा होता है। (सूर्यग्रहण में सूर्य के ग्रस्त भाग का रंग सर्देव काला होता है।)

विज्ञान भाष्य — जब तक चन्द्रमा का प्रकाश तेज रहता है तब तक इसकी तुलना में ग्रस्त भाग का रंग धूम्र या काला देख पड़ता है। परन्तु जब चन्द्रमा का थोड़ा ही सा भाग बचा रहता है तब इसका प्रकाश तेजरहित हो जाता है। इसलिए ग्रस्त भाग का रंग कुछ-कुछ लाल भी देख पड़ता है। लाली का कारण यह है कि सूर्य का सूक्ष्म प्रकाश वायुमंडल से वर्तित होकर चन्द्र विम्ब पर पड़ता है इसलिए काले ग्रस्त भाग पर कुछ लाली आ जाती है। जिस समय पूरा चन्द्र विम्ब छाया में आ जाता है उस समय चन्द्र विम्ब काला न होकर लाली लिए हुए भूरा देख पड़ता है। इसका कारण भी सूर्य का वर्तित प्रकाश है जो पृथ्वी के वायुमण्डल से घूमकर चन्द्रमा पर पड़ता है। यदि वायुमण्डल न होता तो चन्द्रमा के ग्रस्त भाग का रंग भी सदैव काला ही होता जैसा कि ग्रस्त सूर्य का रंग होता है।

वायुमण्डल के वर्तन के कारण कभी-कभी एक आश्चर्यजनक घटना और भी देख पड़ती है। उदय या अस्त काल में जब ग्रहण लगता है तब कभी-कभी चमकते हुए सूर्य की उपस्थिति में ग्रस्त चन्द्रमा देख पड़ता है जिससे एक ओर चन्द्रमा में ग्रहण लगा रहता है और दूसरी ओर सूर्य अपने तेज से पृथ्वी को प्रकाशमान किये रद्दता है। ऐसी घटनाएँ सन् १६६६, १६६८ और १७५० ईस्वी में देख पड़ी थीं।

परिलेख खींचने का रहस्य गुप्त रखना चाहिए—

# रहस्यमेतह् वानां न देयं यस्य कस्यचित्। सुपरोक्षितशिष्याय दातव्यं ज्ञानमुत्तमम्।।२४।।

अनुवाद—(२४) परिलेख खींचने की विद्या देवताओं की गोप्य वस्तु है। यह विद्या ऐसे-वैसे आदमी को न बतलानी चाहिए। अच्छी तरह परीक्षा किये हुए शिष्य को यह उत्तम विद्या बतलानी चाहिए।

विज्ञान भाष्य इसका सार यही जान पड़ता है कि परिलेख खींचने की रीति सुगमतापूर्वक समझ में नहीं आ सकती इसलिए जो इसके तत्व को अच्छी तरह नहीं समझ सकता उसको बतलाने से कोई लाभ नहीं है। इस विद्या का अधिकारी वहीं शिष्य हो सकता है जो इसके रहस्य को समझ सकता है।

# परिलेखाधिकार नामक ६ठें अध्याय का अनुवाद समाप्य हुआ।

१. देखो Parker's Astronomy, page 171.

अब चन्द्रग्रहण का परिलेख खींचने का एक उदाहरण देकर यह बतलाया जामगा कि पाश्चात्य अर्वाचीन ज्योतिषी सूर्य-ग्रहण की गणना कैसे करते हैं और यह कैसे मालूम करते हैं कि भूभाग के किन किन स्थानों में सर्वग्रास ग्रहण देख पड़ता है तथा किन-किन स्थानों में कितना ग्रास देख पड़ता है। इसके उपरान्त संक्षेप में यह भी बतलाया जायगा कि खाल्दिया और यूनान देश वाले ग्रहण की गणना कैसे करते थे। सूर्य-ग्रहण का परिलेख खींचने का उदाहरण विस्तारभय से छोड़ दिया जाता है।

उदाहरण—संवत् १६८१ वि० की श्रावणी पूर्णिमा के चंद्रग्रहण का परिलेख खींचना —

यह तो प्रकट ही है कि परिलेख खींचने के लिए तात्कालिक स्फुटवलन और चन्द्रमा के शर के ज्ञान की आवश्यकता पड़ती है और छादक ग्रह के केन्द्र का मार्ग खींचने के लिए स्पर्शकाल, मध्यकाल और मोक्षकाल के स्फुटवलनों और चंद्र-शरों के ज्ञान की आवश्यकता होती है। इनमें से स्पर्श और मोक्षकाल के स्फुटवलनों की गणना चन्द्रग्रहणाधिकार पृष्ठ ४६६-५०५ में की गयी है। इसलिए अब ग्रहण के मध्यकाल के स्फुटवलन की गणना भी कर लेनी चाहिये।

### आक्षवलन की गणना

```
चन्द्रमा का पूर्णिमान्तकालिक शर= ८.७६ अथवा ८.८ कला (पृष्ठ ४६४)
पूर्णिमान्तकालिक चंद्र-भोगांश २६८°३४ (पृष्ठ ४६४)
अयनांश २२°४० (पृष्ठ ४६८-४६६)
```

पूर्णिमांतकालिक चन्द्र सायनभोग ३२१° १४'

पूर्णिमान्तकालिक चन्द्र मध्यम कान्तिज्या

=ज्या २३°२७ ज्या ३२१°१४

= '३६७६ × ज्या ३८°४६

<del>--- . ३६७६ X . ६२६</del>१

=: २४६१

इसलिए ग्रहण के मध्यकाल में पृथ्वी की छाया के केन्द्र का पिच्छिम नतकाल ४ घड़ी २५ पल अथवा २६५ पल या १५६० असु हुआ। यही मध्यग्रहणकालिक चन्द्रमा का भी नतकाल हुआ क्योंकि इस समय भूछाया और चन्द्रमा के केन्द्रों के भोगांश समान होते हैं। इसलिए

मध्यग्रहणकालिक चन्द्रमा का नतकाल = १४६० असु = १४६०' = २६°३०' चन्द्रमा की मध्यग्रहणकालिक चर ज्या = स्परे२४°२०' स्परे १४°१६'.४

ु•े मध्यग्रहणकालिक चरांश —६°५५′

पृष्ठ २६२ के समीकरण (ग) के अनुसार, मध्यकाल के चन्द्रमा की नतांश कोटिज्या

.. मध्यग्रहणकालिक नतांश = ४७° १७'

पृष्ठ २७६ के अनुसार,

+कोस्परे ४७° १७′ × स्परे २४°२० र्

ंः अग्रा=५३°५६′

... पच्छिम विन्दु से चन्द्रमा का मध्यग्रहणकालीन दिगंश - ५३°५६ दक्षिण

🛟 चित्र १०१ के अनुसार,

स्परे (ख उ ग) = अग्रा कोटिज्या × नतांश स्पर्शरेखा =कोज्या ५३°५६' स्परे ४७°१७' = ५८८७ × १'०८३१ = ६३७६

ृः मध्यकालिक चन्द्रमा के समप्रोतवृत्त का नतांश == ३२°३९'

ुः ज्या (आक्षवलन) = ज्या ३२°३9′ 
$$\times$$
 ज्या २५°२०′ कोज्या १४°१६′  $\times$  =  $\frac{.4394 \times .8298}{.2889}$  =  $\frac{.2300}{.2889}$  =  $\frac{.2300}{.2889}$ 

ं अक्षवलन = 9३°४४ दक्षिण, क्योंकि चन्द्रमा पिच्छम कपाल में है। मध्यग्रहणकालिक चन्द्रमा का सायन भोगांश = ३२१° १४

इसमें ६०° जोड़ने पर चन्द्रमा का सायन भोगांश—५१°१४ जिसकी क्रान्ति उत्तर होगी इसलिए आयनवलन उत्तर होगा ।

ज्या (आयनवलन) 
$$= \frac{521 \times 3^{\circ} \times 521 \times 9^{\circ} \times 98^{\prime}}{81541 \times 98^{\circ} \times 98^{\prime} \times 98^{\prime}}$$
  
 $= \frac{13696 \times 9969}{12686}$   
 $= \frac{13997}{12686}$   
 $= \frac{13997}{12686}$ 

इसलिए मध्यग्रहणकालिक स्फुटवलन = १३°४४ दक्षिण + १८°४० उत्तर =४°५६ उत्तर

इसलिए स्पर्श, मध्य और मोक्षकाल के परिलेख के आवश्यक अङ्क यह हुए :—

स्पर्शकाल सम्बन्धी—
स्फुटवलन=१६° १०' उत्तर (पृष्ठ ४०४)

उत्तर (पृष्ठ ४०४)

उत्तर (पृष्ठ ४०४)

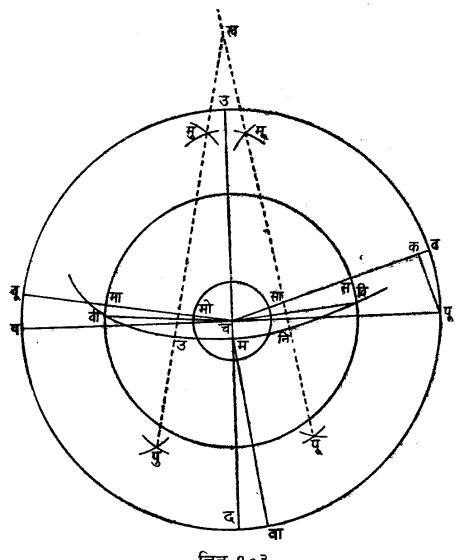
चन्द्रशर=१४' ६ उत्तर (पृष्ठ ४००)  $= \frac{98 \cdot \xi}{3}$ अंगुल= ४ - द७ अंगुल

मध्यकाल सम्बन्धी— स्फुटबलन च ४°५६ उत्तर

. ज्या स्फुटवलन = ज्या ४° ५६' = २६६' =  $\frac{?£६}{90}$  = ४ २३ अंगुल चन्द्रशर =  $\frac{5}{3}$  = २ : ६३ अंगुल =  $\frac{5}{3}$  = २ : ६३ अंगुल

मोक्ष काल सम्बन्धी— स्फुटवलन == ३°५६′ दक्षिण (पृष्ठ ५०५)

ं. ज्या ३°५६' == २३६' == २२४ अंगुल चन्द्रशर == ३' उत्तर (पृष्ठ ५००) == १ अंगुल



चित्र १०३

उ पूद प=वलनाश्रित वृत्त

उ, पू, द, प, = उत्तर, पूर्व, दक्षिण और पन्छिम विन्दु ्

स बि वी मा = समासवृत्त जिसका न्यासार्ध मानैक्य खंड के समान है सबसे छोटा वृत्त = चन्द्रविम्ब

च = चन्द्रविम्ब, समास वृत्त और वलनाश्रित बृत्त का केन्द्र

च व च्वलनाग्र रेखा अथवा वलनाश्चितवृत्त की त्रिज्या जिसका पूर्व विन्दु से अन्तर स्पर्शकाल के स्फुट वलन की ज्या पू क के समान है

पू च व = स्पर्शकालिक वलन

व = स्पर्शकाल का वलनाग्र विन्दु

स = स्पर्शकाल की वलनाग्र रेखा और समासवृत्त का युतिविन्दु

स वि = स्पर्शकालिक चन्द्रविक्षेप या शर। यह वलनाग्र रेखा के दक्षिण की ओर खींचा गया है क्योंकि चन्द्रशर उत्तर है और यह परिलेख चन्द्रग्रहण का है (श्लोक ८)

वि = स्पर्शकालिक विक्षेपाग्र विन्दु अथवा स्पर्शकालिक भूछाया का केन्द्र वि च = स्पर्शकालिक विक्षेपाग्र रेखा

सा — विक्षेपाग्र रेखा और चन्द्रविम्ब का युति-विन्दु अथवा ग्रहण का **स्पर्क** विन्दु

द च वा=मध्यग्रहणकालिक वलन

च वा = मध्यग्रहणकालिक वलनाग्र रेखा (श्लोक ६)

च म = च वा रेखा पर मध्यग्रहणकालिक चन्द्र विक्षेप (क्लोक १०)

म= मध्य ग्रहण काल में भूछाया का केन्द्र। इसको केन्द्र मानकर भूछाया के व्यासार्ध से जो वृत्त खींचा जाता है उसी से मध्यकालिक या परम ग्रास का परिमाण जाना जाता है।

प च वू = मोक्षकालिक वलन

च वू = मोक्षकालिक वलनाग्र रेखा

मा = मोक्ष काल की वलनाग्र रेखा और समास वृत्त का युतिविन्दु

मा वी = मोक्षकालिक चन्द्र विक्षेप। यह भी वलनाग्र रेखा के दक्षिण की ओर खींचा गया है

च वी = मोक्षकालिक विक्षेपाग्र रेखा

मी = मोक्षकालिक विक्षेपाग्र रेखा और समासवृत्त का युतिविन्दु अथवा ग्रहण का मोक्षविन्दु

वी == मोक्षकालिक भूछाया का केन्द्र

मु, पु=मध्य ग्रहण तथा मोक्षकाल के भूछाया के केन्द्रों म और वी पर खींचे हुए मत्स्य के मुख और पुच्छ विन्दु

मू पू = मध्य ग्रहण तथा स्पर्शकाल के भूछाया के केन्द्रों म और वि पर खींचे हुए मत्स्य के मुख और पुच्छ विन्दु

ख = मु पु और मू पू का युति-विन्दु

वि म वी = ख को केन्द्र और ख वि को तिज्या मानकर खींचा हुआ धनु जो ग्रहण काल में भूछाया के केन्द्र का मार्ग है (श्लोक १४-१६)

च नि अथवा च उ≔मानान्तर खंड

नि = निमीलन या सम्मीलन काल में भूछाया का केन्द्र । इसको केन्द्र मान कर भूछाया के व्यासार्ध से जो वृत्त खींचा जाता है वह चन्द्रविम्ब को जिस विन्दु पर स्पर्श करता है वहीं सर्वग्रास ग्रहण का आरंभ होता है। (श्लोक २०-२१)

उ = उन्मीलन काल में भूछाया केन्द्र । इसको केन्द्र मानकर भूछाया के व्यासार्ध से जो वृत्त खोंचा जाता है वह चन्द्र-विम्ब को जिस विन्दु पर स्पर्श करता वहीं सर्वग्रास का अन्त होता है । (श्लोक २२)

सब के लिए (देखो पृष्ठ ४६०)

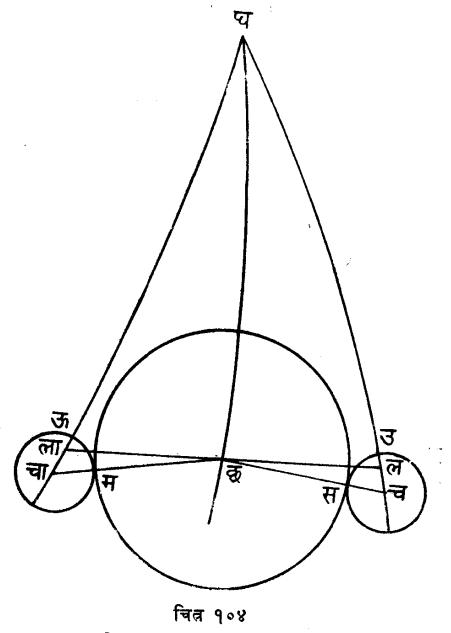
भू भा का व्यासार्ध=४३'.६७= ४३.६७ = १४.६६ अंगुल

चन्द्रविम्ब का व्यासार्ध=१६'-६६=१६:६६+३=५:५५ अंगुल मानैक्य खंड=६०'-६३=६०:६३ $\div$ ३=२०:२१ अंगुल मानान्तर खंड=२७'-३१=२७:३१ $\div$ ३= ६.१ अंगुल

यहाँ मैंने विम्बों या शरों का अंगुलात्मक परिमाण जानने के लिए प्रत्येक को ३ से भाग दिया है और ३ कला का अंगुल समझा है जैसा कि ऊपर श्लोक ३ के विज्ञान भाष्य में बतलाया गया है। इस परिलेख में वलनाश्चित वृत्त का एक अंगुल १ मिलीमीटर के समान लिया जाता है और अन्य वृत्तों या शरों के खींचने के लिए एक अंगुल डेढ़ मिलीमीटर के समान माना जाता है।

# अर्वाचीन रीति से स्पर्शबिन्दु की दिशा की गणना-

पाश्चात्य ज्योतिषी समप्रोत वृत्त की दिशा से स्पर्शविन्दु की दिशा की गणना नहीं करते वरन् ध्रुवप्रोत वृत्त की दिशा से स्पर्श या मोक्ष विन्दु की दिशा की गणना करते हैं। इसलिए इनकी गणना में स्फुटवलन के जानने की आवश्यकता नहीं पड़ती। नीचे संक्षेप में यह रीति भी बतला दी जाती है:—



छ=भू छाया का केन्द्र
ध=उत्तरी आकाशीय ध्रुव
च=स्पर्शकाल में चन्द्रमा का केन्द्र
चा=मोक्षकाल में चन्द्रमा का केन्द्र
स =स्पर्शविन्दु
म=मोक्ष विन्दु
च उ ध=स्पर्श काल के चन्द्रमा के केन्द्र का ध्रुवप्रोत वृत्त
चा ऊ ध=मोक्षकाल के ,, ,, ,,
उ=स्पर्शकाल के चन्द्रबिम्ब का उत्तर विन्दु
ऊ=मोक्षकाल के ,, ,,

छ ल या छ ला = छ से चन्द्र केन्द्र के ध्रुवप्रोतवृत्त का लम्बान्तर (Perpendicular distance)

∠उ च स = चन्द्रमा के उत्तर विन्दु से पूर्व की ओर स्पर्श विन्दु की दिशा ८ऊ चा म = चन्द्रमा के उत्तर विन्दु से पच्छिम की ओर मोक्ष विन्दु की दिशा

च ध = स्पर्शकाल में चन्द्रबिम्ब के केन्द्र का ध्रुवांतर = ६०° - चन्द्रमा की स्पर्श कालिक क्रान्ति छ ध = भ्छाया के केन्द्र का ध्रुवान्तर = ६०° - भ्रुछाया की क्रान्ति चा ध = मोक्षकाल में चन्द्रबिम्ब के केन्द्र का ध्रुवान्तर = ६०° - चंद्रमा की मोक्षकालिक क्रान्ति

यह स्पष्ट है कि स्पर्श या मोक्षकाल में चन्द्रमा भूछाया के बहुत निकट रहता है और इन दोनों की दूरी च छ मानैक्यखंड के समान होती है जिसका परिमाण एक अंश के लगभग होता है इसलिए इसकी तुलना में चन्द्रमा या भूछाया का ध्रुवान्तर छ ध बहुत होता हैं। इसलिए छ ल, छ च या छ ला, छ चा धनु को सीधी रेखाएँ तथा गोलीय विभुज च छ ल या चा छ ला को सरल विभुज (Plane triangle) मान लेने में कोई हानि नहीं हो सकती। इसी तर्क से छ ध को ल ध के समान माना जा सकता है क्योंकि च ध पर छ ल लम्ब खींचा गया है। इसलिये यदि चन्द्रमा की क्रान्ति क और भूछाया की क्रान्ति का हो तो,

च ल=च ध—ध ल=च ध—छ ध यदि चन्द्रमा और भूछाया दोनों की क्रान्तियाँ उत्तर हों तो,

च ध — छ ध =  $(\xi \circ \circ - \pi) - (\xi \circ \circ - \pi)$  = का — क और यदि दोनों की क्रान्तियां दक्खिन हों तो,

अर्थात् दोनों दशाओं में चल का परिमाण जानने के लिए भूछाया की क्रान्ति से चन्द्रमा की क्रान्ति घटानी चाहिए। यह याद रखना चाहिए कि उत्तर क्रान्ति धनात्मक और दक्षिण क्रान्ति ऋणात्मक लिखी जाय।

∴ कोज्या उचस ≕कोज्या लच छ

इसी प्रकार मोक्ष काल में;

कोज्या ऊ चा म=कोज्या ऊ चा छ

$$= \frac{\exists 1 \ \forall n}{\exists \ p} = \frac{\exists n - n}{\exists n \ d}$$

यहाँ इतना स्मरण रखना आवश्यक है कि जब चन्द्रमा भूछाया से उत्तर होगा तब कोण उच स या ऊचा म ६०० से बड़ा होगा इसलिए इसकी कोटिज्या ऋणात्मक होगी। परन्तु जब चन्द्रमा भूछाया से दक्षिण होगा तब कोण उच स या ऊचा म ६०० से छोटा होगा और इसकी कोटिज्या धनात्मक होगी। चन्द्रमा भूछाया से उत्तर तब होता है जब चन्द्रमा की उत्तर क्रान्ति भूछाया की उत्तर क्रान्ति से अधिक होती है अथवा चन्द्रमा की दक्षिण क्रान्ति भूछाया की दक्षिण क्रान्ति से कम होती है। इसके विपरीत दशा में चन्द्रमा भूछाया से दक्षिण होता है।

उदाहरण – अर्वाचीन रीति से उपर्युक्त चन्द्रग्रहण के स्पर्श और मोक्ष विन्दुओं की दिशाएँ जानना—

चन्द्रमा की स्पर्शकालिक क्रान्तियाँ ज्ञात ही हैं। इसलिए भूभा केन्द्र की स्पर्शकालिक और मोक्षकालिक क्रान्तियाँ जान लेनी चाहिए।

मूभा का स्पर्शकालिक भोगांश = २६८°२६'.५ अयनांश = २२°४०'

- ∴ भूमा का स्पर्शकालिक सायन भोगांश == ३२१° ६' . ५
- ∴ भूमा की स्पर्शकालिक क्रान्तिज्या = ज्या २३°२७ × ज्या ३२१° ६ र.५

च्चा २३°२७ × ज्या (३६०° - ३८°४० .५)

= - ज्या २३°२७ × ज्या ३८°५० र.५

— ज्या :३६७६ × :६२७१

= - ज्या :२४६६

∴ भूभा की स्पर्शकालिक क्रान्ति=१४°२७' ३; दक्षिण भूभा का मोक्ष-कालिक भोगांश=२६८°३८' ५

अयनांश = २२°४०'

भूभा का मोक्षकालिक सायन भोगांश = ३२१° १८ . ५

∴ भूभा की मोक्षकालिक क्रान्तिज्या = ज्या २३°२७ × ज्या ३२१°१ द ५

=ज्या २३°२७ × ज्या (३६०° - ३५°४९ .४)

= - ज्या २३°२७ X ज्या ३५°४९ .४

∴ भूभा की मोक्षकालिक क्रान्ति = १४°२४ दक्षिण

∴ उचस= ५६°७'

अर्थात् चन्द्र बिम्ब के उत्तर विन्दु से ८६°७ पूर्व की ओर ग्रहण का स्पर्श

कोज्या ऊचाम = 
$$\frac{\pi i - \pi}{\pi i + \pi i}$$
 खंड
$$= \frac{-98^{\circ} + 78' - (-98^{\circ} + 7')}{\pi i + \pi i}$$

$$= \frac{-27'}{\pi i + \pi i}$$

$$= \frac{-27'}{\pi i + \pi i}$$

यह मान ऋणात्मक है। इसलिए ऊचा म कोण ६०° से अधिक है इसलिए जिस कोण की कोटिज्या ३६२६ है उसको १८० से घटाने पर ऊचाम का मान निकलेगा।

कोटि ज्या ६८°४३'= ३६२६ ... क चा म=१८०° - ६८°४३'=१११°१७'

अर्थात् चन्द्र विम्ब के उत्तर विन्दु से १११० १ पिश्चम की ओर ग्रहण का मोक्ष होगा। नाविक पंचांग के अनुसार ग्रहण का स्पर्श उत्तर विन्दु से ५४० पूर्व और मोक्ष उत्तर विन्दु से ११०० पिन्छम बतलाया गया है। इस अंतर का कारण यह है कि सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार क्रान्ति निकालने की रीति कुछ स्थूल है।

चन्द्रग्रहण का परिलेख खींचने की रीति बतलाने के बाद विचार था कि संक्षेप में अर्वाचीन रीति से सूर्यग्रहण की गणना की रीति जिसे बेसेलियन रीति कहते हैं लिखूँ परन्तु इस समय दो पुस्तकों के अभाव से तथा कई विघ्न-बाधाओं

१. इन पुस्तकों के नाम (१) Chauvenet's Manual of Spherical and Practical Astronomy Vol. I और (2), Loomi's Introduction to Practical Astronomy हैं। पहली पुस्तक में यह विषय बहुत अच्छी तरह समझाया गया है। यह दोनों पुस्तकों इलाहाबाद की पब्लिक लाइब्रेरी में हैं परन्तु इस समय वार्षिक निरीक्षण के कारण अप्राप्य हैं।

के कारण समयाभाव से भी यह इच्छा अभी पूरी नहीं हो सकती। आशा है कि पुस्तक समाप्त होने पर परिशिष्ट में यह विषय अच्छी तरह समझाया जा सकेगा।

इस समय ग्रहण के सम्बन्ध में थोड़ी सी बातें और लिखकर यह अध्याय पूरा कर दिया जायगा।

पृष्ठ ४५७-५८ में बतलाया गया है कि जब सूर्य चन्द्रमा के किसी पात, राहु या केतु के पास होता है तभी अमावस या पूर्णमासी के दिन सूर्य या चन्द्रग्रहण सम्भव है। इसलिए यह सिद्ध है कि ग्रहण का फेरा सूर्य और चन्द्रमा के पात की गितयों पर अवलम्बित है। यदि चन्द्रमा का पात अचल होता तो सूर्य दोनों पातों के निकट वर्ष में दो बार एक ही महीने में पहुँचता जिससे ग्रहण लगने के महीने और तिथि स्थिर रहते। परन्तु चन्द्रमा का पात प्रतिदिन ३ १० १ ६४ पिच्छिम की ओर चलता है जब कि सूर्य की मध्यम दैनिक गित ५६ १ १ १ वर्र होता जाता है। प्रतिदिन इतना दूर होते-होते सूर्य फिर उसी पात के पास ३६० १ ६२ १ दि श्री चसका अधा समय १७३३ विन लगता है। यदि अमावस या पूर्णमासी के फेरे भी इतने ही दिन में पूरे होते तो प्रत्येक ३४६ ६२ या १७३ ३१ दिन के उपरान्त ग्रहण देख पड़ते। परन्तु चान्द्रमास का मध्यममान २६ ५३० ६ दिन के समान है। इस प्रकार यह सिद्ध होता है कि ग्रहण का फेरा ३४४ ३६७०५ दिन के समान है। इस प्रकार यह सिद्ध होता है कि ग्रहण का फेरा ३४४ ६६२ दिन में नहीं पड़ सकता।

परन्तु २२३ चान्द्रमास में २२३ × २६:५३०५६ दिन अथवा ६५८५:३२ दिन होते हैं और ३४६:६२ दिन के १६ फेरे में १६ × ३४६:६२ = ६५८५:७८ दिन होते हैं इसलिए ग्रहणों का फेरा अर्थात् ग्रहण-चक्र ६५८५:३२ दिनों का होता है। इतने दिनों के बाद उसी प्रकार के ग्रहण फिर आरंभ होते हैं। इसलिए इस अवधि को ग्रहणचक्र कहा जा सकता है। हमारे प्राचीन ज्योतिष में इस चक्र की चर्चा नहीं है। पाश्चात्य ज्योतिष में इसका नाम सरोस (Saros) है और इसे खाल्दिया निवासियों ने विक्रमी संवत् के आरम्भ से साढ़े छः सौ वर्ष पूर्व निश्चय किया था।

इस ग्रहण चक्र से खाल्दिया वालों को ग्रहणों का पता लगाने में बड़ी सुविधा होती थी क्योंकि बिना लम्बी-चौड़ी गणना किये ही केवल ६५६५.३२ दिनों की ग्रहणों की सारणी से यह सहज ही जान लेते थे कि भविष्य में ग्रहण कब लगेगा। परन्तु यह याद रखना चाहिये कि यह चक्र (युग) सूर्य, चन्द्रमा और राहु की मध्यम गतियों के अनुसार निकाला गया है इसलिए इसमें थोड़ी सी स्थूलता है। दूसरे, यह युग पूरे ६५ ८५ दिनों का नहीं है वरन् सात-आठ घंटे अधिक है। इसका यह फल होता है कि उसी स्थान में और उसी समय वही ग्रहण कभी देख पड़ेगा और कभी नहीं। जैसे प्रयाग में सूर्यास्त के समय चन्द्रग्रहण देख पड़ा तो दूसरी बार ६५ ८५ दिनों के बाद सूर्यास्त से सात आठ घंटे बाद कोई २ बजे रात को यही चन्द्र-ग्रहण फिर देख पड़ेगा। परन्तु तीसरी बार यह ग्रहण उस समय लगेगा जब प्रयाग में सूर्योदय हो चुका रहेगा। इसलिए यह प्रयाग में नहीं देख पड़ेगा परन्तु प्रयाग के पिश्चम उस स्थान में जहाँ ग्रहण के समय रात्रि रहेगी देख पड़ेगा।

एक सौर वर्ष में ३६४.२४८७६ दिन होते हैं। इसलिए १८ वर्षों में ६४७४.६४७७ दिन हुए जो ग्रहण चक्र से केवल १०.६६ दिन कम है। इसलिए प्रकट है कि यदि ग्रहण चक्र का आरंभ मेष संक्रान्ति के दिन हुआ तो दूसरे चक्र का आरम्भ मेष संक्रान्ति से १०.६६ दिन उपरान्त होगा और तीसरे चक्र का आरंभ मेष संक्रान्ति से २०.३२ दिन पर होगा।

एक पात पर कितने ग्रहण हो सकते हैं—एक चान्द्रमास में २६ ५३ दिन होते हैं इसलिए एक पक्ष में १४ ७६५ दिन हुए। उपर बतलाया गया है कि १ दिन में सूर्य राहु से ६२ १६ दूर होता है। इसलिए एक पक्ष में १४ ७६५ × १° २ १६ = १५ ०० ६ ६ दूर होता है। यदि पूर्णमासी के दिन चन्द्रमा पात पर हो तो इस दिन सर्वग्रास चन्द्रग्रहण अवश्य लगेगा। इसी समय सूर्य दूसरे पात पर होगा इसलिए इससे एक पक्ष पहले और पोछे दोनों अमावसों पर सूर्य दूसरे पात से १५ ०० अगे पीछे रहेगा जो सूर्य ग्रहण की महत्तम सीमा १६ ५३ से कम है। इसलिए इन दोनों अमावसों में खंड सूर्य-ग्रहण हो सकता है (देखो १९६० ४६३-६४)। इस प्रकार एक चान्द्रमास में अधिक से अधिक तीन ग्रहण हो सकते हैं जबिक सूर्य एक पात से १५ ०० अगे पीछे होता है। परन्तु ऐसे तीनों ग्रहण एक ही स्थान से बहुत कम देख पड़ते हैं।

यहाँ एक पक्ष में दो ग्रहणों की ही चर्चा नहीं है वरन् यह भी है कि एक पक्ष १३ दिन का हो गया है। इस पर आश्चर्य प्रकट किया गया है कि १४ १४ और १६ दिन के पक्ष तो देखे गये हैं परन्तु १३ दिनों का पक्ष अभी तक नहीं सुना गया। इस पर स्व० शंकरबालकृष्ण दीक्षित ने अपने भारतीय ज्योतिषशास्त्र के पृष्ठ १९४-११४ पर अच्छा विवेचन किया है और बतलाया है कि पूर्णमासी के चन्द्र-

पहाभारत में एक पक्ष में दो ग्रहणों की चर्चा इस प्रकार है:—
 चतुर्दशीं पंचदशीं भूतपूर्वा च षोडशीं। इमां तु नाभिजानेहममावस्यां त्रयोदशीं।।
 चन्द्रसूर्यावुभौ ग्रस्तावेकमासीं त्रयोदशीं।।३२॥ भीष्म पर्व अध्याय ३

यदि अमावस्या के दिन सूर्य पात पर हो तो इस दिन सूर्यग्रहण अवश्य होगा। इससे पहले या पीछे आने वाली पूर्णमासी के दिन सूर्य इस पात से १५°२० पहले या पीछे होगा इसलिए चन्द्रमा भी पूर्णमासी के दिन दूसरे पात से इतना ही आगे या पीछे होगा। परन्तु चन्द्रग्रहण की महत्तम सीमा १२°३६ है (देखो पृष्ठ १०८)। इसलिए पूर्णमासी के दिन चन्द्रमा पात से महत्तम सीमा से अधिक दूर होने के कारण ग्रस्त नहीं हो सकता। इस प्रकार यह सिद्ध है कि ऐसी अवस्था में एक पात पर एक ही ग्रहण हो सकता है और वह सर्वग्रास सूर्यग्रहण है। इसलिए एक पात पर कम से कम एक सूर्यग्रहण और अधिक से अधिक तीन ग्रहण (दो सूर्यग्रहण तथा एक चन्द्रग्रहण) हो सकते हैं।

एक वर्ष में कितने ग्रहण हो सकते हैं—ऊपर बतलाया गया है कि एक पात से दूसरे पात तक जाने में सूर्य को २७३ दिन लगते हैं और ६ चन्द्रमास में १७७ दिन होते हैं इसलिए यदि किसी पात से दो अंश पहले सूर्य हो और चन्द्र-

ग्रहण होने के पश्चात् १३ दिन पर अमावस्या के दिन सूर्य ग्रहण एक ही स्थान से नहीं देखा जा सकता। इस पर मेरा मत इस प्रकार है:—

१३ दिन के पक्षवाली बात पर आश्चर्य इसलिए हुआ कि उस समय तिथियों का मान वेदाङ्ग ज्योतिष की मध्यम गणना से जाना जाता था जिसके अनुसार एक पक्ष में १४ दिन ४५ घड़ी २६ पल होते हैं। इस दशा में १३ दिन का पक्ष असम्भव समझा जाता था जो आजकल आश्चर्यजनक नहीं है क्योंकि स्पष्ट गणना के अनुसार १३ दिन के पक्ष अनेक बार हुए हैं और होते रहेंगे। उस प्राचीन काल में १३ दिन का पक्ष ग्रहणों के देखने से ही जान पड़ा था। वह इस प्रकार संभव है:—

स्पष्ट मान के अनुसार एक पक्ष में कम से कम १३ दिन ४० घड़ी होते हैं।
मान लीजिए १९ तारीख के सूर्योदय से १ घड़ी उपरान्त तक पूर्णिमा थी और इस
दिन ग्रस्त चन्द्रमा का अस्त हुआ। ऐसी दशा में यह प्रत्यक्ष है कि पक्ष का आरम्भ
१२ तारीख को माना जायगा। यदि पक्ष १३ दिन ४७ घड़ी का हो तो अमावस्या
का अन्त २४ तारीख को सूर्योदय से ४८ घड़ी पर होगा। यदि सूर्य में ग्रहण भी
लगे तो २५ तारीख को ग्रस्त सूर्य उदय होगा और थोड़ी ही देर में ग्रहण का मोक्ष
हो जायगा। इससे यह सहज ही प्रकट हो जाता है कि अमावस्या २४ तारीख की
रात को ही समाप्त हो जाती है। इस प्रकार १२ तारीख को प्रतिपदा और २४
तारीख को अमावस्या की गणना होगी और १३ दिन का पक्ष देख पड़ेगा। महाभारत काल में ऐसी ही घटना हुई होगी।

ग्रहण लगे तो इससे पहले और पीछे दोनों अमावसों को सूर्यग्रहण लग सकता है। इस चन्द्रग्रहण से १७७ दिन पीछे सूर्य दूसरे पात से २ अंश पीछे रहेगा। इसलिए इस समय भी चन्द्रग्रहण होगा। इस चन्द्रग्रहण के पहले की अमावस्या को सूर्य दूसरे पात से १३ अंश पहले रहने के कारण ग्रस्त होगा तथा पीछेवाली अमावस्या को सूर्य दूसरे पात से १७ अंश पीछे रहने के कारण उस समय भी ग्रस्त हो सकता है क्योंकि सूर्यग्रहण की महत्तम सीमा १८ अंश के लगभग है। इस प्रकार दोनों पातों पर तीन तीन ग्रहण के हिसाब से ६ ग्रहण हो गये। परन्तु ३४६ दिन में सूर्य फिर पहले पात पर पहुँच जावेगा इसलिए एक सूर्य ग्रहण ३४६ दिन के बाद और हो सकता है। इस प्रकार यदि वर्ष के आरम्भ में सूर्यग्रहण से आरम्भ करके पहले महीने में ३ ग्रहण लगें और वर्ष के मध्य में तीन और ग्रहण लगें तो वर्ष के अन्त में एक सूर्यग्रहण और लग सकता है। ऐसी दशा में एक ही सौर वर्ष के भीतर सात ग्रहण हो सकते हैं। परन्तु १२ चान्द्रमासों के एक वर्ष में अथवा प्रेष-संक्रान्ति से जिस सौर वर्ष का आरम्भ होता है उसमें यदि अधिकमास न पड़े तो ६ ही ग्रहण होंगे क्योंकि जब चैत्र शुक्ल प्रतिपदा से वर्ष का आरम्भ माना जाय तो चैत्र शुक्ल १५ को पहला चन्द्रग्रहण होगा। इससे पहले का सूर्यग्रहण चैत्र की अमावस्या को पड़ेगा जो पिछले वर्ष में गिना जायगा। इस प्रकार यद्यपि ३६५ दिन के वर्ष में सात ग्रहण हो सकते है तथापि मेष संक्रान्ति से आरम्भ होने वाले सौर वर्ष में अथवा चैत्र शुक्ल से आरम्भ होने वाले चान्द्र वर्ष में अधिक से अधिक केवल ६ ही ग्रहण देख पड़ेंगे । इन ६ ग्रहणों में ४ ग्रहण सूर्य के और २ चन्द्रमा के होंगे । यदि वर्ष में अधिक से अधिक ७ ग्रहण माने जायँ तो ५ सुर्यग्रहण होंगे और २ चन्द्रग्रहण होंगे।

ऊपर यह सिद्ध हो ही चुका है कि यदि किसी पात पर या उसके तीन अंश आगे-पीछे सर्वग्रास या कंकण सूर्यग्रहण हो तो इसके पहले या पीछे आने वाली पूर्ण-मासियों के दिन चन्द्रग्रहण नहीं हो सकते। इसलिए इस पात पर केवल एक सूर्य-ग्रहण होगा। दूसरे पात पर भी केवल एक सूर्यग्रहण हो सकता है। इसलिए वर्ष के भीतर कम से कम २ ग्रहण अवश्य पड़ेंगे और यह सूर्यग्रहण होंगे।

इस पर लोग यह शङ्का करेंगे कि सूर्यग्रहण बहुत कम देख पड़ते हैं और चन्द्रग्रहण अधिक। इसका कारण यह है कि चन्द्रग्रहण भूतल के अधिकांश भाग से देख पड़ता है और सूर्यग्रहण अनेक बार पड़ते हुए भी भूतल के बहुत थोड़े भाग से देखा जा सकता है इसलिए एक ही स्थान से सूर्यग्रहणों की संख्या कम और चन्द्र-ग्रहणों की संख्या अधिक जान पड़ती है। परन्तु यदि सारे संसार के ग्रहणों की संख्या पर विचार किया जाय तो यही सिद्ध होता है कि सूर्यग्रहणों की संख्या चन्द्र-ग्रहणों की संख्या से कहीं अधिक होती है।

दस दिन ऊपर १८ वर्ष के ग्रहण-चक्र या ग्रहण-युग में प्रायः ७१ ग्रहण पड़ते हैं जिनमें ४१ सूर्यग्रहण होते हैं और २६ चन्द्रग्रहण । इन दोनों का अनुपात वही है जो सूर्य और चन्द्रग्रहणों की परम सीमा का अनुपात है ।

एक स्थान से सर्वग्रास अथवा कंकण सूर्यग्रहण बहुत कम देख पड़ता है यद्यपि एक ग्रहण-चक्र में सारे संसार के सर्वग्रास और कंकण सूर्यग्रहणों की संख्या २८ के लगभग होती है। हैली नामक पाश्चात्य ज्योतिषी के मतानुसार २० मार्च ११४० ईस्वी से २२ अप्रैल १७१४ ई० तक लंदन में कोई सर्वग्रास सूर्यग्रहण नहीं देख पड़ा।

परन्तु सर्वग्रास सूर्यग्रहण बड़े महत्व की घटना होती है और किसी स्थान पर साढ़े सात मिनट अथवा १६ पल से अधिक नहीं रहता। इतने थोड़े समय के लिए भी आजकल के पाश्चात्य ज्योतिषी लाखों रुगया खर्च करके दूर-दूर के जङ्गल, पहाड़, समुद्र, अथवा टापुओं में जहाँ से देखने में अधिक सुविधा होने की संभावना होती है जाते हैं। इस कारण के बेधों से सिद्ध होता है कि सूर्य ठोस पिंड नहीं है। इसके चारों ओर आग की लपकें देख पड़ती हैं जिनकी परीक्षाओं से सिद्ध होता है कि इनमें हाइड्रोजन इत्यादि वायवीय पदार्थ भी हैं। परन्तु इस चर्चा का ग्रहण से विशेष सम्बन्ध नहीं है इसलिए यहाँ इस पर और कुछ न लिख कर अध्याय समाप्त किया जाता है।

### सप्तम अध्याय

# ग्रहयुत्यधिकार

श्लोक—१ ग्रहों का युद्ध, समागम और अस्त । श्लोक २ और ३ का पूर्वार्ध— समागम हो चुका है या होने वाला है ? श्लोक ३ का उत्तरार्ध, ४, ५, ६—कब और कहाँ समागम होगा । श्लोक ७-१०—दृक्कमं की रीति । श्लोक ११—दृक्कमं की आवश्यकता कहाँ-कहाँ होती है । श्लोक १२—दृक्कमं संस्कृत ग्रहों के समागम के समय उनका परस्पर अन्तर क्या होता है । श्लोक १३-१४—पांच ताराग्रहों के बिम्बों के मध्यम मान तथा स्पष्ट मान जानने के नियम । श्लोक १५-१७—युतिकाल में ग्रहों की दिशा जानकर बेध करने की रीति । श्लोक १८ के उत्तरार्ध से श्लोक २२ तक—अनेक प्रकार के युद्धों की परिभाषा । श्लोक २३—शुभाशुभ फल जानने के लिये युद्धों की कल्पना ।

इस अध्याय में यह जानने की रीति बतलायी गयी है कि ग्रह एक दूसरे के बहुत निकट कब और कहां देख पड़ते हैं और इनका शुभाशुभ फल क्या होता है।

ग्रहों का युद्ध, समागम और अस्त

ताराग्रहाणामन्योन्यं स्यातां युद्धसमागमौ । समागमः शशाङ्क्तेन सूर्येणास्तमवस्सह ॥१॥

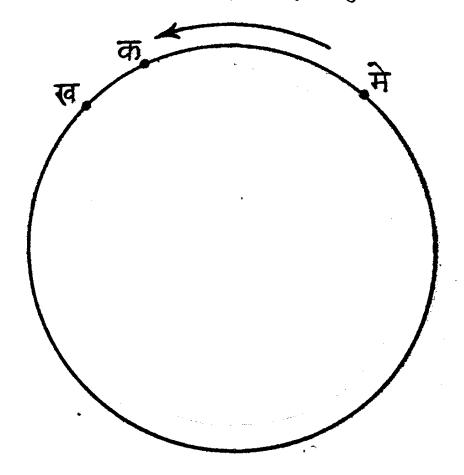
अनुवाद (१)—भौम, बुध, गुरु, शुक्र और शनि पांच ताराग्रहों का आपस में युद्ध और समागम होता है। जब तारा ग्रह चन्द्रमा के साथ हो जाता है तब चन्द्रमा के साथ उसका समागम होता है और जब ग्रह सूर्य के साथ हो जाता है तब कहा जाता है कि वह ग्रह अस्त हो गया।

यह जानना कि समागम हो चुका है या होनेवाला है-

शीघ्रे मन्दाधिकेऽतीतः संयोगो भविताऽन्यथा। तयोः प्राग्यायिनोरेषं विक्रणोस्तु विपर्ययातु ॥२॥ प्राग्यायिन्यधिकेऽतीतः विक्रण्येष्यस्समागमः।

अनुवाद (२)—इष्ट काल में जिस ग्रह की गति मन्द हो उस के भोगांश से यदि शीघ्र गति वाले ग्रह का भोगांश अधिक हो और दोनों ग्रह मार्गी हों अर्थात् पूर्व की ओर जा रहे हों तो समझना चाहिए कि दोनों का समागम इष्टकाल के पहले ही हो चुका है। परन्तु यदि शीघ्र गित वाले ग्रह का भोगांश मन्दगित वाले ग्रह के भोगांश से कम हो तो समझना चाहिए कि समागम अभी होनेवाला है। परन्तु यदि दोनों ग्रह वक्री हों अर्थात् पिच्छम की ओर जा रहे हों तो ऊपर जो कुछ कहा गया है उसके विपरीत समझना चाहिए अर्थात् शीघ्रगित वाले ग्रह का भोगांश अधिक हो तो समझना चाहिए कि समागम होने वाला है और यदि कम हो तो समझना चाहिये कि समागम हो चुका है। (३) यदि एक ग्रह मार्गी और दूसरा वक्री हो तो और यदि मार्गी ग्रह का भोगांश वक्री ग्रह के भोगांश से अधिक हो तो इष्ट काल से पहले ही समागम हो चुका है परन्तु यदि वक्री ग्रह का भोगांश अधिक हो तो समझना चाहिए कि समागम होने वाला है।

विज्ञान भाष्य-मान लीजिए दिये हुए चित्र में मे मेष का आदि विन्दु है और क, ख दो ग्रह हैं। यह स्पष्ट है कि उस का भोगांश क के भोगांश से अधिक है। यदि ख कि गित क की गित से अधिक हो तो यह प्रकट है कि ख क से और दूर होता जायगा और इन दोनों का समागम अतीत हो गया है। परन्तु यदि ख की गित मन्द



चित्र १०५

हो तो स्पष्ट है कि क शीघ्र गित से चलता हुआ ख के पास पहुँच जायगा और दोनों का समागम होगा। यह दोनों घटनाएँ उस दशा में घटेंगी जब दोनों ग्रह मार्गी हों अर्थात् तीर की दिशा में जा रहे हों। यदि दोनों वक्री हों अर्थात् तीर के विरुद्ध दिशा में जा रहे हों तो यदि ख की वक्री गित अधिक हो तो समागम होगा और कम हो तो समागम हो चुका है। यदि खंमार्गी हो और क वक्री तो दोनों का समागम हो चुका है। यदि खंमार्गी हो और क मार्गी तो दोनों का समागम होने वाला है।

यह जानना कि किस समय और किस स्थान पर ग्रहों का समागम होगा—

ग्रहान्तरकलास्स्वस्वभुक्तिलिप्तासमाहताः ॥३॥
भुवत्यन्तरेण विभजेदनुलोमविलोमयोः ।
द्वयोवंक्रिण्यवंकिस्मिन्भुवितयोगेन भाजयेत् ॥४॥
लब्धं लिप्तादिकं शोध्यं गते देयं भविष्यति ।
विपर्ययाद्वकगतावेकस्मिन् तद्धनक्षयौ ॥५॥
समलिप्तौ भवेतां तो ग्रहौ भगणसंस्थितौ ।
विवरं तद्वदुद्धत्य दिनादिफलिम्बयते ॥६॥।

अनुवाद—(३) इष्टकाल के दोनों ग्रहों के भोगांशों का अन्तर निकाल कर कला बनाओ और इसको प्रत्येक ग्रह की दैनिक गित की कलाओं से अलग-अलग गुणा करो। (४) प्रत्येक गुणनफल को दोनों ग्रहों की दैनिक गितयों की अन्तर-कलाओं से भाग दे दो यदि दोनों ग्रह मार्गी दा दोनों ग्रह वक्री हों। परन्तु यदि एक ग्रह वक्री हो और दूसरा मार्गी हो तो उपर्युक्त गुणनफल को दोनों ग्रहों की दैनिक गितयों की कलाओं को जोड़कर योगफल से भाग दे दो। (५) यदि दोनों ग्रहों का समागम हो चुका हो और दोनों ग्रह मार्गी हों तो प्रत्येक लब्धि को उस ग्रह के भोगांश में घटा दो जिसकी दैनिक गित से गुणा किया हो; परन्तु यदि समागम होने वाला हो तो लब्धि को ग्रह के भोगांश में जोड़ दो। यदि दोनों ग्रह वक्री हों तो इसकी उलटी क्रिया करनी चाहिये अर्थात् यदि समागम हो चुका हो तो लब्धि को ग्रह के भोगांश भें जोड़ दो और होनेवाला हो तो घटा दो। यदि एक ग्रह वक्री हो और दूसरा मार्गी, तो इन्हीं नियमों के अनुसार जहाँ जैसी आवश्यकता हो जोड़ना घटाना चाहिए (६) ऐसा करने से राशिचक्र के उस स्थान के भोगांश का पता लग जाता है जहाँ दोनों ग्रहों का समागम हो चुका है अथवा होगा। दोनों ग्रहों के भोगांशों के अंतर को इनकी

दैनिक गतियों के अन्तर से भाग देने पर जो लब्धि आती है इब्टकाल से उतने ही दिन के पहिले या पीछे समागम हो चुका रहता है अथवा होता है।

विज्ञान भाष्य—३रे श्लोक के उत्तरार्ध से ६ठें श्लोक के अन्त तक जो दो नियम बतलाये गये हैं वे अङ्गगणित के "समय और दूरी" वाले नियमों से बिलकुल मिलते-जुलते हैं। इसका एक उदाहरण यह है—प्रयाग से पैंसेजर गाड़ी २५ मील प्रति घन्टे के हिसाब से ६ बजे प्रातःकाल पटने की ओर चली और डाक गाड़ी ४० मील प्रति घंटे के हिसाब से इसी ओर द बजे चली तो बतलाओं कि दोनों का मेल कहाँ होगा और कब होगा?

जिस युक्ति से यह प्रश्न किया जाता है उसी युक्ति से ग्रहों के समागम की भी गणना की जाती है। ऐसे प्रश्नों में पहले यह जानना चाहिए कि जिस समय डाकगाड़ी चली उस समय पैसेंजर गाड़ी उससे कितने अंतर पर थी, फिर यह जानना पड़ता है कि डाकगाड़ी प्रति घंटे १५ मील अधिक चलकर इस अन्तर को कितनी देर में पूरा करेगी। यहाँ १५ मील दोनों गाड़ियों की प्रति घंटे की गतियों का अंतर है क्योंकि दोनों गाड़ियां एक ही दिशा में जा रही हैं।

यदि पैसेंजर गाड़ी प्रयाग से पटने की ओर और डाकगाड़ी पटने से प्रयाग की ओर ६ बजे चलें तो दोनों के समागम का स्थान और समय जानने के लिए दोनों की गतियों का योग करके इस योगफल से प्रयाग और पटने के बीच की दूरी को भाग दे देने से उस समय का ज्ञान होगा जितने समय में दोनों गाड़ियाँ एक दूसरे से मिलेंगी। यहाँ गतियों का योग किया जाता है क्योंकि दोनों गाड़ियां एक दूसरे की ओर मिलने के लिए चल रही हैं इसलिए इनके मिलने की चाल इन दोनों की गतियों के योग के समान होती है।

ठीक इसी प्रकार ग्रहों की युतिकाल और युतिस्थान की गणना की जाती है। मान लीजिए कि चित्र १०५ में किसी इष्टकाल में क ग्रह का भोगांश में क=भ और ख ग्रह का भोगांश मेख=भा। यह भी मान लीजिए कि उसी इष्टकाल में क और ख की दैनिक गतियां क्रमशः ग और गा हैं।

दोनों ग्रहों का अन्तर क ख = भा - भ
दोनों ग्रहों की दैनिक गितयों का अन्तर = ग - गा
इसलिए इष्टकाल से जितने समय पहले या पीछे समागम हो चुका या होगा
उसको यदि स कहा जाय तो स =  $\frac{भा - भ}{1 - 1}$ 

२रे श्लोक की उपपत्ति—यदि गा से ग अधिक हो तो हर धनात्मक होगा जिससे स भी धनात्मक होगा, ऐसी दशा में दोनों का समागम इतने दिनों के बाद होगा। परन्तु यदि गा से ग कम हो तो हर ऋणात्मक होने के कारण स भी ऋणात्मक होगा जिसका अर्थ यह है कि इतने दिन पहले ही दोनों ग्रहों का समागम हो चुका है। इस जगह दोनों ग्रहों की गतियाँ स्वयम् धनात्मक मानी गयी हैं। यहां सरलता के लिए इसको स्मरण रखना चाहिए कि मार्गी गति धनात्मक और वक्री गिति ऋणात्मक समझी गयी है।

यदि ग और गा दोनों ऋणात्मक हों अर्थात् यदि दोनों ग्रह बक्री हों तो उपर्युक्त दिनफल का हर  $(-\eta)-(-\eta)=\eta-\eta$  हो जायगा जो पहले का बिलकुल उलटा है अर्थात् यदि गा से ग कम हो तो दिनफल धनात्मक होगा और समागम होगा परन्तु यदि गा से ग अधिक हो तो दिनफल ऋणात्मक होगा और समागम पहले ही हो चुका है। इस प्रकार २रे श्लोक की उपपत्ति सिद्ध हुई।

३रे श्लोक के पूर्वार्ध की उपपत्ति—यदि क मार्गी और ख वक्री हो तो ग धनात्मक और गा ऋणात्मक होगा इसलिए समीकरण का हर ग—(-गा) के समान होगा जो वास्तव में ग + गा अर्थात धनात्मक हो जायगा इसलिए स धनात्मक होने से समागम उतने ही समय पश्चात् होगा।

परन्तु यदि ख मार्गी और क वक्री हो तो ग ऋणात्मक और गा, धनात्मक होगा ऐसी दशा में समीकरण का हर ग—गा=-1-(+1)=-1—ग=-(1+1) जो ऋणात्मक है इसलिए समागम उतने समय पहले ही हो चुका है।

यहाँ यह भी सिद्ध हो जाता है कि युतिकाल का समय जानने के लिए दोनों ग्रहों के भोगांशों के अंतर को दोनों ग्रह की गतियों के अन्तर से भाग देना चिहये यदि दोनों ग्रहों मार्गी या दोनों ग्रह वक्री हों; परन्तु यदि उनमें से एक मार्गी हो और दूसरा वक्री हो तो दोनों की गतियों के योग से भाग देना पड़ता है।

३रे श्लोक के उत्तरार्ध से ६ठें श्लोक तक की उपपत्ति—इन श्लोकों का सार यह है :—

इष्टकाल से युतिकाल तक का समय 
$$=\frac{\$1-\$1}{1-11}$$
  
इष्टकाल से युतिकाल तक क ग्रह की चाल  $=1\times\frac{\$1-\$1}{1-11}$   
,,  $=11\times\frac{\$1-\$1}{1-11}$ 

इसलिये यदि क के इष्टकाल के भोगांश में ग  $\times \frac{भा—भ}{ग—गा}$  जोड़ दिया जाय तो इसका युतिकाल का भोगांश और ख के इष्टकाल के भोगांश में गा  $\times \frac{भा—भ}{ग—गा}$  जोड़ा जाय तो ख का युतिकाल का भोगांश ज्ञात होगा जो दोनों एक ही होंगे क्योंकि युतिकाल में दोनों ग्रहों के भोगांश एक होते हैं। यहाँ ग—गा का मान ग्रहों की मार्गी और वक्री गतियों के अनुसार बदलेगा जैसा कि पहले कहा गया है क्योंकि जब दोनों ग्रह मार्गी होंगे तो ग और गा दोनों धनात्मक होंगे और जब दोनों ग्रह वक्री होंगे तब ग और गा दोनों ऋणात्मक होंगे। इन दोनों दशाओं में ग—गा का मान वही होगा जो दोनों का अन्तर है। परन्तु यदि एक वक्री हुआ और दूसरा मार्गी तो ग—गा का मान वह होगा जो दोनों का योगफल है परन्तु यह योगफल ऋणात्मक होगा यदि ग ऋणात्मक हो ग इस प्रकार चौथे श्लोक की उपपत्ति सिद्ध हुई।

यह पहले ही मान लिया गया है कि इष्ट काल में क, ख ग्रहों के भोगांश क्रमशः भ और भा हैं और इष्टकाल से युतिकाल तक इनकी चालें क्रमशः  $\frac{\Pi - \Pi}{\Pi - \Pi}$  और  $\frac{\Pi - \Pi}{\Pi - \Pi}$  हैं, इसलिए युतिकाल में इनके भोगांश क्रमशः भ  $\frac{\Pi - \Pi}{\Pi - \Pi}$  और भ  $\frac{\Pi - \Pi}{\Pi - \Pi}$  हैं। इन दोनों मानों का धन चिह्न प्रत्येक मान के दूसरे पद के चिह्न के अनुसार धन या ऋण होगा जैसा कि पहले कहा गया है। इस प्रकार ५वें और छठें श्लोक के पूर्वार्ध की उपपत्ति सिद्ध होती है। छठें श्लोक के उत्तरार्ध की उपपत्ति पहले ही सिद्ध की गयी है।

यहाँ यह स्मरण रखना चाहिए कि इस रीति से युक्तिस्थान का जो भोगांश ज्ञात होगा वह स्थूल होगा क्योंकि किसी इष्टकाल में किसी ग्रह की जो दैनिक गित होती है वह प्रत्येक दिन एकसी नहीं रहती, कुछ घटती-बढ़ती रहती है। इसलिए इष्टकाल की दैनिक गितयों के अनुसार गणना करने से कुछ स्थूलता रह जाती है। इस कारण यह आवश्यक है कि उपर्युक्त गणना से जो समय आवे उस समय के ग्रह के भोगांश और दैनिक गितयाँ स्वतन्त्र गणना से फिर निकाले और इनके ही आधार पर ऊपर के चार श्लोकों में दिये हुये नियमों से फिर युतिस्थान जाने।

### दृक्कमं की रीति—

कृत्वा दिनक्षपामानं ततो विक्षेपलिप्तिकाः। नतोन्नतं सार्घायत्वा स्वकाल्लग्नवशात्तयोः॥७॥ विषुवच्छाययाऽभ्यस्ताहिक्षेपाद्द्वादशोद्धृतात् ।

फलं स्वनतनाद्धीवनं स्वदिनार्धविभाजितम्।।

लब्धं प्राच्यामृणं सौम्याहिक्षेपात्पश्चिमे धनम् ।

दक्षिणे प्रावकपाले स्वं पश्चिमे तु तथा क्षयः ।।६।।

सित्रभग्रहजकान्तिभागवनाः क्षेपलिप्तिकाः ।

विकलास्स्वमृणंकान्तिक्षेपयोभिन्नतुल्ययोः ।।१०।।

नक्षत्र ग्रहयोगेषु ग्रहास्तोदय साधने ।

श्रृङ्गोन्नतौ तुः चन्द्रस्य दक्कर्मादाविदं स्मृतम् ।।११।।

तात्कालिकौ पुनः कार्योः विक्षेपौ तु तयोरथ ।

दिवतुल्यत्वेऽन्तरं भेदे योगश्येषं ग्रहान्तरम् ।।१२।।

अनुवाद-(७) युक्तिकाल के ग्रहों के दिनमान और राविमान तथा उनके विक्षेपों का मान जानना चाहिए फिर उस काल में जो राशि पूर्व में लग्न हो उससे प्रत्येक ग्रह का नतकाल और उन्नतकाल जानना चाहिये। (८) विक्षेप को उस स्थान की पलभा से गुणा करके १२ से भाग देना चाहिये। जो लब्धि आवे उसको प्रत्येक ग्रह की नत घड़ी से गुणा करके उसके दिनमान के आधे से और यदि रात्रि हो तो राविमान के आधे से भाग दे देना चाहिये। (६) अब जो लब्धि आवे उसको यदि विक्षेप उत्तर हो तो पूर्व कपाल में ग्रह के भोगांश में घटा दो और पिन्छम कपाल में जोड़ दो । परन्तु यदि विक्षेप दक्षिण हो तो पूर्व कपाल में उस लब्धि को ग्रह के भोगांश में जोड़ दो और पच्छिम कपाल में घटा दो। (१०) ग्रह के भोगांश में तीन राशि जोड़कर उसकी क्रान्ति निकालो और इस क्रान्ति के अंश को विक्षेप की कला से गुणा कर दो, गुणनफल को विकला समझकर ग्रह के भोगांश में जोड़ दो । यदि क्रान्ति और विक्षेप की दिशाएँ भिन्न हों और यदि इनकी दिशाएँ एक ही हों तो घटा दो। (११) नक्षत्र और ग्रह के योग में ग्रह का उदय और अस्त साधन करने में, चन्द्रमा का श्रृंङ्गोन्नत जानने के पहले इस दृक्कर्म का संस्कार करना चाहिये। (१२) दृक्कर्म संस्कृत ग्रहों का युतिकाल और इस समय के इनके विक्षेप फिर निकालकर यदि विक्षेपों की दिशा एक ही हो तो अन्तर करे और भिन्न हो तो योग करे। ऐसा करने से जो आवे वही युतिकाल में दोनों ग्रहों का परस्पर अंतर होगा।

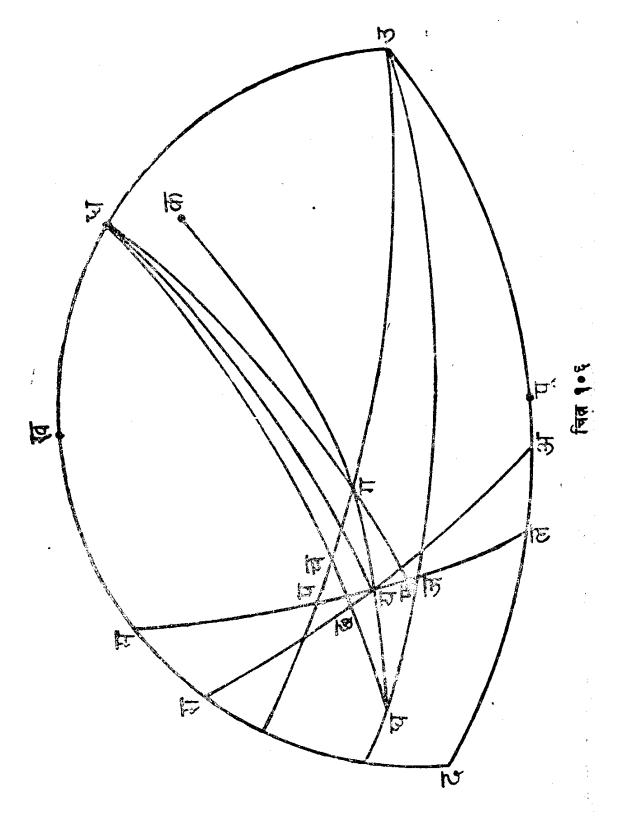
विज्ञान भाष्य—युतिकाल में ग्रहों के स्थान जानने की जो रीति ३—६ श्लोकों में बतलायी गयी है। उससे यह ज्ञात होता है कि उस समय ग्रह कदम्बप्रोतवृत्त पर कहां है परन्तु स्पष्ट युतिकाल उस समय को कहते हैं जिस समय दोनों ग्रह

समप्रोतवृत्त पर होते हैं अर्थात् उस वृत्त पर होते हैं जो दोनों ग्रहों से होता हुआ क्षितिज के उत्तर बिन्दु पर जाता है। इसलिए स्पष्ट युक्तिकाल जानने के लिए पहले दी हुई रीति से ग्रहों के जो भोगांश आते हैं उसमें दो संस्कार किये जाते हैं जिनके नाम आक्षदृक्कमं और आयनदृक्कमं हैं। यह संस्कार आक्षवलन और आयनवलन के सदृश हैं। भास्कराचार्यजी ने तो ब्रह्मगुप्तजी के अनुसार आक्षवलन और आयनवलन से ही आक्षदृक्कमं और आयनदृक्कमं निकालने की रीति बतलायी है जो आजकल अधिकतर प्रचलित है परन्तु सूर्यसिद्धान्त में इस कार्य के लिए दूसरी ही रीति दी है। यहाँ पहले सूर्यसिद्धान्त की रीति समझाकर संक्षेप में यह भी बतलाया जायगा कि भास्कराचार्य्य की रीति कैसी है।

चित्र १०६ से प्रकट होता है कि इस अध्याय के छठें श्लोक तक युक्तिकाल के ग्रहों के भोगांश जानने की जो रीति दी हुई है उसके अनुसार ग और घ ग्रहों का जो भोगांश होगा वह क्रान्तिवृत्त के य विन्दु के भोगांश के समान होगा। परन्तु इस समय इन ग्रहों के समप्रोतवृत्त क्रान्तिवृत्त को ज और प विन्दुओं पर काटते हैं इसलिए उपर्यूक्त युक्तिकाल में इन ग्रहों के समप्रोत वृत्तों का अंतर क्रान्तिवृत्त पर प ज के समान होगा। सिद्धान्तानुसार जिस समय यह अन्तर शून्य के समान हो उस समय को युक्तिकाल कहते हैं अर्थात् दो ग्रहों की युति उस समय होती है जिस समय दोनों ग्रह एक ही समप्रोतवृत्त पर हों। यह जानने के लिए पहले यह क्रिया करनी पड़ती है कि दोनों ग्रहों के भोगांश एक कब होंगे जो ४-६ श्लोकों के अनुसार जाना जाता है। इसके बाद यह जानना पड़ता है कि उस समय य प और य ज क्या हैं। इनको मैं सुविधा के लिए क्रमशः ग और घ के आक्ष-आयन-दृक्कर्म-संस्कृत-फल कहूँगा। यह प्रकट है कि—

प्रत्येक समीकरण के दाहिने पक्ष में जो दो पद हैं उनका मान सहज ही जाना जा सकता है और इस प्रकार य प और य ज के मान भी जाने जा सकते हैं। पहले पद के जानने की रीति ७-ई श्लोकों में बतलायी गयी है और इसका नाम आचार्यों ने आक्षदृक्कमं रखा है। दूसरे पद के जानने की रीति १०वें श्लोक में बतलायी गयी है और इसका नाम आचार्यों ने आयनदृक्कमं रखा है। पहले को आध्यदृक्कमं कहा गया है क्योंकि इसका परिमाण द्रष्टा के अक्षांश के अनुसार वदलता है और दूसरे को आयनदृक्कमं कहा गया है क्योंकि इसका परिमाण अयनान्तवृत्तों (देखो पृष्ठ २३०) के अनुसार बदलता है जैसा कि आगे सिद्ध किया जायगा।

आक्षदृक्कमं — यह प्रकट है कि निरक्ष देश पर क्षितिज का उत्तर बिन्दु उ और ध्रुव घ एक हो जाते हैं इसलिये यहां किसी ग्रह के समप्रोतवृत्त और ध्रुवप्रोत-



चित्र १०६ का वर्णन
उ पू द=क्षितिज वृत्त का पूर्वार्ध
उ, पू, द क्रमशः उत्तर, पूर्व और दक्षिण बिन्दु
उ ध ख म रा द==यामोत्तरवृत्त

र्क = कदम्ब

घ=धृव

ख == खस्वस्तिक

म= मध्यलग्न

ग, घ = दो ग्रहों के स्थान (चित्र में घ की जगह ध बन गया है)

क गयघ=कदम्बवृत्त

ल ज फ य च प म = क्रान्तिवृत्त

ख = क्रान्तिवृत्त का वह बिन्दु जो पूर्व क्षितिज में लग्न हैं।

अय छ रा=य बिन्दु का अहोरात्रवृत्त

ध च छ घ==घ ग्रह पर जाता हुआ ध्रुवप्रोतवृत्त

ध ग फ=ग ग्रह पर जाता हुआ ध्रुवप्रोतवृत्त

उ ज घ==घ ग्रह पर जाता हुआ समप्रोतवृत्त

उ ग प=ग ग्रह पर जाता हुआ समप्रोतवृत्त

ज=घ ग्रह के समप्रोत वृत्त और क्रान्तिवृत्त का सम्पात बिन्दु

प=ग ग्रह के समप्रोतवृत्त और क्रान्तिवृत्त का सम्पात बिन्दु

प ज = दोनों ग्रह के समप्रोत वृत्तों का अन्तर (क्रान्ति वृत्त पर)

च ज=घ ग्रह का आक्षदृक्कर्म (घ ग्रह के समप्रोत और ध्रुवप्रोत हुसीं का क्रान्तिवृत्त पर अंतर)

च य= घ ग्रह का आयन दृक्कमं (घ ग्रह के कदम्बप्रोत और ख्रुंबप्रोत वृत्तों का क्रान्तिवृत्त पर अंतर)

य ज = घ ग्रह का आक्ष-आयन-दृक्कर्म-संस्कृत फल, अर्थात् घ ग्रह के समप्रोत और कदम्बप्रोत वृत्तों का क्रान्ति वृत्त पर अंतर

प फ = ग ग्रह का आक्षदृक्कर्म (ग ग्रह के समप्रोत और ध्रुवप्रोत वृत्तों का क्रान्तिवृत्त पर अंतर)

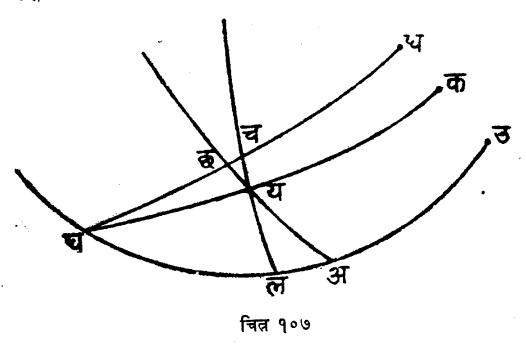
प फ = ग ग्रह का आयनदृक्कर्म (ग ग्रह के कदम्बप्रोत और घ्रुवप्रोत वृत्तों का क्रान्तिवृत्त पर अंतर)

प य==ग ग्रह का आक्ष-आयन-दृक्कर्म-संस्कृत फल अर्थात् ग ग्रह के समप्रोत और कदम्बप्रोत वृत्तों का क्रान्तिवृत्त पर अन्तर

य प=प फ - य फ

और य ज=च ज-च य

वृत्त एक में मिले रहते हैं। इस कारण वहां प फ या च ज का मान शून्य होता है अर्थात् वहां आक्षदृक्कर्म शून्य होता है। जैसे-जैसे अक्षांश बढ़ता है अर्थात् जैसे-जैसे क्षितिजवृत्त के उत्तर विन्दु उ से ध्रुव ध ऊपर होता जाता है तैसे पफ या च अ अर्थात् आक्षदृक्कमं बढ़ता है। जिस समय ग्रह यामोत्तर वृत्त पर होता है उस समय भी उसके समप्रोतवृत्त और ध्रुवप्रोतवृत्त एक में मिले रहते हैं क्योंकि यामोत्तरवृत्त उ और ध दोनों विन्दुओं पर होता है। इसलिए यह सिद्ध है कि किसी स्थान के यामोत्तर वृत्त पर भी ग्रह का आक्षदृक्कमं शून्य रहता है। अब केवल यह जानना रह गया है कि आकाश के अन्य विन्दुओं पर ग्रह का आक्षदृक्कमं क्या होता है। पहले यह देखना चाहिये कि यदि ग्रह क्षितिजवृत्त पर हो तो आक्षदृक्कमं का परिमाण क्या होता है। यह तो स्पष्ट ही है कि यदि ग्रह क्षितिजवृत्त पर हो तो क्षितिजवृत्त ही इसका समप्रोतवृत्त भी होता है। चित्र १०७ से प्रकट है कि जब घ ग्रह पूर्व क्षितिज में लग्न होता है तब क्रान्तिवृत्त पर इसका स्थान य होता है।



उ अ ल ध = पूर्व क्षितिज वृत्त

उ = उत्तर विन्दु

ध = उदय होते हुए ग्रह का स्थान

ल = उदय लग्न

क = कदम्ब

य = क्रान्तिवृत्त पर ध ग्रह का स्थान

च = घ के ध्रुवप्रोतवृत्त और क्रान्तिवृत्त का सम्पात विन्दु

अ य छ = य का अहोराव वृत्त

च ल = घ का आक्षदक्कर्म

य का अहोराववृत्त अयछ घ के ध्रुवप्रोतवृत्त को छ विन्दु पर काटता है। अ छ घ गोलीय समकोण विभुज है क्योंकि अहोराव वृत्त अ य छ ध्रुवप्रोतवृत्त से ६० अंश का कोण बनाता है। अहोराववृत्त विषुवद्वृत्त के समानान्तर होता है कथा विषुवद् वृत्त और पूर्वक्षितिज वृत्त के बीच का कोण लम्बांश के समान होता है इसलिए कोण छ अ घ लम्बांश के समान है। यदि अ छ घ को सरल समकोण विभुज मान लिया जाय तो कोण अ छ घ = ६० अंश और कोण छ अ घ = लम्बांश। इसलिए कोण छ घ अ = अक्षांश क्योंकि अक्षांश | लम्बांश = ६० अंश। इसलिए सरल विभुज अ छ घ में

यदि छ घको घयके समान और छ अको चल के समान मान लिया जायतो

परन्तु च ल घ = ग्रह का आक्षदृक्कमं । इसिलये सिद्ध होता है कि जिस समय ग्रह क्षितिज पर होता है उस समय उसका आक्षदृक्कमं उसके शर को प ल भा से गुणा करके १२ से भाग देने पर आता है। यही द्वें श्लोक के पूर्वार्ध का तात्पर्य है। इस प्रकार जब यह सिद्ध हो गया कि क्षितिजस्थ ग्रह का आक्षदृक्कमं क्या होता है और यामोत्तरवृत्त पर उसका मान शून्य होता ही है तब अन्य समय के लिये उसकी गणना कैराशिक से इस प्रकार की जाती है कि जब ग्रह के आधे दिन में आक्षदृक्कमं का मान कम से कम शून्य और अधिक से अधिक क्षितिजस्थ आक्षदृक्कमं के समान होता है तब इष्ट नतकाल में इसका मान क्या होता है। अर्थात् दिनार्द्ध : इष्टनत काल :: क्षितिजस्थ आक्षदृक्कमं : इष्ट आक्षदृक्कमं । यही द्वें श्लोक का अर्थ है।

चित्न १०६ और १०७ में ग्रह पूर्वकपाल में दिखलाये गये हैं। यहाँ घ का शर दक्षिण है तो घ का समप्रोतदृत्त कान्तिवृत्त को ज विन्दु पर काटता है जो य से पूर्व है। इसलिये दक्षिण शर में य के भोगांश में घ का आक्षदृक्कर्म जोड़ने से ज का भोगांश आवेगा। परन्तु जब ग का शर उत्तर है तो ग का समप्रोतवृत्त क्रान्तिवृत्त को प स्थान पर काटता है जो य से पिन्छम है इसलिये उत्तर शर में य के भोगांश में म का आक्षदृक्कमं घटाने से प का भोगांश आवेगा। पिन्छम कपाल में इसके विपरीत होता है अर्थात् दक्षिण शरवाले ग्रह का आक्षदृक्कमं ग्रह के भोगांश में घटाना पड़ता है और उत्तर शर वाले ग्रह का आक्षदृक्कमं ग्रह के भोगांश में जोड़ना पड़ता है। यह बात चित्र १०६ से ही स्पष्ट हो जाती है क्योंकि यदि वह चित्र पिष्ठम कपाल का समझ लिया जाय तो ज विन्दु य से पिन्छम समझा जायगा और प विन्दु य से पूरब समझा जायगा और प विन्दु य से पूरब समझा जायगा क्योंकि पिन्छम कपाल में किसी विन्दु से उसके मीचे का विन्दु पिन्छम होता है और ऊपर का विन्दु पूर्व होता है परन्तु पूर्व कपाल में किसी विन्दु से उसके नीचे का विन्दु पूर्व होता है और ऊपर का विन्दु पिन्छम होता है। इस प्रकार देवें श्लोक में वतलायी गयी जोड़ने घटाने की क्रिया की उपपत्ति भी सिद्ध हो गयी।

यह स्मरण रखना चाहिए कि प्वे श्लोक में बतलायी गयी रीति स्थूल हैं क्योंकि जिन कल्पनाओं से यह सिद्ध हुई है वह स्वयम् स्थूल है।

# आयन दृक्कर्म—

चित्र १०६ से प्रकट है कि घ ग्रह का आयन दृक्कर्म च य है। अब देखना है कि सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार च य का मान जानने की क्या रीति है।

तिभुज च य छ इतना छोटा है कि च य को छ य के समान समझ लेने से कोई हानि नहीं हो सकती। तिभुज छ य घ को सरल समकोण तिभुज समझ लेने से भी विशेष हानि नहीं है क्योंकि घ ग्रह का शर घ य बहुत छोटा होता है और कोण घ छ य समकोण है क्योंकि अ छ रा य विन्दु का अहोरात्रवृत्त है और ध छ घ घ का ध्रुवप्रोतवृत्त है। इसलिए समकोण तिभुज छ य घ में

चूंकि ग्रह का शर बहुत छोटा होता है इसलिए कोण छ ध य या कोण ध थ के को कोण ध य क के समाम समझ लेने में कोई हानि नहीं है। इसलिए यह कहा जा सकता है कि

$$\frac{\varpi u}{\Xi u} = \frac{\varpi u / \Xi u}{\text{तिज्या}} ∴ \varpi u = \frac{\Xi u \times \varpi u / \Xi u}{\text{तिज्या}}$$

परन्तु कोण घ य क य विन्दु का अयन वलन है क्योंकि यह य के ध्रुवप्रोत-वृत्त और कदम्बप्रोतवृत्त के बीच में है (देखो चित्र १०१) और य के ६० अंश के आगे के भोगांश की क्रान्ति के समान होता है (देखो पृष्ठ ४८०) इसलिए ज्या

यह बतलाया गया है (देखो स्पष्टाधिकार पृष्ठ १२२) कि परमक्रान्तिष्या का मान १३६७ कला है और परमक्रान्ति २४° के समान मानी गयी है। २४ का ४८ गुना १३६२ होता है जो १३६७ के बहुत निकट है इसलिए यदि यह मान लिया जाय कि २४ का ४८ गुना १३६७ के प्रायः समान है तो कोई हर्ज नहीं। इसलिए जब २४ अंश की ज्या २४ × ४८ कला के समान होती है तब यह समझने में बहुत हानि नहीं है कि किसी अंश की ज्या उसकी ४८ गुनी कला के समान होती है।

इसलिए का = क्रान्त्यश × ५ दिज्या = ६० ४ ५८। इस प्रकार उपर्युत्तः समीकरण का रूप यह होगा :—

छय
$$=\frac{$$
ध य $\times$ क्रान्त्यश $\times$ ५५  $=\frac{$ घ य $\times$ क्रान्त्यश $}{$ ६० कला

कला की ६० गुनी विकला होती है इसलिए यदि ऊपर के समीकरण के दाहने पक्ष को ६० से गुणा किया जाय तो उसका मान विकलाओं में बदल जायगा। परन्तु ६० से गुणा करने पर नीचे वाला ६० कट जायगा और समीकरण का रूप यह होगा:—

छ य= घ य 🗙 क्रान्त्यंश विकला

यहां छ य = च य = आयन दृक्कर्म, घ य ग्रह ध का शर या विक्षेप कलाओं में है और क्रान्ति अंशों में है। इस प्रकार यह सिद्ध होता है कि य के आगे के ६० अंश की क्रान्ति को अंशों में लिख कर इसको विक्षेप की कलाओं से गुणा कर देने पर जो आता है वह विकलाओं में घ ग्रह का आयन दृक्कर्म है जैसा कि श्लोक १० में बतलाया गया है। इस नियम का दूसरा सरल रूप यह भी हो सकता है कि ग्रह के आयन वलन को अंशों में लिखकर इसको ग्रह की विक्षेप कला से गुणा कर देने से जो आता है वह विकलाओं में ग्रह का आयनदृक्कर्म है।

अब यह देखना है कि यह आयनदृक्कर्म किस समय धनात्मक और किस समय ऋणात्मक होता है अर्थात् इस आयनदृक्कर्म को ग्रह के भोगांश में किस समय जोड़ना चाहिये और किस समय घटाना चाहिये। स्पष्टाधिकार के पृष्ठ २०० के चित्र ३६ को ध्यानपूर्वक देखने से पता चल सकता है कि जब तक ग्रह उत्तरायण रहता है

अर्थात् सायन मकर राशि के आदि विन्दु उ से सायन कर्कराशि के आदि विन्दु द तक कहीं रहता है तब तक उसका कदम्बप्रोतवृत्त ध्रुवप्रोतवृत्त से बायें रहता है अर्थात् कदम्ब प्रोतवृत्त का तल ध्रुवप्रोतवृत्त के तल से ऊपर रहता है जैसा कि चित्र ३६ में दिखलाया गया है। परन्तु जब तक ग्रह दक्षिणायन रहता है अर्थात् सायन कर्क राशि के आदि विन्दु द से सायन मकर राशि के आदि विन्दु उ तक कहीं रहता है तब तक उसका कदम्ब प्रोतवृत्त ध्रुवप्रोतवृत्त से दाहने रहता है अर्थात् उसका कदम्बप्रोतवृत्त का तल ध्रुवप्रोतवृत्त के तल से नीचे रहता है जैसा कि चित्र १०६ में दिखलाया गया है।

चित्र ३६ से प्रकट है कि जब ग ग्रह उत्तरायण और इसका शर उत्तर है तब इसका ध्रुवप्रोतवृत्त प विन्दु से पिन्छम हैं जहाँ इसका कदम्बप्रोतवृत्त, क्रान्तिवृत्त को काटता है। परन्तु यदि उत्तरायण ग्रह का शर दक्षिण, मानलो च पर हो तो स्पष्ट है कि इसका ध्रुवप्रोतवृत्त वही रहेगा जो ग का है परन्तु कदम्बप्रोत वृत्त च क ( जो चित्र में नहीं दिखलाया गया ) क्रान्तिवृत्त को उससे पिन्छम काटेगा अर्थात् च ग्रह का क्रान्तिवृत्त पर जो स्थान होगा उससे आगे पूर्व में ध्रुवप्रोतवृत्त क्रान्तिवृत्त को काटेगा। अर्थात् पहली दशा में ग्रह के भोगांश से घटाने पर और दूसरी दशा में जोड़ने पर ध्रुवप्रोतवृत्त और क्रान्तिवृत्त के सम्पात का स्थान ज्ञात होगा।

इसी प्रकार चिन्न १०६ से प्रकट है कि जब ग और घ ग्रह दक्षिणायन हैं इनके कदम्बप्रोतवृत्त से दाहिने हैं। ऐसी दशा में उत्तर शर वाले ग ग्रह का ध्रुवप्रोतवृत्त क्रान्तिवृत्त को फ स्थान पर काटता है जो य से आगे पूर्व में है इसलिए ब के भोगांश में य फ जोड़ने से फ का स्थान ज्ञात होगा। परन्तु दक्षिण शर वाले घ का ध्रुवप्रोत-वृत्त को च स्थान पर काटता है जो य से पीछे पिच्छम में है इसलिए ब के भोगांश में च य ग घटाने पर च का स्थान ज्ञात होगा।

यह प्रकट ही है कि जब ग्रह उत्तरायण रहता है तब इसके भोगांश में ६० अंश जोड़ने से जो भोगांश आता है उसकी क्रान्ति सदैव उत्तर रहती है क्योंकि जब ग्रह सायन मकर से आगे सायन कर्क तक कहीं रहता है तब इससे ६० अंश आगे का भोगांश सायन मेष से आगे और नायन तुला के पहले रहता है जिसकी क्रान्ति उत्तर होती है। इसी प्रकार जब ग्रह दिणणायन रहता है तब इसके भोगांश में ६० अंश जोड़ने से जो भोगांश आता है उसकी क्रान्ति सदैव दक्षिण होती है। इसलिए जो बात ऊपर उत्तरायण और दक्षिणायन के सम्बन्ध में कही गयी है वही उत्तर क्रान्ति और दक्षिण क्रान्ति के सम्बन्ध में भी लागू होती है जैसा कि १० वें श्लोक के उत्तरार्ध में बतलाया गया है।

१२ वें श्लोक की उपपत्ति—आक्ष और आयन दृक्कर्म संस्कार करने पर ग्रहों के जो भोगांश आते हैं इनका अंतर जानकर यह देखना चाहिए कि दोनों ग्रहों का यह अंतर कब शून्य होता है। जिस समय यह अंतर शून्य होता है उसी समय दोनों ग्रहों की युति समप्रोतवृत्त पर होती है। इस समय यदि दोनों ग्रहों के शर एक ही दिशा में हों अर्थात् दोनों उत्तर या दोनों दक्षिण हो तो दोनों का अन्तर निकालने पर और यदि दोनों ग्रहों के शरों की दिशाएँ भिन्न हों अर्थात् एक का उत्तर और दूसरे का दक्षिण हो तो दोनों शरों का योग करने पर जो आता है उतने ही अन्दर पर दोनों ग्रह समप्रोतवृत्त पर देख पड़ते हैं।

इस प्रकार सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार आक्ष और आयन दृक्कर्म का संस्कार करने की रीति की उपपत्ति सिद्ध होती है जिससे यह पता तो चलता ही है कि यह रीति स्थूल है क्योंकि कई कल्पनाओं से यह सिद्ध की गयी है।

## भास्कराचार्य जी के अनुसार दृक्कर्म-

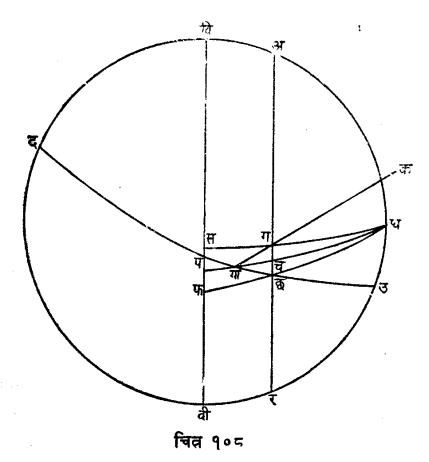
भास्कराचार्यजी कहते हैं कि जिस समय ग्रह के क्रान्तिवृत्त का स्थान क्षितिज में लग्न होता है उस समय ग्रह अपने शर के कारण क्षितिज के ऊपर रहता है या नीचे रहता है। जिस समय ग्रह क्षितिज के ऊपर रहता है उस समय वह अपने क्रान्तिवृत्त के स्थान से पहले ही उदय हो जाता है और जिस समय नीचे रहता है उस समय वह पीछे उदय होता है। कितना पहले या पीछे उदय होता है यह दृक्कमें से जाना जाता है। इस दृक्कमें के २ खंड होते हैं। एक खंड ग्रह के आयन-वलन पर आश्रित और दूसरा आक्षवलन पर आश्रित रहता है। जो आयनवलन पर आश्रित होता है उसको आयन दृक्कमें और जो आक्षवलन पर आश्रित रहता है उसको आक्षदृक्कमें कहते हैं।

चित्र १०८ में गग्रह का शर उत्तर है। गका अहोरात्रवृत्त अ ग च छ रा क्षितिज को छ विन्दु पर काटता है इसलिए जिस समय ग के क्रान्तिवृत्त का स्थान गा क्षितिज पर है उस समय ग के अहोरात्रवृत्त का छ विन्दु क्षितिज पर है इसलिए ग का उदय गा से उतना पहले हुआ है जितनी देर में ग के अहोरात्र- वृत्त का ग छ खंड क्षितिज के ऊपर आया है। परन्तु ग छ=ग च +च छ जिनमें से प्रत्येक का मान इस प्रकार जाना जाता है:

#### ग च की गणना—

गोलीय समकोण तिभुज ग गा च में ग च गा कोण समकोण है क्योंकि गा का ध्रुवप्रोतवृत्त ग के अहोरातवृत्त को च स्थान पर काटता है इसलिए

### सूर्य-सिद्धान्त



उ छ गा द=पूर्व क्षितिजवृत्त उ=उत्तर विन्दु घ =उत्तर ध्रुव क=कदम्ब

उघ अवि ह=यामोत्तरवृत्त

ग=ग्रह

गा = क्रान्तिवृत्त पर ग ग्रह का स्थान, इस समय यह पूर्व क्षितिज पर लग्न भी है। क्रान्तिवृत्त इसलिए नहीं दिखलाया गया कि चित्र सरल रहे।

अगच छर=गका अहोरात्र वृत्त

वि स प फ वी = विषुवद् वृत्त; क ग गा = ग का कदम्बप्रोतवृत्त

ध च गा प=गा का ध्रुवप्रोतवृत्त

ध छ फ=छ का ध्रुवप्रोतवृत्त

ग च = आयनदृक्कमी; च छ = आक्षदृक्कमी; ग गा = ग ग्रह का शर या विक्षेप गा च = ग ग्रह का स्पष्ट शर (देखो गणिताध्याय ग्रहच्छायाधिकार श्लोक)

< ग गा च=गा का आयनवलन

< उगाध=गा का आक्षवलन

परन्तु ग च अहोरात्नवृत्त का खंड है और इसके सामने का कोण ध्रुव पर ग ध च के समान है जो विषुवद्वृत्त के स प खंड के समान है। इसलिए यह जानने के लिए कि ग च खंड कितनी देर में उदय होता है हमें स प खंड का जानना आवश्यक है जो इस अनुपात से जाना जाता है—

इस क्रिया से स प का जो मान आवेगा वह कलाओं में होगा यदि ज्याओं और कोटिज्याओं की गणना भारतीय रीति से की जायगी। इसका अर्थ यह हुआ कि केवल आयनवलन के कारण ग का उदयकाल गा के उदयकाल से स प असुओं के समान आगे होगा। यदि यह जानना हो कि इतनी देर में क्रान्तिवृत्त का कौन सा खंड उदय होगा तो इसको १८०० से गुणा करके जिस राशि में ग्रह हो उसके लंकोदयासुओं से भाग देना चाहिए क्योंकि यह तो स्पष्ट ही है कि जब राशि के लंकोदयासुओं में राशि का ३० अंश या १८०० कला उदय होता है तब जितने समय में स प का उदय होता है उतने समय में राशि का कितना खंड उदय होगा। यही ग्रहच्छायाधिकार के श्लोक ४ का सार है।

### च छ की गणना

समकोण गोलीय विभुज च गा छ में गा च छ कोण समकोण है क्योंकि गा

च ध्रुवप्रोतवृत का खंड है, च छ अहोरात्रवृत का खंड है जो ध्रुवप्रोतवृत्त से समकोण पर होता है। गा च को भास्कराचार्यजी ने ग का स्पष्ट शर माना है और भेद दिखलाने के लिए ग गा को मध्यम शर माना है। कोण च गा छ कोण ध गा उ अक्षांश के समान आक्षवलन। यदि गा विषवद्वृत्त के पास हो तो कोण ध गा उ अक्षांश के समान माना जा सकता है। ऐसी दशा में और यदि च गा छ तिभुज समतल-तिभुज मान लिया जाय क्योंकि ग्रह का स्पष्ट शर गा च साधारणतः बहुत छोटा होता है तक च छ गा कोण लम्बांश के समान माना जा सकता है क्योंकि ६०० — अक्षांश — लम्बांश। ऐसी दशा में चूँकि गोलीय तिभुज च गा छ में

परन्तु च छ का मान विषवद्वृत्त के प फ खंड के समान है जो सजातीय त्रिभुज ध च छ और ध प फ से इस प्रकार जाना जाता है:—

यही ग्रहच्छायाधिकार के ७वें श्लोक का अर्थ है। इस प्रकार प फ का जो मान कलाओं में आवेगा वही आक्षदृक्कमें है।

आक्ष और आयन दृक्कमं किस समय जोड़ना और किस समय घटाना चाहिए इसके लिए वही नियम हैं जो पहले सूर्य सिद्धान्त के सम्बन्ध में बतलाया गया है।

स्पष्ट शर को जानने की एक रीति जो कुछ स्थूल है भास्कराचार्यजी ने ग्रहच्छायाधिकार के तीसरे श्लोक में यों बतलायी है:—

ग्रह के भोगांश में तीन राशि जोड़ने से जो भोगांश आवे उसकी क्रान्ति की कोटिज्या को अर्थात् द्युज्या को मध्यम शर से गुणा करके गुणनफल को त्रिज्या से

• 'ज्या 
$$\sqrt{1}$$
 म्या  $\sqrt{1}$  ज्या  $\sqrt{1}$  ज

ग्रहों के विम्बमान—

कुर्जाकिज्ञामरेज्यानां त्रिशत्सार्घार्धविधता । विष्कम्भश्चन्द्रकक्ष्यायां भृगोष्षिष्टिरुदाहुतः ॥१३॥ चित्रतुःकणंयोगाप्तास्ते द्विष्नास्त्रिज्यया हताः । स्फुटाः स्वकणस्तिथ्याप्ता भवेयुर्मानलिप्तिकाः ॥१४॥

अनुवाद—(१३) मंगल, शिन, बुध, गुरु और शुक्र के बिम्बों के व्यास चन्द्रकक्षा में क्रमानुसार ३०, ३७॥, ४४, ५२॥ और ६० योजन हैं। (१४) किसी ग्रह के बिम्ब का स्पष्ट व्यास जानने के लिए उस ग्रह के ऊपर लिखे हुए व्यास के दुगुने को त्रिज्या (३४३८) से गुणा करके गुणनफल को त्रिज्या और उस ग्रह के चतुर्थ शीझकर्ण के योग से भाग देने से जो लिब्ध आती है वही बिम्ब का स्पष्ट व्यास होता है। यदि इसको १५ से भाग दे दिया जाय तो कलाओं में बिम्ब का परिमाण मालूम हो जाता है।

विज्ञान भाष्य—१३वें श्लोक में यह बतलाया गया है कि ग्रहों के बिम्बों के व्यास चन्द्रकक्षा में क्या हैं। इसके आधार पर चन्द्रग्रहणाधिकार के श्लोक १-३ के अनुसार यह विलोम रीति से जाना जा सकता है कि अपनी कक्षा में ग्रह के बिम्ब का व्यास क्या है। परन्तु युति के सम्बन्ध में यह जानने की कोई आवश्यकता नहीं होती। यहाँ तो केवल यह जानना चाहिए कि युतिकाल में ग्रहबिम्ब का कलात्मक

मान क्या होता है। परन्तु किसी पिण्ड का कोणात्मक या कलात्मक मान उसकी दूरी पर अवलंबित होता है (देखो स्पष्टाधिकार पृष्ठ ५४) और पृथ्वी से प्रह की दूरी एक सी नहीं रहती, घटा-बढ़ा करती है इसलिए पहले यह जानना आवश्यक है कि ग्रहबिम्ब का मध्यम कोणात्मक मान क्या है। यहाँ चन्द्रमा की कक्षा में ग्रहबिम्ब का जो परिमाण योजनों में समझा गया था वही दिया गया है। साथ ही साथ अगले श्लोकों में यह भी बतलाया गया है कि अभीष्ट काल में ग्रहबिम्ब का जो स्पष्टमान योजनों में आवे उसकी १४ से भाग देने पर उसका स्पष्ट कलात्मक मान आ जाता है। चन्द्रग्रहणाधिकार के पृष्ठ ४५२ पर यह बतलाया गया है कि चन्द्रकक्षा का १५ योजन १ कला के समान कैसे होता है। इसलिए यह स्पष्ट है कि चन्द्रकक्षा के बिम्बमानों को १५ से भाग देने पर इसका परिमाण कला में क्यों आ जाता है। इस प्रकार चन्द्रकक्षा में ग्रहों के बिम्बों का कलात्मक मान नीचे लिखे अनुसार हुआ:—

मंगल का बिम्ब = ३० योजन = ३० 🛨 ૧૫=૨ कला = ३७॥ योजन = ३७॥ ÷ १४=२॥ कला शनि ÷ 9¥==३ 🕳 ४५ योजन 💳 ४५ कला बुध == ४२॥ योजन = ४२॥ ÷ १४=३॥ कला गुरु योजन = ६० \div 94=8 कला <del>==</del> ६० शुक्र

इनसे यह सिद्ध होता है कि हमारे आचार्य मंगल के बिम्ब को सबसे छोटा समझते थे। इससे बड़ा शनि का बिम्ब समझा था, इत्यादि। परन्तु स्पष्टाधिकार के ६६ पृष्ठ की सारणी से प्रकट होता है कि यदि सब ग्रह द्रष्टा से उतनी दूर हों जितनी दूर सूर्य पृथ्वी से है तो बुध के बिम्ब का व्यास सबसे छोटा अर्थात् ६ ६८ विकला है। मंगल का इससे बड़ा अर्थात् ६ ३६ विकला है। इसके बाद शुक्र, शनि और गुरु के बिम्बों के व्यास क्रमानुसार १६ ८०, १६६ भे और १६४ ७२ विकला हैं। इस प्रकार यह सिद्ध है कि हमारे आचार्यों ने स्थूल यन्त्रों के द्वारा बिम्बों के जो परिमाण निकाले थे वे अत्यन्त अशुद्ध हैं जैसा कि म० म७ सुधाकर द्विवेदी जी भी ने लिखा है।

१. सूक्ष्म दूरदशक यन्त्रादिना बुध शुक्रयोरिप शशिवत् सितवृद्धि हानित्वं श्रुङ्गोन्नितस्चोपलभ्यते । आचार्यं समये तादृश यन्त्राणामभावाद् दृष्टया श्रुङ्गोन्नितः सितासित बिम्बिमितश्च नोपलब्बाऽतोऽनुमानेन रबेरासन्नेत्वादित्यादि कल्पना न समीची-नेति सर्वं १फुटम् ।

ब्रह्मस्कुट सिद्धान्त ग्रह्युरयिकार श्लोक ३-४ की दीका ।

अब यह प्रकट है कि जब १३वें श्लोक में दिये हुए बिम्बों के परिमाण ही अशुद्ध हैं तब इन्हीं के आधार पर अगले श्लोक के अनुसार स्पष्ट बिम्ब के परिमाण ठीक-ठीक कैसे जाने जा सकते हैं।

अब यह विचार किया जायगा कि अगला श्लोक कहाँ तक शुद्ध है। इस श्लोक की प्रथम पंक्ति का सार यह है:—

स्पष्ट बिम्ब = मध्यम बिम्ब × २ × तिज्या | तिज्या | चतुर्थ शीघ्रकर्ण | अथवा स्पष्ट विम्ब = | मध्य बिम्ब × तिज्या | तिज्या | चतुर्थ शीघ्रकर्ण | २

इसको तैराशिक के रूप में इस प्रकार लिखा जा सकता है:— विज्या + चतुर्थ शीघ्रकर्ण : विज्या : मध्यबिम्ब : स्पष्ट बिम्ब

नियम के इस रूप से सिद्ध होता है कि हमारे आचार्य को यह बात अच्छी तरह मालूम थी कि जब तिज्या की दूरी पर ग्रह बिम्ब अपने मध्यम मान के समान होता है तब इससे अधिक दूरी पर स्पष्ट बिम्ब का मान कम होगा और कम दूरी पर स्पष्ट बिम्ब का मान अधिक होगा जैसा कि स्पष्टाधिकार पृष्ठ ८५ में दिखलाया गया है। परन्तु स्निज्या को ३४३८ मानने से काम नहीं चल सकता। यदि त्रिज्या की जगह वह दूरी रखी जाय जो चन्द्रमा से पृथ्वी की दूरी है और तिज्या + चतुर्थं शोध्नकर्णं की अगह वह दूरी रखी जाय जो इष्टकाल में पृथ्वी से इष्ट ग्रह की दूरी है तो यह अनुपात ठीक हो सकता है। कोई कोई आचार्य इस तैराशिक के पहले पद में तिज्या की जगह तृतीय कर्ण लेते हैं। परन्तु इससे भी उतनी शुद्धता नहीं आ सकती जैसी आनी चाहिये। पृथ्वी से किसी ग्रह की दूरी इष्टकाल में क्या होती है इसकी गणना करने के लिये पहले यह जानना होता है कि सूर्य से उस ग्रह की दूरी स्पष्टाधिकार के पृष्ठ १७६-८० में दिये हुए सूत्र के अनुसार क्या है। फिर उसी अधिकार के पृष्ठ १८३ में दिये हुए चित्र के अनुसार पृथ्वी से उस ग्रह की दूरी अर्थात् शीघ्र कर्ण जानना चाहिये। अब यदि ६६ पृष्ठ में दिये हुए मध्यबिम्ब को पृथ्वी और सूर्य के बीच की दूरी से गुणा करके इसी शीघ्र कर्ण से भाग दिया जाय तो ग्रह का स्पष्ट बिम्ब शुद्धतापूर्वक जाना जा सकता है।

आचार्य केतकर की ज्योतिर्गणित के अनुसार पंचतारा ग्रहीं के बिम्बों के लघुतम और परम मान तथा लघुतम और परम लम्बन विप्रश्नाधिकार के पृष्ठ ४१० में

	स्पष्ट	बिम्ब	शीघ्र कर्ण			
ग्रह	लघुतम	परम	परम	लघुतम		
	विकला	विकला				
मंगल	૪.૪	२ <b>१</b> -२	२५२४	४२४		
बुध	४.८	१०:६	१३८७	६१३		
गुरु	३१.६	. ४६•७	६२०३	४२०३		
<b>गुक्र</b>	द्व-६	<b>£0.0</b>	१७२३	२७७		
शनि	१४.८	१६.४	१०४३६	<b>८</b> ४३ <u>६</u>		

<sup>\*</sup> यह बड़े हर्ष की बात है कि आचार्य बेङ्कटेश बापू केतकर अभी जीवित हैं और अपने सुपुत्र के साथ बीजापुर में रहते हैं और पिता पुत्र दोनों ज्योतिष के अध्ययन में अभी तक लगे हुए हैं। मैंने भूल से आपके नाम के पहले पृष्ठ १८६ में आपको 'स्वर्गीय' लिख दिया था क्योंकि मैं समझता था कि आप स्वर्गीय हो गये होंगे। परन्तु श्रीमान् पदम एस० एम० गोडंज Padam S. M. codrez के पतों से मालूम हुआ कि आप अभी जीवित हैं। इस सूचना के लिए मैं इन महाशय का बड़ा कृतज्ञ हूँ। पूना के महाराष्ट्रीय पंचांगैक्य मंडल के १८८२ वि० के प्रथम अधिवेशन के वृत्तान्त से सिद्ध होता है कि आप वृद्ध होते हुए भी ज्योतिष संबंधी वाद विवादों में सम्मिलित होते हैं।

दिये गये हैं। उनसे यह प्रगट होता है कि बिम्बों का परिमाण लम्बन के अनुसार बदलता है अर्थात् यदि लंबन अधिक होता है तो स्पष्ट बिम्ब भी अधिक होता है और लंबन कम होता है। तो स्पष्ट बिंब कम होता है। परन्तु लंबन का परिमाण दूरी के विलोम अनुपात के अनुसार बदलता है अर्थात् जब दूरी अधिक हो जाती है तब लम्बन कम हो जाता है और जब दूरी कम हो जाती है तब लंबन अधिक हो जाता है (देखों पृष्ठ ३८५)।

चित्र ३४ (देखो पृष्ठ १८३) से प्रकट हैं कि जिस समय ग्रह का शीघ्र केन्द्र शून्य होता है उस समय पृथ्वी से ग्रह की दूरी अत्यन्त अधिक होती है अर्थात् उस समय ग्रह का शीघ्र कर्ण अत्यन्त अधिक होता है तथा यह पृथ्वी से सूर्य की दूरी और सूर्य से ग्रह की दूरी के योग के समान होता है। परन्तु जिस समय ग्रह का शीघ्र केन्द्र १८० अंश होता है उस समय पृथ्वी से ग्रह की दूरी अत्यन्त कम होती है तथा यह पृथ्वी से सूर्य की दूरी और सूर्य से ग्रह की दूरी के अंतर के समान होती है। ग्रह के शीघ्रकर्ण और बिम्बों का संबंध पिछले पृष्ठ की सारणी से अच्छी तरह प्रकट होता है।

यहाँ पृथ्वी से सूर्य की दूरी अथवा सूर्य का शीघ्रकर्ण १००० माना गया है।
युतिकाल में ग्रहों को बेध करने की गति—

छायां भूमौ विपर्यस्ते स शङ्क्वग्रे प्रदर्शयत् । ग्रहः स्वदर्पणान्तस्य शंक्वग्रे सम्प्रदृश्यते ॥ १५॥ पच्चहस्तोक्छृतौ शङ्कु यथा विग्मागसंस्थितौ । ग्रहान्तरकलाक्षिप्तौ अघोहस्तिनलातितौ ॥१६॥ कर्णं सूत्रे तथा दद्याच्छायाग्राच्छङ्कुमूर्घगे । छायाकर्णाग्रसंयोगे संस्थितस्य प्रदर्शयेत् ॥१७॥ स्वशङ्कुमूर्घगौ व्योग्नि ग्रहौ द्वतुल्यतामितौ ।

अनुवाद — (१५) समतल भूमि पर जिस पर शंकु गाड़कर छाया नापी जाती है, शंकु की जिस दिशा में ग्रह हो उसकी विपरीत दिशा में, ग्रह की युति-कालिक छाया के अग्र में रखे हुए दर्पण में ग्रह को दिखलाना चाहिए। ऐसे दर्पण में ग्रह शंकु की नोक के साथ मिला हुआ देख पड़ता है। (१६) पाँच हाथ के ऊँचे दो शंकुओं को उन दिशाओं में गाड़े जिनमें युतिकाल के ग्रह हों। इन शंकुओं का परस्पर यामोत्तर अंतर उतना ही होना चाहिए जितना उन ग्रहों का अन्तर हो। इनको दृढ़तापूर्वक खड़ा रखने के लिए एक-एक हाथ पृथ्वी के नीचे गड्ढा खोदकर गाड़ना

चाहिए। (१७) ग्रह की युतिकालिक छाया के अग्रविन्दु से शंकुं की चोटी तक छाया कर्ण बतलाने वाला एक डोरा सीधा बाँधे। देखने वाले को चाहिये कि अपनी आँख छाया कर्ण के इसी सूत्र पर रखे। (१८) ऐसा करने से ग्रह आकाश में शंकु की चोटी से लगा हुआ देख पड़ेगा।

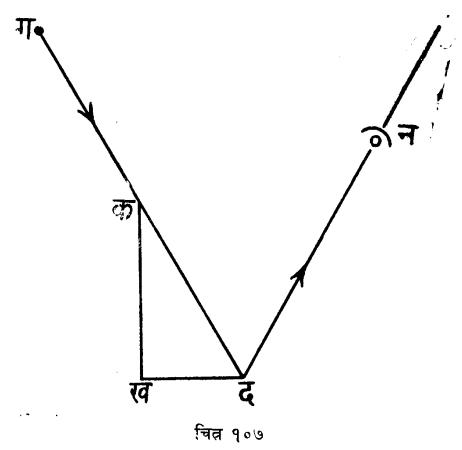
विज्ञान भाष्य—यह साढ़े तीन श्लोक बड़े महत्व के हैं। इनसे यह सिद्ध होता है कि हमारे आचार्य ज्योतिष की सूक्ष्म गणना इसीलिए करते थे कि इससे महों का प्रत्यक्ष स्थान वही आवे जो वेध से देख पड़ता है क्योंकि जब तक महों की गणना बिलकुल शुद्ध नहीं होगी तब तक हम उनको इस प्रकार देख ही नहीं सकते जैसा कि इन श्लोकों में बतलाया गया है। इससे एक बात और भी शांत होती है कि हमारे आचार्यों को प्रकाश के परावर्तन का नियम भी ज्ञात था।

यहाँ ग्रहों की छाया की गणना करने के लिए त्रिप्रश्नाधिकार में बतलायी हुई रीति के अनुसार युतिकालिक ग्रहों का नतकाल उनके भोगांश, क्रान्ति और चर से पृष्ठ ३३१ में बतलायी गयी रीति के अनुसार जानना चाहिए। नतकाल जान लेने पर पृष्ठ २६२ के समीकरण (ख) और (ग) के अनुसार ग्रहों के नतांश जानना चाहिए। नतांश से पृष्ठ २७३ के समीकरण (ख) के अनुसार दिगंश अथवा अग्रा जानना आवश्यक है। नतांश से छाया जानने के लिए नतांश की स्पर्श-रेखा को शंकु के परिमाण से गुणा कर देना चाहिए। यहाँ १५वें श्लोक के लिए गर्द शंकु का परिमाण १२ अंगुल का हो तो कुछ हर्ज नहीं परन्तु १६वें श्लोक के लिए शंकु का परिणाम ४ हाथ का होना चाहिये। ऐसा होने से द्रष्टा खड़ा होकर ग्रहों का बेध सुगमतापूर्वक कर सकता है।

१५वें श्लोक का सार चित्न द्वारा इसे प्रकार प्रकट किया जा सकता है :— द्रष्टा का नेत्र द न रेखा के किसी विन्दु पर होने से दर्पण में ग्रह ग और शंकु की चोटी क एक साथ मिले हुए देख पड़ेंगे।

यदि क ख शंकु चार हाथ का हो तो ख द छाया के अग्रविन्दु द से शंकु की चोटी क तक जो सूत्र क द ताना जायगा उस पर किसी जगह द्रष्टा का नेत्र हो तब भी ग्रह ग शंकु की चोटी क से मिला हुआ देख पड़ेगा। यही १६, १७ और १५वें श्लोक के पूर्वार्ध का सार है।

यहाँ यह समझ लेना आवश्यक है कि आजकल यह वेध तभी ठीक-ठीक आ सकता है जब ग्रह का नतांश दृग्गणित के अनुसार शुद्ध-शुद्ध जाना जाय। इस काम के लिए हमारे सिद्धान्त ग्रन्थों में नवीन बेधों के अनुसार संशोधन करना अत्यन्त आवश्यक है।



ग = युतिकालिक ग्रह का स्थान क ख = समतल भूमि में गड़ा हुआ शंकु द = ख द छाया का अग्रविन्दु जहाँ दर्पण रखा जायगा न = द्रष्टा का नेत्र

इन श्लोकों से यह भी प्रकट होता है कि ज्योतिष-विज्ञान का अध्ययन ग्रन्थों के आधार पर ही नहीं होना चाहिए वरन् वेध भी करना चाहिए। इन्नलिए सिद्ध है कि ज्योतिष का पठन-पाठन उचित रीति से तभी सम्भव है जब ज्योतिष विद्यालय के साथ अच्छी वेधशाला भी हो। ऐसी वेधशाला में शंकु इत्यादि के स्थान में आजकल के सूक्ष्म यंत्र दूरदर्शक इत्यादि हों तभी वेधों में शुद्धता आ सकती है और सिद्धान्त ग्रन्थों में उचित संशोधन करके उनका जीर्णोद्धार भी हो सकता है।

पाँच प्रकार की युतियों के लक्षण-

उल्लेखं तारकास्पर्शे भेदे भेदः प्रकीतितः ।१८॥ आरादंशुविमर्दाख्यमशुयोगे परस्पम् । अंशाद्दनेऽपसच्याख्यं युद्धमेकोऽत्र चेदणुः ॥१८॥ समागमस्स्यादिके भवतश्चेद्दलाधिकौ । अनुवाद—(१६) का उत्तर्रार्ध-यि युतिकाल में दोनों ग्रहों के बिम्बों का केवल स्पूर्ण होता हो तो ऐसी युति को उल्लेख नामक युति कहते हैं। परन्तु यि एक का बिम्ब दूसरे के विम्ब को भेद करे अर्थात् कुछ ढक ले तो ऐसी युति को भेद नामक युति कहते हैं। (१६) यदि दोनों ग्रहों के बिम्ब तो कुछ दूर हों परन्तु उनकी किरणें मिली हुई देख पड़ें तो ऐसी युति को अशुविमर्द नामक युद्ध कहते हैं। यदि दोनों ग्रहों के बिम्बों का अन्तर एक-एक अंश से कम हो तो ऐसी युति को अपसव्य युद्ध कहते हैं। इस युद्ध में यदि एक का बिम्ब छोटा हो तो अपसव्य व्यक्त होता है अन्यथा अव्यक्त होता है। (२०) यदि दोनों बिम्बों का अन्तर एक अंश से अधिक हो तो ऐसी युति को समागम कहते हैं। यदि दोनों ग्रह बली हों अर्थात् स्थूल हों तो व्यक्त समागम होता है। अन्यथा अव्यक्त समागम होता है। अन्यथा अव्यक्त समागम होता है।

विज्ञान-भाष्य — यहाँ केवल परिभाषा बतलायी गयी है जो स्पष्ट है। इसलिए इस पर कुछ अधिक लिखने की आवश्यकता नहीं है।

पराजित और विजयी ग्रहों का लक्षण-

अपसन्ये जितो युद्धे दूरेऽप्यणुरदीप्तिमान् ॥२०॥ दक्षो विवर्णो विध्वस्तौ मलिनो दक्षिणाश्रितः । उदक्स्थो दीप्तिमान्स्थूलो जयी याम्येऽपि यो बली ॥२१॥

अनुवाद—(२०) अपसव्य नामक युद्ध में जिस ग्रह का बिम्ब ढक जाता है, छोटा और तेजहीन होता है, (२१) रूखा वर्णहीन या फीका होता है और दक्षिण की ओर होता है वह पराजित समझा जाता है। परन्तु जिस ग्रह का बिम्ब उत्तर की ओर होता है तेजवान और बड़ा होता है वह विजयी समझा जाता है। बली अर्थात् बड़ा और तेजवान ग्रह दक्षिण की ओर हो तब भी विजयी समझा जाता है।

विज्ञान-भाष्य--यह भी स्पष्ट है।

आसन्नावप्युमौ दोप्तौ भवतस्तौ समागमे। स्वल्पो द्वाविप विध्वस्तौ भवेतां कूटविग्रहे।।२२॥

अनुवाद—(२२) यदि दोनों ग्रह पास होते हुए भी प्रभायुक्त हैं तो समागम नामक युद्ध होता है और यदि दोनों ग्रह छोटे और फीके हैं तो कूटविग्रह नामक युद्ध होता है।

> उद्दर्श दक्षिणस्थो वा भागवः प्रायशो अयो । शशाङकेनैवनेतेवां कुर्यात्संयोगसाधनम् ॥२३॥

अनुवाद—(२३) गुक्र चाहे उत्तर की ओर हो चाहे दक्षिण की ओर बहुधा विजयी होता है। इसी प्रकार चंद्रमा के साथ पाँचों ताराग्रहों की युति का साधन करना चाहिए।

विज्ञान-भाष्य—पांच तारा ग्रहों की लघुतम और परम बिम्ब मानों की सारणी से यह प्रकट है कि गुक्र ग्रह का लघुतम बिम्ब मंगल और बुध के लघुतम बिम्बों से बड़ा है इसलिए इनकी युक्ति के समय तो गुक्र ही अधिक दीप्तिमान और स्थूल होने से विजयी होता है। जिस समय मंगल का विम्ब परम होता है उस समम यह सूर्य से १८० अंग आगे होता है। ऐसी दशा में गुक्र के साथ इसकी युति हो ही नहीं सकती; गुक्र और मंगल की युति तभी हो सकती है जब मंगल भी सूर्य के पास रहे। ऐसी दशा में मंगल का बिम्ब गुक्र के बिम्ब से सदैव छोटा रहेगा। इसलिए मंगल और बुध से गुक्र सदैव अधिक दीप्तिमान और विजयी होता है। हाँ, गुरु या गनि के साथ गुक्र की जब युति होती है तब गुक्र पूर्व में अस्त होने के पहले और पिष्ठम में उदय होने पर कुछ समय तक इनसे छोटा होता है। इसलिए यह गनि या गुरु से पराजित कहा जा सकता है परन्तु ऐसी अवस्था बहुत कम होती है। इसीलिए इस श्लोक में कहा गया है कि गुक्र प्रायः विजयी होता है।

## भावाभावाय लोकानां कल्पनेय प्रदक्षिता। स्वमार्गगाः प्रयान्त्येते दूरमन्योन्यमाश्रिताः ॥२४॥

अनुवाद—(२४) लोगों के शुभाशुभ फल के लिए ग्रहों के युद्ध समागम इत्यादि की कल्पना की गयी है। यथार्थ में ग्रह अपनी-अपनी कक्षा में भ्रमण करते हैं और एक दूसरे से बहुत दूर हैं परन्तु परस्पर आश्रित अथवा बहुत निकट देख पड़ते हैं।

विज्ञान भाष्य—इस श्लोक में आचार्य ने फलित ज्योतिष के सम्बन्ध में कुछ संकेत किया है परन्तु इस पर अच्छी तरह विचार नहीं किया है कि किस प्रकार के युद्ध या समागम से कैसा फल होता है। इसका कारण यही जान पड़ता है कि यह सिद्धान्त ज्योतिष का ग्रन्थ है इसलिए इसमें विस्तार के साथ फलित ज्योतिष की चर्चा करने के लिए स्थान नहीं है।

इस प्रकार ग्रहयुत्यिकार नामक सातवें अधिकार का विज्ञान भाव्य समाप्त हुआ।

### अष्टम अध्याय

# नक्षत्रग्रहयुत्यधिकार

## (संक्षिप्त वर्णन)

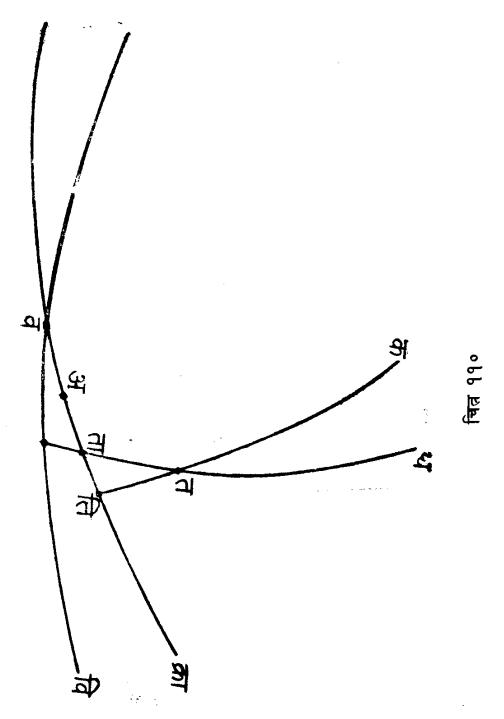
[श्लोक १—नक्षत्नों के भोग से उनके ध्रुव कैंसे जाने जाते हैं। श्लोक २-६— नक्षत्नों के भोग और विक्षेपों के मान। श्लोक १०, ११ और १२ का पूर्वार्ध—अगस्त्य, मृगव्याध, अग्नि और ब्रह्म-हृदय नामक तारों के भोग, ध्रुव और विक्षेप। श्लोक १२ का उत्तरार्ध—ध्रुव और विक्षेप को परीक्षा करने की रीति। श्लोक १३—रोहिणी-शकट भेद कब हो सकता है। श्लोक १४-१४—तारे के साथ ग्रह की युति का काल और स्थान जानने की रीति। श्लोक १६-१६—नक्षत्र पुंजों का कौन तारा योगतारा है। श्लोक २०-२१—प्रजापित, अपाम्वत्स और आप ताराओं के ध्रुव और विक्षेप।]

इस अधिकार में यह बतलाया गया है कि सूर्य, चन्द्रमा और ग्रहों के मार्ग में कौन-कौन नक्षत्र पुंज पड़ते हैं, उनके स्थान कहाँ हैं और ग्रहों के साथ उनके मुख्य तारे अथवा योगतारे की युति का समय कैसे जाना जाता है। कुछ ऐसे तारों की भी चर्चा आ गयी है जो अत्यन्त प्रतिभावान होने के कारण प्राचीनकाल के साहित्य में विशेष स्थान रखते हैं, परन्तु जिनके साथ ग्रहों की युति नहीं होती। परन्तु ऐसे सब तारों या तारापुंजों की चर्चा यहाँ मालूम नहीं क्यों नहीं की गयी। मैं परिशिष्ट में ऐसे तारों या तारापुंजों की भी चर्चा करूँगा जो इस अधिकार में नहीं दिये गये हैं परन्तु प्राचीन साहित्य में आये हैं अथवा विशेष महत्व रखते हैं जैसे सप्तिष्क, काश्यप मंडल, इत्यादि। इन ताराओं के विषय में आजकल नवीन वेधों से जो कुछ मालूम हुआ है वह भी संक्षेप में वहीं दिया जायगा।

# प्रोच्यते लिप्तिका भानां स्वभोगेन दशाहताः। भवन्त्यतीतिघष्ण्यानां योगलिप्तायुता ध्रुवाः॥१॥

अनुवाद— (१) अश्विनी आदि तरीकों के जो भोग आगे कहे जाते हैं उनकों दस से गुणा करके गुणनफल को गत नक्षत्रों की भोग-कलाओं में जोड़ने से जो आतंग है वही उन तारों के ध्रुव हैं।

विज्ञान द्वाष्य-इस श्लोक के पूर्वार्ध में जो स्वभोग शब्द आया है उसका



वक्रा = क्रान्तिवृत्त व वि = विषुवद्वृत्त व = वसन्त सम्पात अ = अश्विनी का आदि बिन्दु त = तारे का स्थान क = कदम्ब तिति ध = ध्रुव

धतता = त तारे का ध्रुवप्रोतवृत्त कति = त तारे का कदम्बप्रोतवृत्त अता = त का ध्रुवाभिमुख भोग या ध्रुव न्दु तता = त का ध्रुवाभिमुख विक्षेप अति = त का कदम्बाभिमुख भोग अथवा भोग तति = त का कदम्बाभिमुख विक्षेप अथवा विक्षेप

अर्थ भोगांश नहीं है और न इसका परिमाण अंशों या कलाओं में ही है। तारे के स्वभोग का अर्थ है तारे का अपने नक्षत्न के आदि विन्दु से अन्तर। यह अन्तर ऐसी इकाई में है जिसको न तो अंश कह सकते हैं और न कला। इसीलिए यह बतलाया गया है कि यदि इस स्वभोग को दस से गुणा किया जाय तो इसका परिमाण कलाओं में मालूम होता है। ऐसा जान पड़ता है कि प्रचलित इकाइयों से भिन्न इकाई का प्रयोग संक्षेप के लिए किया गया है। दस से गुणा करने पर जो आता है वही तारे की अपने नक्षत्न के आदि बिन्दु से कलाओं में दूरी होती है। इस दूरी को गत नक्षत्नों की भोग-कलाओं में जोड़ने से अश्विनी के आदि बिन्दु से अर्थात् राशि-चक्र के आदि विन्दु से उक्त तारे का ध्रुव कलाओं में जाना जाता है। पहले बतलाया गया है कि अश्विनी के आदि विन्दु से किसी ग्रह का क्रान्तिवृत्त पर जो अन्तर होता है वह भोगांश कहलाता है और क्रान्तिवृत्त से उस ग्रह का कदम्ब-प्रोतवृत्त पर जो अन्तर होता है वह विक्षेप कहलाता है। परन्तु यहाँ भोगांश न कहकर ध्रुवांश या ध्रुव कहा गया है। यह चित्र ११० से स्पष्ट हो जाता है। यदि त तारे से जाते हुए कदम्बप्रोतवृत्त और ध्रुवप्रोतवृत्त खींचे जायँ तो ये क्रान्तिवृत्त पर दो भिन्न विन्दुओं पर मिलते हैं। क्रान्तिवृत्त के जिस विन्दु ति पर कदम्बप्रोतवृत्त मिलता है उससे अश्विनी के आदि का जो अन्तर होता है उसे तारे का भोग अथवा कदम्बाभिमुख भोग कहते हैं। जैसा कि पहले के अध्यायों में बतलाया गया है और इसी विन्दु से तारे के अन्तर तित को विक्षेप या शर कहते हैं। जिसे यहाँ कदम्बाभिमुख विक्षेप कहना अधिक उपयुक्त होगा परन्तु इस अध्याय में भोग और विक्षेप दूसरे अर्थ में प्रयोग किये गये हैं। भोग का अर्थ कदम्बाभिमुख भोग नहीं है वरन् ध्रुवाभिमुख भोग है और आगे जिस विक्षेप की चर्चा की गयी है उसका अर्थ कदम्बाभिमुख विक्षेप नहीं वरन् ध्रुवाभिमुख विक्षेप है। यह बात चित्र के नीचे जो विवरण दिया है उससे और भी स्पष्ट हो जाती है। एक ही परिभाषिक शब्द से दो भिन्न अर्थ प्रकट करने में भ्रम हो जाता है इसलिये इसको अच्छी तरह ध्यान में रखना चाहिये।

ग्रहयुत्यधिकार में यह बतलाया गया है कि ग्रहों के भोगों और विक्षेपों में आयन दृक्कर्म और आक्षदृक्कर्म दो संस्कार करने पड़ते हैं। ग्रहों के भोग में आयन दृक्कर्म का संस्कार करने से जो आता है वही ग्रह का ध्रुवाभिमुख भोग अथवा ध्रुव होता है। इसलिए जब इस अध्याय में ग्रहों का ध्रुवाभिमुख भोग ही लिखा गया है, तब नक्षत्रों के साथ आयनदृक्कर्म की आवश्यकता न पड़ेगी, केवल आक्षदृक्कर्म की आवश्यकता पड़ेगी, केवल आक्षदृक्कर्म की आवश्यकता पड़ेगी, केवल आक्षदृक्कर्म की

प्रकार यह प्रगट है कि तारों का ध्रुवांश लिखने में यही सुभीता है कि इसमें आयनदृक्कमें नहीं करना पड़ता।

तारों के स्वभोग और विक्षेप---

शून्यकृताः पञ्चविदनंगेववः। अष्टार्णवा: अष्टार्था गोऽब्धयोऽष्टागा षडगा मनबस्तथा ॥२॥ युगरसाः क्रतेषवी शुन्यबाणा वियद्रसा। खवेदास्सागरनगा क्षव्हामाः सागरतंब: ।।३।। बैश्बमाप्याधंभोगगम् । नवोऽथ वेदा रसा भाष्यस्यान्तेऽभिजिल्हारा वैश्वान्ते श्रवणस्त्र्यतः ॥४॥ त्रिचतुः पादयोः सन्धौ श्रविष्टा श्रवणस्य तु । स्वभोगतो वियन्नागः षट्कृतिर्यमलाश्विन: ॥४॥ विक्षेपाः स्वादपक्रमात्। रन्ध्राद्रयः क्रमादेषां दिङ्मासविषयास्सौम्ये याम्ये पञ्च दिशो भवा: ॥६॥ सौम्ये रसाः ल याम्येऽगाः सौम्ये लार्का स्वयोदश्। सप्तित्रं शत्तथोत्तरे ॥७॥ • रुद्रयमलाः याम्येऽध्यर्घ त्रककृता नव सार्घशरेषव:। उत्तरस्यां तथा षष्टिः त्रिंशत्षट्विषदेव हि ॥५॥ दक्षिणेऽतोर्धमागस्त्र चत्रविंगतिरुत्तरे। भागाः शड्विंशतिः खञ्ज दस्रादीनां यथाकमम्।।६।।

विज्ञान भाष्य—प्रत्येक तारे के स्वभोग को पहले श्लोक के अनुसार १० से गुणा करने पर तारे की स्वभोग-कला आ जायगी। इसको गत नक्षत्रों की भाग-कक्षाओं में जोड़ देने से उस तारे का ध्रुव ज्ञात होगा। जैसे अश्विनी तारे का स्वभोग ४० है, इसको १० से गुणा किया तो इसका स्वभोग ४० कला हुआ। अश्विनी तारा अश्विनी नामक पहले ही नक्षत्र में है इसलिए गत नक्षत्र शून्य हुआ इसलिए ४० कला अथवा प्र अंश अश्विनी तारे का ध्रुव हुआ। इसी प्रकार रोहिणी तारे का स्वभोग कलाओं में ५७० हुआ। रोहिणी के पहले तीन नक्षत्र अश्विनी, भरणी, कृत्तिका गत हैं इसलिए इनका भोग ३ ४०० कला हुआ क्योंकि एक नक्षत्र ५०० कलाओं के समान होता है (देखो स्पष्टाधिकार श्लोक ६४)। इसलिए रोहिणी तारे का ध्रुव=५७० कला है ५०० कला = २६७० कला = ४६ अंश ३० कला।

इसी प्रकार प्रत्येक तारे का ध्रुवांश जाना जा सकता है। उत्तराषाढ़, अभिजित, श्रवण और धनिष्ठा तारों के स्वभोगों में विशेषता है, इसलिए इनके ध्रुवांश नीचे लिखे अनुसार बतलाये जाते हैं:—

उत्तराषाढ़ का तारा पूर्वाषाढ़ नक्षत्र के आधे पर अर्थात् पूर्वाषाढ़ नक्षत्र के ४०० कला पर है। पूर्वाषाढ़ के पहले अश्विनी से मूल तक १६ नक्षत्र होते हैं जिनके भोग १६ × ८०० कला == १४२०० कला के समान है। इसलिए उत्तराषाढ़ का ध्रुव ४०० + १४२०० कला == १४६०० कला == २६० अंश हुआ।

अभिजित तारा पूर्वाषाढ़ के अंत में बतलाया गया है, इसलिए इसका ध्रुइ
२६० अंश +४०० कला अर्थात् २६६ अंश ४० कला हुआ।

श्रवण तारे का ध्रुव उत्तराषाढ़ नक्षत्न के अंत में है। एक नक्षत्न = १३ अंगर्ु२० कला। पूर्वाषाढ़ नक्षत्न का अंत २६६ अंग ४० कला पर होता है, इसलिए उत्तराषाढ़ के अंत में श्रवण तारा का ध्रुव २८० अंग हुआ।

धनिष्ठा तारा श्रवण नक्षत्न के तीसरे चरण के अंत में हैं। नक्षत्न के तीन चरण ६०० कला। अथवा १० अंश के समान होते हैं। इसलिए धनिष्ठा का ध्रुव २८० — १० = २६० अंश हुआ।

विक्षेप तो अंशों में दिया ही हुआ है, इसलिए इस पर अधिक लिखने की आवश्यकता नहीं है।

यहाँ यह बतला देना आवश्यक है कि ऊपर दिये हुए तारों के ध्र**ुव सब** सिद्धान्त ग्रन्थों में समान नहीं हैं । इसके कई कारण हो सकते हैं—(१) वेधों की भिन्नता (२) अश्विनी के आदि विन्दु की स्थिति के निश्चय करने में भिन्नता (३) योग तारों के निश्चय में भिन्नता और (४) सम्पात विन्दु की गित । पहला कारण तो स्पष्ट है क्योंकि वेध यन्तों की स्थूलता के कारण वेध के फलों में भिन्नता स्वाभाविक है । दूसरा कारण भी विशेष महत्व का है । इससे यह जान पड़ता है कि अश्विनी के आदि विन्दु के निश्चय में पुराने आचार्यों में भी मतभेद था जैसा कि आजकल है । परन्तु इस मतभिन्नता से आजकल संक्रान्तियों और मलमासों के निश्चय करने में बड़ी किठनाई उपस्थित हो रही है जिससे अखिल भारतीय तिथियों और पर्वों की स्थिरता ही नहीं हो सकती । इस बात पर सब प्रान्तों के ज्योतिषाचार्यों में एकता हो जाय तो बड़ा भारी काम हो जायगा और इसके उद्योग में जो सज्जन तन मन धन लगावेंगे वे बड़े पुण्य के भागी होंगे । महाराष्ट्र और गुजरात प्रान्तों में इसके सम्बन्ध में बहुत दिनों से उद्योग हो रहा है परन्तु अभी तक कुछ निश्चय नहीं हुआ ।

इसी प्रकार सम्पात विन्दु की गति के कारण तारों के ध्रुवों और विक्षेपों में अन्तर पड़ता जाता है यद्यपि इनके कदम्बाभिमुख भोगों और शरों में स्थिरता रहती है।

अब १०-१२ श्लोकों में बतलाये गये तारों के ध्रुवक और विक्षेप देकर कई सारणियों में यह बतलाने का उद्योग किया जायगा कि तारों के ध्रुवांशों के सम्बन्ध में प्राचीन और अर्वाचीन आचार्यों के क्या मत हैं।

अशीतिभागं र्यास्यायामगस्त्यो मिथुनान्तगः । विशे च मिथुनस्यांशे मृगव्याधो व्यवस्थितः ॥१०॥ विक्षिप्तो दक्षिणे भागः खाणंवेंस्स्वादपक्रमात् । हुतभुग्बह्य हृदयो वृषद्वाविशभागगो ॥१९॥ अष्टाभिः त्रिशता चैव विक्षिप्तावृत्तरेण तो । गोलं बघ्वोपरिक्षेत्रं विक्षेपध्रवकान् स्फुटान् ॥१२॥

अनुवाद—(१०) अगस्त्य तारे का ध्रुव मियुन राशि के अन्त में अर्थात् कि अंश और दक्षिण विक्षेप ५० अंश है। मृगव्याध अथवा लुब्धक तारे का ध्रुव मिथुन के २० अंश पर अर्थात् ५० अंश है। (११) इसका विक्षेप क्रान्तिवृत्त से दक्षिण ४० अंश पर है। अग्नि और ब्रह्महृदय दोनों तारों के ध्रुव वृषराशि के २२ अंश पर अर्थात् ५२ अंश हैं। (१२) इनके विक्षेप क्रम से ५ अंश और ३० अंश क्रान्तिवृत्त से उत्तर की ओर हैं। गोलयंत्र के द्वारा इन स्फुटविक्षेपों और ध्रुवकों की परीक्षा करना चाहिए।

विज्ञान-भाष्य--- १२ वें श्लोक का उत्तरार्ध बड़े महत्व का है। इससे यह सिद्ध होता है कि हमारे आचार्यों को लकोर का फकीर होना इष्ट नहीं था इसीलिए

सूर्य-सिद्धान्त

नक्षतों के योग ताराओं तथा कुछ अन्य ताराओं के ध्रुवाभिमुख भोग (ध्रुव) (देखो भारतीय ज्योतिष शास्त्र १५२)

	1					:		
क रिग्रा एन्छ मान क्षिप्रें					,			
दीक्षित	कला	20 W.	و م	or	9 m	U. M.	30 m.	29
शंकर बालकृष्ण	अंश	<b>9</b>	29	w. m.	9 30	m. 9-	<b>*</b> タ	જ
ग्रह्वाध्व	अंश कला	រេ	8	ሙ ኒ	જ	ሙ ርኦ	03°	તા. ૦૦
सुन्दर सिद्धान्त	अंश कला	៤	°	ช พ	o *	m, W.	9 W	m es
भट्ट देख	कला	nr	<u>ਤ</u>	≫* >>	0	• • • • • • • • • • • • • • • • • • •	0	26 20
फिर्झिमाइ	अंग्र	្រ	28	_ m	_ ∞ <sup>_</sup> તા	_G_	m. m.	थऽ
या. चा.	कला	0	o	o	o	o	o	•
<u>ब</u> ब	अंश	រ	ô	w. m.	જ જ	m. U	9	क
ब्रह्मगुप्त सिद्धान्त	कला	o	0	U U	ស្ត	o	o	0
<b>H</b>	अंग	រ	ô	9 m	थऽ २०	m. us.	ന ഉ	<b>41</b>
फ्राइसी-देमू	कला	0	0	w o	er o	0	٥	o
प्रचलित	अंश	r	or	9 m	જ	m. W.	9 w	er er
ताराओं के नाम		अधिवनी	भरणी	कृतिका	रोहिणी	मृगिशारा	आर्द्रा	पुनवंसु
मक् कि इन्धर राष्ट्रम		<u> </u>	r	m	>>	<b>ઝ</b>	w	9

	-										
30 W.	us.	સ્ જ	w 6	6-	w	0	r r	44	រេ	ત સ	⊅4 >>0
४०५	905	9 % इ.	% % 6	8 %	9 ፍጻ	950	es es	808	299	222	% %
	•	<i>(</i> 45	16	~-		<b>~~</b>	10	24	•		
906	906	9 २ क	2% n	ላአሪ	စ္ ၅	_ ก	ក ភ ក	792	3° 3°	₩ •	30 G
306	9° 2	क १८		አ አ አ		น พ	જ જ	२४		લ જ જ	
•	み	0		w.	0	0	w.	م م	34	w.	0
906	906	क ८ ८	ក ខ ព	አ አ የ	००७	م م	992	29	35	ار ار ار	30
0	o	o	ŝ	o	o	0	0	0	o	0	0
४०६	866	و بر بر	ው የ የ	% % %	ಕ ೨ –	9 2 8	9 %	292	222	2 2 2	% %
0	0	0	o	<b>o</b> .	o	o	•	<b>5</b> {	<b>5</b> 4	<b>5</b> {	o
90	و م	क ८ ८	9 % 6	አ አ	၀၈ ၂	م بر	क क	२१२	ج ج ج	& & &	۶ 8 9
o	o	0	o	o	o	0	o	0	o	0	<b>o</b>
906	क ० ०	ध १८ ८	ჯა დ	አ አ አ	၀ ၅ ၂	្ត ព	क क क	۶. ج ج	30 57 30	<b>45</b> የ የ	ው ን፡ የ
तेल्ब	आग्नेषा	मद्या	पूर्वा	काल्युन। उत्तरा	फाल्युन। हस्त	चित्रा	स्वाती	विशाखा	अनुराधा	ज्येदेठा	ज रम
n	વા	0 6	44	5	<del>ه</del>	39	م مر	o- o-	<u>၅</u>	្រ	લા

क रिग्रा फन्छ मान क्रिक्टं	ĺ								
द्रीक्षित	कला	m or	<b>×</b>	- ° 6	น ჯ	න න	20 Mr	m	کر ش
ग्रंकर वालकृष्ण -	अंश	ار جر س	ار م ا	۶ ۲	४०४	ار ا ار	พา	322	₩. ઝ
ग्रर्धवानव	अंश कला	**	۶. م	رب جر ال	** *** *** ***	ው ኔ የ	क इस	* *	9 er er
सुन्दर सिद्धान्त	अंश काल	3 3 4 5	ر م م		५ ७ ४	ું જ જ	क रहा अर	٠ ٢ ٢	9 ex ex
दामोदरीय भट तुरम	अंक वर्ग	२४ ३२	००५४	५४ ६ ४५	সচ সগ্র	स्ट अंट	० ०२४	३२५ ०	9 8 8
लल्लतंब	कला	o	0	0	o	30	30	0	es es
અ	अंश	ارى ئو	رب ه ه	ار م ا	بر ا س	જ જ	39 39	326	هر س س
हान्त् हान्त	कला	•	0	٥	٥	o	•	o	o
ब्रह्ममु सिद्धा	अंश	() 24 20	87 0 0	ار م مر	प १९	લુક	8 8 8	w. U.	هـ ســـــــــــــــــــــــــــــــــــ
फ्रीम्प फ्रिक्स-क्रिक्न	कला	•	٥	<b>∞</b>	o	o	o	o	o
प्रचलित	अंश	34	790	(). ().	જ	જ જ	8 8 8	ሙ ርչ መ	9 er er
ताराओं के नाम		पूर्वाषादा	उत्तराषाढा	अभिजित	श्रवण	धनिष्ठा	शततारका	पूर्वभाद्रपद	उत्तर भाद्रपद
मक कि हाक्ष गुष्टांम	<u>.</u>	ô	39	,	22	U. W.	30	۶ <b>۲</b> ۲	C. M.

	Canopus	Sirius	β Tauri	α aurigae	$\beta$ aurigae	0virginis*	Svirginis*
9	o Y			<del></del>		<u> </u>	<del></del>
m 24 (	<del>-</del>	<u>-</u>				<del></del>	
•	n	n e	mr ov	مر مر	<u>س</u> م	ດ ກ ພ	
0	၅ ပ	υ ω	۶۲ در	۶۲ در	න **		
0					-		
•					<del></del>		
٥	o	o					
(3 2 2 2 2	ງ 	w u	<u> </u>				
o	•	0					
0	<b>ข</b>	n m					
8	۰	0	o	0	0	0	0
45 45 46 47	ુ વડ	o ប	× ×	<u>×</u> _	<u>り</u>	9 20	9 द ०
रेवती	अगस्त्य	ब्याध	अस्नि	अह्मा	प्रजापति	अपांबत्स	आपस
9							

Popular Hindu Astronomy Part I pp. 240-241

नक्षत्रों के योग ताराओं तथा कुछ अन्य ताराओं के ध्रुवाभिमुख शर या विक्षेप

शर की दिशा दक्षिण दक्षिण दक्षिण उत्तर डत्तर उत्तर उत्तर अंश कला ეი (ე^ න \* 3 30 ეი (ე√ 45 क्षिशित ग्रक्र बाधकृत्व 9 6 প্য ≫ w w **Э**о कला महत्राध्व अंध 99 6 9 6 w मुन्दर सिद्धान्त (देखो भारतीय ज्योतिष शास्त्र पृष्ठ ४५३) w o अंश कला 9४|१२ 90 9 9 **℃** w कला भरतुरस हामोद्ररीय <u>अ</u>.स 9 9 अंश कला लल्लतंत्र မှ 3 9 >< कला ر م m अध 65 9 99 20 **≫** कला मृगे-मिद्धान्त अश्व प्रमित्त 9 9 93 લ w मृगधिरा रोहिणी ताराओं के नाम अधिवनी क्रतिका पुनर्वसु भरणी आद्री lpæj<del>,</del> ୭ m **℃** × -मक कि किशक

उत्तर	दक्षिण	उत्तर	उत्तर	उत्तर	दक्षिण	दक्षिण	डतर	दक्षिण	दक्षिण	दक्षिण	दक्षिण
<b>5</b> 4	30	લડ જ	w 6	€ 30	<u>ඉ</u>	8	بر س	8	ۍ	9 m	‰ n
•	6	0	မ	ф ф	m 	or	or mr	•	B	>∞	<u>e</u>
	<u></u> タ	<u> </u>	3	<u>_</u>	<u>6</u>	<b>~</b>	න ~	~	<b>℃</b>	m	រេ
						≫ ≫					
•	9	•			99	6					
			30 24	26 20	·	>⊀ ≫	کر ح	<u>حر</u>	≫ >><	w.	w. o
-	_ <u>タ</u> 	•	<u> </u>	6	9	<u> </u>	<u>ო</u>	6	<u> </u>	m	រេ
			<u>م</u>					o mr			w.
• ———	<u>ඉ</u>	•	5	<u>س</u>	រ	r	න 	<u>~</u>	m	20	រេ
						≫ ≫		er er	30 30	w.	w. o
•	9	•	<u>م</u>	<u>ه</u>	4	<i>-</i>	<u>ඉ</u> ~	<u>-</u> -	<del>-</del>	m	រេ
								m	0		
•	<u>ඉ</u> 	•	<u>م</u>	<u>م</u>	44	P	<u>ඉ</u>	•	m	∞	બ
पुरम	आश्रलेषा	मधा	पू ० फाल्गुनी	ड <b>्फा</b> ल्गुनी	हस्त	चित्रा	स्वाती	विशाखा	अनुराधा	ज्येष्ठा	भूष

शर की दिशा		दक्षिण	दक्षिण	उत्तर	उत्तर	उत्तर	दक्षिण	उत्तर	उत्तर
<u> इ</u> न्नित्	कला	9	रुव	* *	% W	<u>ئ</u> ر م	34	w	≫{ ≫{
शंकर बालकृष्ण	अंश	~	~	m,	જ જ	≫ mr	0	64	er 6
ग्रह्वाधव	अंश कला	<b>2</b> 4	<b>ઝ</b>	er Gr	o m	w. m.	•	30	<u>ඉ</u> උ
सुन्दर् सिद्धान्त	कला						ô		
स्य स्थ	अंश			m U	m	w w	o		
भटवेल्य	कला	w,			w.	W.	<u>مر</u>	>√ >0	
<u> </u>	अंश	→ <b>&gt;</b> <	<b>5</b> 4	m, U,	લ	S√ S✓	•	U. W.	UY WY
च <u>।</u> च	कला	8					8		
<u>ब</u>	अंग्र	<b>ઝ</b> ⊀	<b>5</b> 4	m, m,	m	w. m.	0	∞ ~	U. M
ब्रह्मामुप्त सिद्धान्त	कला	ô					ស		
—————————————————————————————————————	अंश	<b></b>	>⊀	m. U.	w.	w. m.	0	30	U. M.
<b>न्ग</b> ङ्कमी-ष्रेम्	कला	m.					w.		
क्रिनेहर	अंश	≫	<b>≫</b>	w <sub>o</sub>	w.	w. m.	0	% %	U.
ताराओं के नाम		पूर्वाषाङ्	उत्तराषाढ्	अभिजित्	श्रवण	धनिष्ठा	शततारका	प्. भाद्रपद	उ. भाद्रपद
-मक्त कि क्लिम- संख्या		30	5		22	m m	30	۶۲ ۲	اب ش

दक्षिण	दक्षिण	दक्षिण	डतर	उत्तर	उत्तर	उत्तर उत्तर
3° 6° 0° 0° 0° 0° 0° 0° 0° 0° 0° 0° 0° 0° 0°						
0	w 9	<b>9</b> 0	៤	W.	લા	w.
	ඉ  ව	° °	្រ	w_	u m	
· · ·						
•	o _ វេ	o >>>				
0	<u>ි</u> ඉඉ	o >>				
0	េល	o 30	ប	0	n n	w. et
रेबती	अगस्त्य	ब्याध	अग्नि	ब्रह्मा	प्रजापति	अपांवत्स आप
න ර			<del></del>	_		

वह स्थान-स्थान पर कहते गये हैं कि यंत्रों के द्वारा ग्रहों और नक्षत्रों का वेध करके जो ध्रुवक यथार्थ आवें उनको मानना चाहिए। यहाँ उन्होंने केवल गोलयंत्र की चर्चा की है। विप्रश्नाधिकार के ११ वें श्लोक में बतलाया गया है कि शंकु की छाया से सूर्य का जो भोगांश आता है उससे गणित से निकाले हुए भोगांश का जो अंतर होता है वही स्पष्ट अयनांश है। इन बातों से स्पष्ट होता है कि हमारे आचार्यों को यह इष्ट था कि ज्योतिष सम्बन्धी गणित का मिलान आकाश के प्रत्यक्ष वेध से करके उचित संशोधन भी करते रहना चाहिए।

यहाँ गोलयंत्र की विशेष चर्चा नहीं की जायगी क्योंकि यह विषय ज्योति-षोपनिषदध्याय नामक १३ वें अध्याय में जहां और यंत्रों की चर्चा है स्वयम् आवेगा इसलिए वहीं चित्र देकर यह अच्छी तरह समझाया जायगा। साथ ही साथ यह भी बतलाया जायगा कि इस समय कुछ नवीन यंत्रों जैसे दूरदर्शक यंत्र इत्यादि से बहुत ही सूक्ष्मतापूर्वक कैसे काम लिया जा सकता है और प्रत्येक ज्योतिष विद्यालय के साथ नवीन ढंग के एक-एक बेधालय की कितनी आवश्यकता होती है।

पिछली सारणियों में यह बताया गया है कि भिन्न-भिन्न आचार्यों के मत से उपर्युक्त तारों के ध्रुवक और विक्षेप क्या हैं। ब्रह्मगुप्त सिद्धान्त के ध्रुवक और विक्षेप भास्कराचार्य की सिद्धान्तिशिरोमणि के ध्रुवक और विक्षेप से मिलते हैं। लल्लतंत्र, दामोदरीयभट तुल्य, और सुन्दरी-सिद्धान्त के ध्रुवक और विक्षेप स्वर्गीय शंकर बालकृष्ण दीक्षित के भारतीय ज्योतिष शास्त्र से लिये गये हैं। दीक्षित जी ने चित्रा तारे का ध्रुवक १८० अंश मानकर सन् १८८७ ई० के नाटिकल अलमैनेक में दिये हुए तारों के विषुवांशों और क्रान्तियों से जो ध्रुवक और विक्षेप स्थिर किये थे वे भी इस सारिणी में दिये जायँगे। दीक्षित जी ने रेवती तारे के दो ध्रुवक और वो विक्षेप दिये हैं। इसका कारण यह है कि इनके मत से रेवती का योग तारा जीटा पिसियम या म्यू पिसियम हो सकता है। इसीलिए पहला ध्रुवक या विक्षेप जीटा पिसियम का है और दूसरा म्यू पिसियम का।

ग्रह का रोहिणी-शकट-भेद कब होता है—

वृषे सप्तदशे भागे यस्य याम्योऽशकद्वयात् । विक्षेपोऽभ्यधिको हन्याद् रोहिण्याश्शकटं तु सः ॥१३॥

अनुवाद—(१३) वृषरािश के १७ वें अंश पर स्थित जिस ग्रह का दक्षिण विक्षेप २ अंश से अधिक होता है वह ग्रह रोहिणी नक्षत्न के शकट को भेद करता है। विज्ञान भाष्य — रोहिणी नक्षत्न में ५ तारे हैं जिनकीं आकृति गाड़ी की तरह अथवा अंग्रेजी के वी (V) अक्षर की तरह है। इन पांच तारों में सबसे उत्तर वाले तारे का दक्षिण विक्षेप २ अंश ३५ कला के लगभग है। इस तारे को आजकल एपिसलान टारि कहते हैं। और रोहिणी के योग तारे का दक्षिण शर ५ अंश ३२ कला है। जिस ग्रह का दक्षिण शर या विक्षेप इन दो सीमाओं के बीच में होता है वह रोहिणी के शकट के भीतर हो जाता है। इसी को रोहिणी के शकट का भेदन कहते हैं। यह प्रकट है कि ग्रह का विक्षेप उसके पात पर आश्रित रहता है। चन्द्रमा का पात १८ वर्षों में एक फेरा करता है। इस एक फेरे में चन्द्रमा केवल ५,६ वर्ष शकट का भेद करता है। यदि चन्द्रमा का दक्षिण शर २ अंश ३५ कला से अधिक हो और ५ अंश ३२ कला से कम और उस समय यह रोहिणी नक्षत्न में हो तो यह अवश्य रोहिणी के शकट में होकर चलेगा इसलिए चन्द्रमा का रोहिणी-शकट-भेद होगा। अब यह देखना है कि जिस समय चन्द्रमा रोहिणी नक्षत्न में होता है उस समय इसका दक्षिण शर २ अंश ३५ कला से अधिक कम होता है।

मध्यमाधिकार के पृष्ठ ७५ में बतलाया गया है कि चन्द्रमा का परमिवक्षेप ५ अंश द कला ४२ विकला है। इसका अर्थ यह है कि जब चन्द्रमा राहु से ६० अंश आगे रहता है तब इसका उत्तर शर ५ अंश द कला और ४२ विकला होता है और जब यह केतु से ६० अंश आगे रहता है तब इसका दक्षिण शर इतना ही होता है। परन्तु जब यह राहु या केतुपर रहता है तब इसका शर शून्य होता है। इसलिए स्पष्टा-धिकार के श्लोक २८, चित्र २५ के आधार पर यह सहज ही जाना जा सकता है कि चन्द्रमा का शर २ अंश ३५ कला से अधिक कब होता है। इस चित्र में यदि व स चन्द्रमा की कक्षा, व प क्रान्तिवृत्त, व राहु का स्थान, स चन्द्रमा का स्थान, स ए चन्द्रशर और स व प चन्द्रमा का परम विक्षेप मान लिया जाय तो व स और प की सम्बन्ध सहज ही जाना जा सकता है। यहां यदि स प को २ अंश ३५ कला मान लिया जाय तो

ज्या (वस) 
$$=$$
  $\frac{\overline{\sigma u} (\overline{u})}{\overline{\sigma u} (\overline{u})} = \frac{\overline{\sigma u} ?^{\circ} \exists x'}{\overline{\sigma u} x'} = \frac{.\circ x x q}{.\circ z \xi z} = \cdot x \circ z z$ 

, व स= ३० अंश ६ कला

अर्थात् जब चन्द्रमा अपने पात से एक राशि आगे रहता है तब इसका शर २ अंश ३५ कला से अधिक होता है। परन्तु रोहिणी क्रान्तिवृत्त के दक्षिण है और इसका ध्रुवाभिमुख भोगांश सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार ४६ अंश ३० कला और शंकर बालकृष्ण दीक्षित के अनुसार ४७ अंश ३७ कला है तथा कदम्बाभिमुख भोगांश सूर्य-सिद्धान्त की गणना से ४८ अंश ६ कला और शंकर बालकृष्ण दीक्षित को गणना से ४५ अंश ५७ कला है। इसलिए यदि रोहिणी के योग तारा का कदम्बाभिमुख भोगांश ४६ अंश मान लिया जाय तो जिस समय चन्द्रमा का भोगांश इतना ही होगा उस समय ही रोहिणी-शकट-भेद हो सकता है यदि इसका दक्षिण शर भी २ अंश ३५ कला से अधिक हो। ऐसी दशा में चन्द्रमा को केतु से कम से कम १ राशि आगे रहना चाहिए अर्थात् जब केतु का भोगांश कम से कम १६ अंश हो तभी रोहिणी-शकट-भेद हो सकता है।

ऊपर की गणना से यह सिद्ध हुआ कि जब केतु से चन्द्रमा १ राशि आगे रहता है तब इसका दक्षिण शर २ अंश ३५ कला होता है। इसके बाद इसका दक्षिण शर बढ़ते-बढ़ते ४ अंश प कला हो जाता है। उस समय यह केतु से ३ राशि आगे हो जाता है। फिर इसका दक्षिण शर घटने लगता है और जब यह केतु से ५ राशि आगे अथवा राहु से १ राशि पीछे रहता है तब तक इसका दक्षिण शर २ अंश ३५ कला से कम नहीं होता। इसी सीमा के भीतर चन्द्रमा रोहिणी के शकट का भेद करता है। परन्तु ऊपर सिद्ध हुआ है कि जब केतु का भोगांश १६ अंश होता है अर्थात् जब केतु मेष राशि के १६ अंश पर होता है तब यदि चन्द्रमा का दक्षिण विक्षेप २ अंश ३५ कला हो तो रोहिणी-शकट-भेद होगा । इसके बाद केतु अपनी वक्री गति से जब पीछे हटता जायगा तब भी चन्द्रमा रोहिणी के शकट को भेद करेगा क्योंकि उस समय रोहिणी नक्षत्र में इसका दक्षिण शर २ अंश ३५ कला से अधिक होता जायगा। इस प्रकार जब तक केंतु मेष के १६ अंश से ४ राशि पीछे नहीं चला जाता तब तक रोहिणी नक्षत्र में चन्द्रमा का दक्षिंण शर २ अंश ३५ कला से कम वहीं होगा। इसका अर्थ यह हुआ कि जब केतु मेष राशि के १६ अंश पर आवेगा तब चन्द्रमा के रोहिणी-शक भेद का आरम्भ होगा और जब तक यह धनु के १६ अंश पर नहीं आवेगा तबतक चन्द्रमा के प्रति फेरे में रोहिणी नक्षत्र में चन्द्रमा का रोहिणी-शकट-भेद होगा। परन्तु राहु केतु से ६ राशि आगे रहता है। इसलिये यह भी कहा जा सकता है कि जब तक राहु मिथुन के १६ अंश से तुला के १६ अंश तक की सीमा में रहता है तब तक चन्द्रमा का रोहिणी-शकट-भेद होता है।

इसी प्रकार अन्य ग्रहों के रोहिणी शकट-भेद की भी गणना की जा सकती है। परन्तु मध्यमाधिकार पृष्ठ ७५ में दी हुई सारिणी से यह प्रकट होता है कि शुक्र और बुध के सिवा किसी ग्रह का परम शर २ अंश ३५ कला से अधिक नहीं है इसलिए बुध और शुक्र का ही रोहिणी शकट-भेद संभव है। शनि का परम शर २ अंश २६ कला ३६ विकला है इसलिए शनि का रोहिणी-शकट-भेद भी असंभव जान पड़ता है। परन्तु वराह मिहिर तथा ग्रहलाघवकार ने लिखा है कि शनि अथवा मङ्गलक रोहिणी-शकट-भेद होने से बड़ा अनिष्ट होता है।

### युतिकाल का साधन--

ग्रहवद् छुनिशेमानां कुर्याद् दृश्कमं पूर्ववत् । ग्रहमेलनविज्ञेयं ग्रहभुवत्त्या दिनादिकम् ॥१४॥ एष्यो हीने ग्रहे योगो ध्रुवकादधिके गतः। विपर्ययाद्वक्रगतैः ग्रहैः ज्ञेयः समागमः॥१५॥

अनुवाद — (१४) पहले जिस तरह युतिकालिक ग्रहों का दिनमान और राविमान जानने को कहा गया है उसी तरह नक्षत्रों का भी दिनमान और राविमान साधन करके उनका आक्षदृक्कमं संस्कार करना चाहिये। इसके पण्चात् जैसे ग्रहों का परस्पर युतिकाल और युतिस्थान जाना जाता है उसी तरह केवल ग्रह की गित से ग्रह और नक्षत्र का युतिकाल और युतिस्थान जान लेना चाहिये। (१५) यदि ग्रह का आयन-आक्ष-दृक्कमं-संस्कृत भोग नक्षत्र के आक्षदृक्कमं-संस्कृत ध्रुवक से कम हो तो समझना चाहिये कि नक्षत्र और ग्रह का योग होने वाला है और यदि अधिक हो तो समझना चाहिये कि योग हो चुका है। परन्तु यदि ग्रह वक्री हो तो इसका उलटा समझना चाहिये।

विज्ञान भाष्य — इन दोनों श्लोकों में जो नियम बतलाये गये हैं उनकी व्याख्या ग्रहयुत्यधिकार में आ चुकी है। यहां ग्रह का तो आयन और आक्ष दोनों दृक्म करने को कहा गया है परन्तु नक्षत्र का केवल आक्षदृक्कमं करने को कहा गया है। इसका कारण स्पष्ट है। क्योंकि ग्रह का जो भोगांश स्पष्टाधिकार के अनुसार आता है वह कदम्बाभिमुख होता है इसलिए उसमें आयन-दृक्कमं का संस्कार करने से वह ध्रुवाभिमुख होता है। अब यदि इसमें आक्षदृक्कमंका संस्कार किया जाय तो इसका भोगांश समप्रोतवृत्त में आता है। परन्तु नक्षत्नों के जो ध्रुवक

१. रोहिणी शकटमर्कनंदनी यदि भिनत्ति रुधिरोथवा शशी।
 कि वदामि यदि नष्टसागरे जगद्शेषमुपयाति संक्षये।।३४।।
 —बृहत्संहिता ३४ अध्याय

२. कभशकटमसौ भिनत्त्यसृक् शनिरुडुयो यदि चेज्जनक्षयः ॥७॥ भौमक्योः शकटभिदा युगान्तरे स्यात् सेदानीं न हि भवतीदृशि स्वपाते ॥८॥

<sup>—-</sup>ग्रहलाघव, नक्षत्नच्छायाधिकार

दिये गये हैं वे ध्रुवाभिमुख हैं इसलिए इनमें केवल आर्क्षदृक्कमें का संस्कार करने की आवश्यकता पड़ती है। इस प्रकार ग्रह और नक्षत्र के भोगों में किसी इष्टकाल में जो अंतर होता है उसको ग्रह की दैनिक गित से भाग देने पर यह जाना जाता है कि कितने समय में ग्रह का नक्षत्र से योग होगा या होने वाला है। और सब बातें ग्रहयुत्यधिकार में बतलाये गये नियम के अनुसार ही समझनी चाहिए। यहाँ सुगमता यह है कि नक्षत्र स्थिर होते हैं इसलिए केवल एक ग्रह के सम्बन्ध की गणना करनी पड़ती है।

## नक्षत्रों के योगतारों के पहचानने की रीति-

फल्गुन्योः भाद्रपदयोः तथैवाऽऽषाढयोद्वं योः ।
विशाखाश्विनसौम्थानां योगतारा तथोत्तरा ॥१६॥
पश्चिमोत्तरतारा या द्वितीया पश्चिमे स्थिता ।
हस्तस्य योगताराऽसौ श्रविष्ठायाश्च पश्चिमा ॥१७॥
ज्येष्ठाश्रवणमैत्राणां बार्हस्पत्यस्य मध्यमा ।
भरण्याग्नेयपित्र्याणां रेवत्याश्चापि दक्षिणा ॥१८॥
रोहिण्यादित्यमूलानां प्राची सार्पस्य चैव हि ।
यथाप्रधानं शेषाणां स्थूलास्स्युर्ध्रुवतारकाः ॥१६॥
पूर्वस्यां ब्रह्महृदयादंशकैः पञ्चिभः स्थितः ।
प्रजापतिर्वृष्ठित्रसौ सौम्ये अष्टित्रंशवंशकैः ॥२०॥
अपांवत्सस्तु विद्याया उत्तरेंऽशेशच पञ्चिभः ।
बृहिष्किञ्चिदती भागैरापष्णब्हिभस्तथोत्तरे ॥२१॥

### इत्यष्टमोध्याय:

अनुवाद—(१६) पूर्वाफाल्गुनी, उत्तराफाल्गुनी, पूर्वाभाद्रपद, उत्तरा भाद्रपद, पूर्वाषाढ़, उत्तराषाढ़, विशाखा, अश्विनी और मृगशिरा नक्षत्नों में से प्रत्येक नक्षत्न का उत्तरवाला तारा उस नक्षत्न का योग तारा है। (१६) हस्तनक्षत्न के पश्चिमोत्तर दिशा में जो दो तारे हैं। उनमें दूसरा पिष्ठमवाला तारा इस नक्षत्न का योगतारा है और धनिष्ठा नक्षत्न के दो उत्तरवाले तारों में भी पिष्ठमवाला तारा योग तारा है। (१८) ज्येष्ठा, श्रवण, अनुराधा और पुष्य नक्षत्नों के बीचवाले तारे प्रत्येक के योग तारे हैं। भरणी, कृत्तिका, मघा और रेवती नक्षत्न के दक्षिणवाला तारा प्रत्येक नक्षत्न का योग तारा है। (१८) रोहिणी, पुनर्वसु, मूल और अश्लेषा नक्षत्न का पूर्ववाला तारा प्रत्येक का योग तारा है। २८ नक्षत्नों में से अब जितने शेष हैं, उनमें

अर्थात् आर्द्रा, चित्रा, स्वाती, अभिजित और शतभिषक् नक्षत्नों में प्रत्येक नक्षत्नों का सबसे बड़ा तारा उस नक्षत्न का योग तारा है। (२०) ब्रह्महृदय तारे से ५ अंश पूर्व की ओर प्रजापित नामक तारा वृष के अंत में है। इसका उत्तर विक्षेपांश ३० है। (२१) चित्रा तारे से ५ अंश उत्तर की ओर अपांवत्स तारा है जिससे ६ अंश उत्तर कुछ बड़ा आप नामक तारा है।

विज्ञान भाष्य—१६-१६ श्लोकों में यह बतलाया गया है कि प्रत्येक नक्षत्त में कौन तारा मुख्य माना गया है जिसके ध्रुवक और शर पहले बतलाये गये हैं। ऐसे मुख्य तारे को योगतारा कहा गया है। आजकल इन योगताराओं के सम्बन्ध में विद्वानों में कुछ मतभेद है। आगे एक सारणी दी जायगी जिससे पता चलेगा कि आजकल कौन विद्वान् किस तारे को योगतारा मानता है। नक्षत्र के लिए कभी-कभी उनके देवताओं के नामों का प्रयोग किया गया है इसलिए सुविधा के लिए यह भी बतलाया जायगा कि किस नक्षत्र का स्वामी कौन देवता है तथा प्रत्येक नक्षत्र में कितने तारे हैं। तारों की संख्याओं में प्राचीन आचार्यों में भी मतभेद है जैसा कि सारणी से पता चलेगा।

ब्रह्महृदय का ध्रुवक १ राशि २२ अंश बतलाया गया है। इससे ५ अंश पूर्व प्रजापित तारा है। इसलिए प्रजापित का ध्रुवक १ राशि २७ अंश है। श्लोक में बतलाया गया है कि प्रजापित वृषराशि के अंत में है परन्तु इसका अर्थ यही लेना चाहिये कि यह वृषराशि के अंत के पास है। चित्रा तारे का दक्षिण शर २ है और अपांवत्स तारा चित्रा से ५ अंश उत्तर है इसलिए अपांवत्स का उत्तर शर ६ अंश हुआ। आप तारा अपांवत्स से ६ अंश उत्तर है इसलिए इसका उत्तर शर ६ अंश हुआ।

तारों और नक्षत्रों की पहचान के लिए ४ आकाश-चित्र दिये जायँगे जिनसे यह सहज ही जाना जा सकता है कि कौन नक्षत्र किस समय आकाश में कहां देख पड़ता है।

इन सारणियों में तारों के अङ्गरेजी नाम विलक्षण ढंग से दिये हुए हैं इस-लिये यह बतला देना आवश्यक है कि ये नाम किस प्रकार रखे गये हैं। अङ्गरेजी में तारा-पुञ्जों के जो नाम प्रचलित हैं वह अधिकतर लैटिन और यूनानी (Greek) भाषा से लिए गये हैं। प्रत्येक तारापुंज के नाम के पहले कोई यूनानी अक्षर जोड़ कर रखा गया है। इन अक्षरों का क्रम अधिकतर इस प्रकार रखा गया है कि उस पुंज में जो तारा सबसे चमकीला और बड़ा है उसका नाम पहले अक्षर 'अल्फा' से प्रकट किया गया है। उसके बाद जो तारा उससे छोटा है उसका नाम दूसरे अक्षर 'बीटा' से प्रकट किया गया है, इत्यादि। कुछ प्रधान तारों के नाम इस तरह तो

नक्षत्र के देवता (मुहूर्त चिंतामणि तथा भारतीय

				138				
क्रम संख्या	नक्षत्रों के नाम	नक्षत्न के स्वामी या देवता	तैत्तिरीय संहिता	नक्षत्र कल्प	बृद्धगार्गीय संहिता	नारद संहिता	बराह मिहिर	खंडखाद्यक
9	अश्विनी	अश्विनी	२	२	२	<b>a</b>	ą	2
२	भरणी	कुमार यम		ş	३	3	३	<b>a</b>
३	कृत्तिका	अग्नि	ુ હ	६	६	Ę	ધ	Ę
૪	रोहिणी	ब्रह्मा	9		પ્ર	પ્ર	પ્ર	પ્ર
પ્ર	मृगशिरा	चन्द्रमा		æ	₹	ηγ	Te <sup>e</sup>	त्र
Ę	आर्द्रा	रुद्र	१या२	٩	9	٩	q	q
હ	पुनर्वसु	अदिति	२	२	२	૪	ሂ	२
5	पुष्य	बृहस्पति	9	٩	٩	æ	nv	٩
દ	आइलेषा	सर्प		Ę	هر	¥	Ę	६
90	मघा	पितर		Ę	Ę	ሂ	ሂ	६
99	पूर्वी फाल्गुनी	भग	२	२	. २	२	5	२
१२	उत्तरा	अर्यमा	2	२	२	२	२	२
<b>9</b> 3	फाल्गुनी हस्त	सूर्य		પ્ર	प्र	ሂ	لا	પ્ર
98	चित्रा	विश्वकर्मा	٩	9	٩	q	9	٩
<b>9</b>	स्वाती	पवन	9	٩	9	٩	9	9

और तारों की संख्या

ज्योतिषशास्त्र पृ	ो <u>ब</u> ्घ ४	५८)
-------------------	-----------------	-----

लल्लकृत रत्नकोश	शाकल्य ब्रह्मसिद्धान्त	श्रीपतिकृत रत्नमाला	मुहूर्त तत्व	मुहूर्त चितामणि	नक्षत्र के तारों के नाम Kaye के Hindu Astronomy के अनुसार
₹ '	२	<b>\$</b>	क्	æ	β, γ Arietis
3	₹	३	३	n~	35, <b>3</b> 9, 41 Arietis
६	Ę	Ę	Ę	Ę	η Tauri, etc.
X	ধ	પ્ર	¥	પ્ર	α, θ γ, δ, ∈ Tauri
Ą	3	73	Tra-	₹	$\lambda, \phi_1, \phi_2$ Orionis
9	9	٩	٩	9	α Orionis
8	२	૪	8	૪	$\beta$ , $\alpha$ Geminorum
3	<b>३</b>	₹	₹	ny .	θ, δ, γ Cancri
¥	<b>X</b>	ų	પ્ર	ય	$\in$ , $\delta$ , $\sigma$ , $\eta$ , $\rho$ Hydrae
<b>义</b> .	્ર	ሂ	ሂ ່	प्र	$\alpha$ , $\eta$ , $\gamma$ , $\gamma$ , $l$ , $\mu$ , $\epsilon$ , Leonis
२	२	₹.	२	२	δ, θ Leonis
२	२	२	२	7	$\beta$ , 93 Leonis
¥	¥	X.	પ્ર	પ્ર	<b>δ</b> , γ, ∈, α, β Corvi
· <b>q</b>	٩	٩	9	٩	a Virginis
9	9	· 9	9	9	α Bootis

क्रम संख्या	नक्षत्रों के नाम	नक्षत्रों के स्वामी या देवता	तैत्तिरीय संहिता	नक्षत्रकल्प	बृद्ध गार्गीय संहिता	नारद संहिता	बराह मिहिर	बंड खाद्यक
9६	विशाखा	इन्द्र, अग्नि	२	२	२	२	પ્ર	२
ঀৢ७	अनुराधा	मित्र		૪	४	ጸ	8	8
95	ज्येष्ठा	इन्द्र	q		क्	74	ħr'	₹
9.8	मूल	राक्षस	१या२		Ę	99	99	२
२०	पूर्वाषाढ़	जल		8	. 8	૪	7	.8.
<b>ર</b> ૧	उत्तराषाढ़ अभिजित	विश्वदेव ब्रह्मा	<b>q</b>	४	४	।   २	5	& n n
२२	श्रवण	विष्णु	9	३	m m		3	3.
२३	धनिष्ठा	वसु	8	<u> </u>	8			४
२४	शतभिषक	वरुण	q	q	٩	900	900	9
२५	पूर्वा भाद्रपद	अजपाद		२	२	२	२	२
२६	उत्तरा भाद्रपद	अहिर्बु ध्न्य	૪	२	२	२	់	2
२७	रेवती	पूषा	٩	9	૪	32	३२	9

लल्ल क्रुत रत्नकोश	शाकल्य श्रह्म सिद्धान्त	श्रीपति कृत रत्नमाला	मृहत तत्व	मुहूर्त चिता मणि	नक्षत्न के तारों के नाम Kaye के Hindu Astronomy के अनुसार
8	२	8	8	8	$\gamma$ , $\beta$ , $\alpha$ , $l$ Librae
૪	3.	8 	8	૪	δ, β, π Scorpii
३	3	3	3	३	α, ÷, L Scropii
99	2	99	99	99	$\lambda, \mu, \times, L \theta, \in Scorpii$
२	૪	४	8	२	δ, ∈, Sagittarii
N W W	om m	% m m	מי מי מי	D' M' M'	6, $\zeta$ Sagittarii $\alpha$ , $\in$ , $\zeta$ Lyrae $\alpha$ , $\beta$ , $\gamma$ , Aquilae
8	ય	8	8	४	β, α, γ, δ Delphini
900	900	900	900	900	λ Aquarii, etc.
2	२	२	२	२	α, β Pegasi
२	२	२	7	२	γ Pegasi, α Andromedae
३२	३२	३२	<b>३</b> २	३२	γ Pisceium, etc.

किस नक्षत्र का कौन तारा योगतारा है (भारतीय ज्योतिष शास्त्र पुष्ठ ४४६)

नक्षत्र का नाम	कोलब्रु क मत से	बेंटली और केरोपंत के मत से	व्हिटने और बर्जेस के मत से	बापूदेव मत से मत से	वें. बा. केत- कर के मत से	शंकर बाल- कृष्ण दीक्षित के मत से	वंदशाबर         सिंह सामंत         का सिंद्धान्त         दपैणभूमिका         पु० ५६, ५७
अधिवनी	α Arietis	β Arietis	β Arietis	α Arietis	β Arietis	β Arietis	α Arietis
भरणी	μ or 35,	35 Arietis	35 Arietis	35 Arietis	41 Arietis	41 Arietis	41 Arietis
कृतिका	Arietis    7 Tauri	" Tauri	n Tauri	η Tauri	η Tauri	η Tauri	η Tauri
रोहिणी	α Tauri अर्थात्	Aldebaran	Aldebaran	Aldebaran	Aldebaran	Aldebaran	Aldebaran
मृगशिरा	Aldebaran λ Orionis	116 Tauri	λ orionis	λ orionis	λ orionis	λ orionis	λ orionis
आद्री	α Orionis	133 Tauri	α orionis	α orionis	α orionis	γ Gemino-	α orionis
पुनर्बसु	Pollux अर्थात्	Pollux	Pollux	Pollux	Pollux	Pollux	β Gemino-
तेस	β Geminorum δ cancri	8 cancri	8 cancri	8 cancri	S cancri	8 cancri	Proesepe

\$ Hydrae	Regulus	S Leonis	eta Leonis	S corvi	spica	Arcturus	α Librae	8 Scorpii	Antares	λ Scorpii	8 Sagittarii	φ Sagittarij
ζ Hydrae	Regulus	θ Leonis	Denebola	8 corvi	spica	Arcturus	α Librae	8 Scorpii	Antates	λ Scorpii	λ Sagittarii	π Sagittarii
a cancri	Regulus	θ Leonis	Denebola	8 corvi	spica	Arcturus	24 Librae	8 Scorpii	Antares	45 ophiuchi A Scorpii	8 Sagittarii	- Sagittarii
α cancri	Regulus	S Leonis	Denebola	7 or 8 corvi	spica	Arcturus	a or K Librae	8 Scorpii	Antares	34 scorpii	8 Sagittarii	t Sagittarii
e Hydrae	Regulus	S Leonis	Denebola	8 corvi	spica	Arcturus	24 Librae	8 Scorpii	Antares	λ scorpii	8 Sagittarii	о Sagittarii
49 cancri	Regulus	θ Leonis	Denebola	8 corvi	spica	Arcturus	24 Librae	β Scorpii	Antares	34 scorpii	S Saggittarii	φ Sagittarii
α cancri	α Leonis	said regulus  S Leonis	ß Leonis अर्थात् Denebola	y or 8 corvi	Spica अर्थात् a Virginis	Arcturus अर्थात्	a or K Librae	8 Scorpii	a Scorpii	v or 34	Scorpin S Saggittarii	t Saggittarii d Sagittarii
आश्लेषा	मधा	पूर्वा हान्स्राची	माल्युना उत्तरो फालामी		चित्रा	स्वाती	विशाखा	अनुराधा	ज्येष्ठा	भूज	पुर्वाषाङ्	२१ उत्तराषाढ्
વડ	9	99	8	e.	86	<u>م</u> بح	o- m	9	น	<u>ক</u>	3	29

440		9.					
चंद्रशेखर सिंह सामंत का सिद्धान्त दर्पणभूमिका पु० ५६, ५७	Aega	Altair	α Delphini	λ Aquarii	B Pegasi	αA ndro- medae	η Piscium
शंकर बाल- कुष्ण दीक्षित के मत से	Aega	Altair	α Delphini	λ Aquarii	Markab	γ Pegasi (Algenib)	\( \subseteq \text{ or } \\ \mu \text{ Picium} \)
वें. बा. केत- कर के मत से	Aega	Altair	α Delphini	λ Aquarii	Markab	α Andro- medae	& Piscium
बापूदेव के मत से	Aega	Altair	α Delphini	λ Aquarii	Markab	α Andro- medae	Z Piscium
व्हिटने और बर्जेस के मत से	Aega	Altair	β Delphini	λ Aquarii	Markab	Algenib α Andro- medae	g Piscium
बेंटली और केरोपंत के मत से	Aega	Altair	α Delphini	λ aquarii	Markab	γ Pegasi (Algenib) α Andro-	medae g Piscium
कोलब्रुक के मत से	α Lyrae Aega	α Aquilae	अथात् Altaır α Delphini	शतभिषक 🚶 aquarii	पूर्वा भाद्रपद Markab अर्थात्	α regasi उत्तरा भाद्र-α Androme- पद dae अर्थात् Alpherat	g Piscium
नक्षत्र का नाम	अभिजित	श्रवण	धनिष्ठा	शतभिषक	पूर्वा भाद्रपद		२७ रेबती
<u>। फिल्में</u> मन्ह		3	S. W.	30	24	O.	9

यूनान	नी अक्षर	नाम	उच्चारण	समान उच्चारण के रोमन अक्षर	हमारे आकाश चित्र में प्रयोग किये हुए अंक
क	α	alpha	आल्फ़ा	a	٩
ख	β	Beta	बीटा	ь	२
ग	γ	Gamma	गैमा	g	₹
ঘ	8	Delta	डेल्टा	đ	8
च	€	Epsilon	एप्साइलन	e short	¥
ন্ত	ζ	Zeta	ज़ीटा	z	Ę
তা	η	Eta	ईटा	e long	ં હ
झ	θ .	Theta	थीटा	th	<b>5</b>
3	ſ	Iota	आयोटा	i	<del>2</del>
<b>ठ</b>	K	Kappa	कैपा	k	90
ड	λ	Lambda	लैम्डा	1	99
ट	μ	Stet	म्यू	m	92
ंत	v	Nu	न्यू	n	93
ःथ	ζ	хi	<del>व</del> साई	x	48
द	o	omicron	आमीक्रोन	o short	<b>੧</b> ሂ
	$\pi$	Pl	पाई	p	१६
	<b>p</b> :	Rho	रो	r	ঀৢ৽

यूनानी अक्षर	नाम	उच्चारण	समान उच्चारण का रोमन अक्षर	हमारे आकाश चित्र में प्रयोग किये हुए अंक
6-	Sigma	सिग्मा	S	१८
*	Tau	टा	t	98
v	upsilon	अपसाइलन	u u	२०
ф	Phi	फाई	ph	२१
₹ <b>x</b>	chi	   काई	ch	२२
ल ५	Psi	प्साई	ps	२३
ω	omega	ओमेगा	olog	२४

## १२ राशियों के नाम

१ संस्कृत साहित्य में प्रचलित नाम	२ संस्कृत के पर्याय	३ अंग्रेजी नाम	४ लैटिन नाम	
मेष	क्रिय:	Ram	Aries	
वृष	ताबुरि	Bull	Taurus	
मिथुन	जितुमः,	Twins	Gemini	
कर्क	जित्तम: कुलीर	crab	cancer	i 4
सिंह	लेय	Lion	Leo	
कन्या	पाथोन, पाथेय	virgin	Virgo	
तुला	जूकः	Balance	Libra	
वृश्चिक	कौर्प्यः	scorpion	scorpio	
धनु	तौक्षिक	Archer	sagittarius	
मकर	आलोकेर (?)	саргісогп	capricornus	
कुंभ	हृदरोग	Water-	Aquarius	
मीन	इत्थ्य, इथुसी (?)	bearer Fishes	Pisces	
J	1	ļ	}	

रखे ही गये हैं परन्तु साथ ही साथ उनके साहित्य में प्रचलित नाम भी अब तक व्यवहार में आते हैं।

यदि यह मालूम हो कि संस्कृत साहित्य में किसी तारे का क्या नाम प्रचलित है और अङ्गरेजी साहित्य में क्या नाम है तो तारों के पहचानने में बड़ी सुविधा होती है। इसलिए पहले यह बतला कर कि यूनानी भाषा के अक्षर और उनके नाम क्या हैं, एक सारिणी से यह भी बतलाया जायगा कि तारापुंजों के नाम संस्कृत और अङ्गरेजी तथा लेटिन और यूनानी भाषाओं में क्या है। अक्षरों की जगह हमारे आकाश चित्र में हिन्दी के अङ्ग क्रमानुसार प्रयुक्त किये जायगे जैसा कि अन्तिम स्तम्भ में बतलाया गया है।

संस्कृत, लैटिन और अंग्रेजी सभी नामों के एक ही अर्थ हैं परन्तु यूनानी नामों के अक्षरों में भी समानता पायी जाती है जिससे जान पड़ता है कि इनकी उत्पत्ति एक ही देश में हुई है। वह देश चाहे भारतवर्ष हो या यूनान अथवा कोई अन्य देश जिससे इन दोनों देशों ने लिया हो। यह बात भाषा-तत्व-विशारदों से ही स्पष्ट हो सकती है कि इस एकता का क्या कारण है। ज्योतिष के और भी शब्द ऐसे हैं जिनके संस्कृत, अरबी और यूनानी नामों में समता है। परन्तु इस विषय पर यहां तुलनात्मक विचार नहीं किया जायगा क्योंकि इसकी सामग्री इस समय दुर्लभ है। यदि सुविधा हुई तो भूमिका में यह विषय फिर उठाया जायगा।

इस अध्याय में जिन नक्षत्नों की चर्चा हुई है उनकी पहचान के लिए यह आवश्यक है कि उनके चित्र दिये जायँ। इसलिए और फाल्गुन मासों के आकाशचित्र दिये जाते हैं। इन चित्नों में तारों के यूनानी नाम नहीं दिये गये हैं इसलिए योग-तारों के पहचानने में कुछ कठिनाई पड़ सकती है परन्तु नक्षत्नों अर्थात् तारा-समूहों और उनकी स्थिति के समझने में कोई कठिनाई नहीं हो सकती। इन चित्नों में केवल

पि. खेद है कि यूनानी अक्षरों के टाइप के अभाव से यूनानी नाम नहीं दिये गये।

२. संवत् १६७८ विक्रमीय के कार्तिक मास से संवत् १६७६ के भाद्रपद मास तक की मर्यादा के लिये जब वह काशी के ज्ञानमण्डल से प्रकाशित होती थी, उसके सम्पादक बाबू सम्पूर्णनन्दजी की इच्छा से दस मास के आकाशिवत इसी लेखक द्वारा बनाये गये थे। उन्हीं से चार चित्र चुनकर दिये हैं। इनमें उस समय के मंगल, गुरु तथा अन्य प्रधान नक्षत्र समूहों के भी स्थान दिखलाये गये हैं। इनमें से जिनकी चर्चा प्राचीन संस्कृत ग्रन्थों में आयी है उनके नाम संस्कृत ग्रन्थों से ही लिये गये हैं परन्तु जिनकी चर्चा प्राचीन ग्रन्थों में आयी है उनके नाम वही रखे गये हैं जो आजकल

बही तारे नहीं दिये गये हैं जिनकी चर्चा इस अध्याय में आयी है वरन् आकाश के अङ्गरेजी ग्रन्थों में पाये जाते हैं अथवा इनके हिन्दी के समानार्थ-सूचना शब्द बनाये गये हैं। जैसे Cassiopea के लिए काश्यप मंडल, Cepheus के लिए सिफियस, Draco के लिए अजगर, Leporis के लिए शशक इत्यादि। आचार्य वेंकटेश बाबू केतकर ने अपने ज्योतिर्गणित के पृष्ट ३२४ में कई प्रधान तारों के नाम प्रसिद्ध ऋषियों और देवताओं के नाम पर रखे हैं जैसे कण्व, कुवेर, रुद्र, यम, पराशर इत्यादि। परन्तु ये नाम इस चित्र में नहीं दिये गये हैं क्योंकि अभी ये किसी सभा द्वारा स्थिर नहीं किय गये हैं इसलिए पाठकों को तभी सुविधा होगी जब वही नाम दिये जायँ जो संसार के साहित्य में बहुत प्रसिद्धि पा चुके हैं।

इन चित्रों में आकाश के वह दृश्य दिखलाये गये हैं जो २५ अक्षांश के सब स्थानों से चित्रों में बतलाये हुए महीनों में संध्या के द बजे से १० बजे तक देखे जा सकते हैं। महीने का आरम्भ संक्रान्ति के प्रायः दूसरे दिन से माना गया है क्योंकि चांद्रमास के अनुसार बनाया हुआ चित्र एक महीने से अधिक काम नहीं दे सकता जबिक संक्रान्ति के हिसाब से बनाया हुआ चित्र सैकड़ों वर्ष तक काम में आ सकता है। संक्रान्ति का विचार भी आजकल तीन तरह से किया जाता है। यहाँ सूर्य सिद्धान्त की रीति से संक्रान्ति का विचार किया गया है। पाठकों की सुविधा के लिए यह बतलाना आवश्यक जान पड़ता है कि कौन संक्रान्ति अङ्गरेजी महीने की किस तारीख को पड़ती है। इन चार चित्रों से वर्ष के बारहों महीनों में कैसे काम लिया जा सकता है उसके लिए भी कुछ बातें अगले दो पृष्ठों की सारणी में दे दी जाती हैं जिसकी विधि आगे बतलायी जायगी।

आगे जो तीन-तीन महीने एकसाथ दिखलाये गये हैं उसका अर्थ यह है कि उन तीन महीनों की पहली तारीख को बीचवाले महीने का आकाश-चित्न ६ठे स्तम्भ में बतलाये हुए समय पर देखा जा सकता है। अथवा यों किहये कि मोटे अक्षरों में बतलाये हुए महीने का आकाश-चित्न इस महीने के पीछे-आगे वाले महीनों की 9ली तारीख को ६ठें स्तम्भ में बतलाये हुए समय पर देखा जा सकता है।

इस सारणी में केवल यह बतलाया गया है कि महीने की 9 ली तारीख को और शिन ग्रहों के चित्र भी यथास्थान दिये गये थे, जो ब्लाक से हट नहीं सकते इसिलये पाठकों को यह ध्यान रखना चाहिए कि वे ग्रह अब वहां नहीं देख पड़ेंगे क्योंकि ग्रहों के स्थान बदलते रहते हैं तारों की तरह एक से नहीं रहते। इन ब्लाकों के देने में ज्ञानमंडल के संचालक बाबू शिवप्रसाद गुप्तजी ने जो उदारता दिखलाई इसके लिए विज्ञान-परिषद और लेखक दोनों गुप्तजी के ऋणी हैं।

ली सौर मास हाश की 9 ली समय तारीख़ का नुसार काल-समी-	는 녹 ㅊ 어 대 G ㅠ
सौर मास की वली नक्सत्र काल ो जिस तारीख को आकाश कि तारीख के मध्याह्न का आकाश चित्र चित्र देखने का समय ते काल का सूर्य का बनाया गया है धूप-घड़ी के अनुसार कि विषुवांश *	बन्दा मिनट ११ ४६ १० १
काल ो जिस ति काश चित्र ( गया है	मि मन ३० ३०
न्त्रतात ह का अ बनाया	व व व व व व व व व व व व व व व व व व व
गस की पली ब्रुके मध्याह्व का सूर्य का गुवांधा *	मि स्य ५२ स स्य ५७ स
सौर म तारीख   काल   बिष्	व प्रभान
उस दिन की अङ्ग- रेजी तारीख जिस दिन सौर मास की पहली तारीख मानी गयी है	१४ अफ्रेल १४ महे १४ जून
किस संक्रान्ति से आरम्भ होता है	मे श्रुष मिथुन
सौर मास	विशाख <b>५ ज्येष्ठ</b> आषाढ्

टिप्पणी)। यह १६८५ विक्रमीय का प्रयाग के मध्याह्नकाल का विषुवांश है। यह प्रतिवर्ष एक-एक मिनट कम होता जाता है \* मध्याह्नकाल में सूर्य का विषुवांश होता है वही मध्याह्न का नक्षत्रकाल भी होता है (देखो पुष्ठ २७५ पाद परन्तु ४ वर्ष के बाद प्रायः यही फिर हो जाता है। परन्तु यह अन्तर नगण्य है।

ी नाक्षत्र काल नाक्षत्र-घटिका-यन्त्र से जाना जाता है और जिस समय असन्त-सम्पात-विन्दु यामोत्तरबुत्त पर जाता है उस समय नाक्षत्न दिन का आरम्भ होता है (देखो पृष्ठ ३३७-३६) '

<del>መ</del>	or		6	<i>(40</i>	~		~	
20	20	ور جر	9 *	સ સ	ક્ષ ક્ષ	30 m.	30 m	о ж
9 4	પા	9	44	ধ্য	9	44	લ	9
	<del>_</del>	<del></del>		W	<del></del>		· • · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	
	o m			m			w.	
	લ			<u>~</u>			9	
			·					·
.av 30	ეა თ_	m M	er 6-	લ	mr Do	? >>	ეა თ,	የያ ሎ
9	પ	6	<del>ه</del>	<u>አ</u> ሮ	9	બા	54	m
<del>ኒ</del>	tc	년 1	\ \~	અ જો	म्बर	पु	다	
र्वे  जुलाई	१७ अगस्त	१७ सितम्बर	१८ अक्टबर	१७ नवम्बर	१६ दिसम्बर	१४ जनवरी	१३ फरवरी	१४ मार्च
~ <del> 6</del>	he	कन्या	वुला	वृश्चिक	h=0	मकर	9±#	मीन
स	H.		ला		हि ब	Ħ		म
श्रावण	भाद्रपद	आधिवन	कारिक	मार्गशीर्ष	पौष	माद्य	फाल्गुन	य वा•
<u></u> _	·					<u></u>		

कौन आकाश चित्र किस समय देखना चाहिये। यदि महीने की किसी और तारीख को आकाश-चित्र से काम लेना हो तो यह ध्यान में रखना चाहिये कि जो दृश्य महीने की १ ली तारीख को १० बजे देख पड़ता है वही दृश्य २री तारीख को दस बजने से ४ मिनट पहले, ३री तारीख को दस बजने से  $8 \times 2 = 5$  मिनट पहले, एक सप्ताह के बाद अर्थात् 5वीं तारीख को  $8 \times 9$ = २ मिनट पहले और १४ दिन के बाद १६ तारीख को १४×४=६० मिनट या १ घंटा पहले अर्थात् ६ बजे देख पड़ेगा । इसका कारण यह है कि पृथ्वी दिन रात भर में १ अंश सूर्य की परिक्रमा करने में आगे बढ़ती है जिससे सूर्य तारों के मध्य पूरब की ओर एक अंश खसकता हुआ देख पड़ता है। इसलिये सूर्य को यामोत्तर वृत्त पर आने में प्रतिदिन ४ मिनट की देर हो जाती है अथवा सूर्य का विषुवांश प्रति दिन प्रायः ४ मिनट बढ़ता जाता है। परन्तु आकाश-चित्र जिस नाक्षत्र-काल का बनाया गया है वह स्थिर है इसलिये मध्याह्न से जितने समय पर आकाश किसी दिन देख पड़ता है उससे ४ मिनट पहले ही दूसरे दिन देख पड़ता है (देखो पृष्ठ ४६३-४६६)। सीधा नियम यह है कि मध्याह्न के सूर्य के विष्वांश से जितना पहले या पीछे आकाश चित्र का नाक्षत्र-काल है मध्याह्न से उतना ही पहले या पीछे आकाश-चित्र में बतलाये गये दृश्य आकाश में देख पड़ते हैं। जैसे वैशाख की १ ली तारीख को मध्याह्नकालीन सूर्य का विषुवांश १ घण्टा २६ मिनट के लगभग होता है और ज्येष्ठ के आकाश चित्र का नाक्षत्रकाल १० घंटा ३० मिनट है अर्थात् मध्याह्नकालीन विषुवांश से १२ घण्टा १ मिनट पीछे है इसलिये वैशाख की १ ली तारीख को ज्येष्ठ का आकाश चित्र रात के १२ बजकर १ मिनट पर देख पड़ेगा। परन्तु ६ठें स्तम्भ में ११ बज कर ५६ मिनट बतलाया गया है इसका कारण यह है। कि १२ घंटा १ मिनट नाक्षत्न-काल में है और ११ घंटा ५६ मिनट ध्रापड़ी के अनुसार सावन-काल में है। क्योंकि यह बतलाया जा चुका है कि सावन दिन नाक्षत्र दिन से ४ मिनट के लगभग बड़ा होता है ( देखो पृष्ठ ३३७-३६) इसलिये नाक्षत्र-काल का ६ घण्टा सावन-काल के ५ घण्टा ५६ मिनट के समान होता है।

इस नियम के अनुसार यदि आप माघ महीने की १ली तारीख को एक ही रात में आकाश के कुल तारों को देखना चाहें तो सहज ही देख सकते हैं। इस तारीख को बम्बई और जगन्नाथ पुरी को मिलाने वाली रेखा के उत्तर के प्रान्तों में अर्थात् सारे उत्तर भारत में सूर्य साढ़े पांच बजे के पहले अस्त होता है। इसलिये ६ बजे संध्या के समय आकाश के तारे अच्छी तरह दिखाई पड़ने लगते हैं। इस तारीख को मध्याह्नकालीन सूर्य का विषुवांश १६ घण्टा ४२ मिनट होता है इसलिये मध्याह्न से

६ घन्टा पीछे का नाक्षत्र काल हुआ १६ घण्टा ४२ मिनट 🕂 ६ घण्टा == २५ घन्टा ४२ मिनट अथवा १ घन्टा ४२ मिनट जो १ घन्टा ३० मिनट के लगभग है। इस लिये माघ की 9ली तारीख को 9 घन्टा ३० मिनट वाले नाक्षत्रकाल का आकाश चित्र अर्थात् मार्गशीर्षं का आकाश त्रित्र ६ बजे संध्या के समय देखा जा सकता है। इसका अर्थ यह हुआ कि आप श्रवण से लेकर पुनर्वसु तक के १३ नक्षत्रों को अथवा धनिष्ठा से लेकर पुनर्वसु तक के १२ नक्षत्रों को सहज ही पहचान सकते हैं। यदि इससे ६ घंटा पीछे १२ बजे रात को आकाश देखें तो उस समय का नाक्षतकाल ७ घंटा ४२ मिनट के लगभग होगा जब कि फाल्गुन मास का आकाश-चित्र आपके काम में आ सकता है क्योंकि फाल्गुन मास का आकाश चित्र उस समय का है जब नाक्षत काल ७ घंटा ३० मिनट होता है। इस चित्र से आपको अश्विनी से लेकर हस्त नक्षत्र तक की पहचान सहज ही हो सकती है। इसी प्रकार यदि आप इसी रात को ६ बजे प्रात:काल के लगभग अथवा १०, १२ मिनट और पहले ही आकाश देखें तो ज्येष्ठ का आकाश चित्र काम दे सकता है क्योंकि ६ बजे प्रातःकाल का नाक्षत्रकाल १३ घंटा ४० मिनट के लगभग होगा और इससे १२, १३ मिनट पहले का आकाश-चित्र १३ घंटा ३० मिनट के नाक्षतकाल के समय का होगा। इस आकाश-चित्र से आप पुनर्वसु से लेंकर मूल या पूर्वाषाढ़ तक के तारे देख सकते हैं। इसी प्रकार यह भी हिसाब लगाया जा सकता है कि किसी और रात को किस समय किस मास के आकाश चित्र काम दे सकते हैं।

चित्र का साधारण वर्णन—चित्र में जो गोल रेखा खींची हुई है वह २५ अक्षांश का क्षितिज है इसलिए प्रयाग या काशी के क्षितिज से प्रायः मिलता है। केन्द्र में धन का एक चित्र इस प्रकार + है। इससे आकाश का वह विन्दु प्रकट होता है जो २५ अक्षांश पर सिर के ठीक ऊपर होता है। इसे खस्वस्तिक या खमध्य कहते हैं। गोल रेखा के पास उत्तर, दक्षिण, पूरब, पिन्छम तथा इनके बीच की दिशाएं दिखलाई गयी हैं। उत्तर से दक्षिण तक जो सीधी रेखा देख पड़ती है वह यामोत्तर कृत्त है। मध्याह्मकाल में सूर्य इसी रेखा पर रहता है। पूरब से पिन्छम तक जो टेढ़ी रेखा देख पड़ती है वह विषुवद्वृत्त है। वसंत-सम्पात और शरद्-संपात के दिन सूर्य इसी पर देख पड़ता है और ठीक पूर्व में उदय तथा ठीक पिन्छम में अस्त होता है। विषुवद्वृत्त को काटती हुई एक दूसरी रेखा भी है जिसे क्रान्तिवृत्त कहते हैं। सूर्य इसी पर प्रतिदिन चलता हुआ देख पड़ता है। यथार्थ में यह हमारी पृथ्वी का मार्ग है जिस पर चलती हुई यह वर्ष भर में सूर्य की एक परिक्रमा कर लेती है। यह मार्ग चेड़े महत्व का है। चंद्रमा और ग्रह इसी के आसपास आकाश में चक्कर लगते हुए

देख पड़ते हैं। क्रान्तिवृत्त २७ समान भागों में बाँटा गया है जिन्हें नक्षत्न कहते हैं। मार्गशीर्ष के आकाश चित्र में नक्षत्नों के नाम भी दे दिये गये हैं परन्तु अन्य चित्नों में नक्षत्नों की केवल क्रम संख्या दी गयी है। जैसे क्रान्तिवृत्त पर जहाँ १ लिखा है वहाँ १ ला नक्षत्न अश्वनी का अन्त होता है, जहाँ १ लिखा है वहाँ १ वाँ नक्षत्न मृगशिरा समाप्त होता है, इत्यादि। क्रान्तिवृत्त पर जहाँ छोटे से वृत्त के भीतर चित्न बना हुआ है वहीं सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार आजकल रेवती नक्षत्न का अन्त और अश्वनी नक्षत्न का आरम्भ समझा जाता है। क्रान्तिवृत्त, विषुवद्वृत्त और यामोत्तरवृत्त की रेखाएं आकाश में देख नहीं पड़ती हैं। इनकी कल्पना ज्योतिषियों ने सुविधा के लिए की है।

वैसे तो निर्मल आकाश में जब अन्धेरी रात हो अनिगनत तारे देख पड़ते हैं परन्तु इन चित्नों में केवल वही दिखलाये गये हैं जो चांदनी रात में भी देखे जा सकते हैं। आकार का परिचय कराने के लिये कुछ ऐसे तारे भी ले लिये गये हैं जो पूर्णमासी के ३, ४ दिन आगे-पीछे चन्द्रमा का अधिक प्रकाश होने के कारण नहीं देख पड़ते। आकाश-गङ्गा भी जिनमें नन्हें-नन्हें असंख्य तारे एक दूसरे से मिले हुए देख पड़ते हैं इन चित्नों में नहीं दिखलायी गयी है। अंधेरी रात में यह आकाश-गंगा भी उत्तर की ओर प्रजापित, परशु, कश्यप, राजहंस और श्रवण मण्डलों को नहलाती हुई वृश्चिक, धनु राशियों को सींचती हुई प्रसिद्ध अग्रहायण और लुब्धक मण्डल को पुनर्वसु और प्रश्वा से अलग करती हुई उत्तर से दिक्खन तक आकाश को घेरे हुए है।

जिस समय का चित्र बनाया गया है उससे कुछ पहले देखने पर पूर्व क्षितिज के पास वाले तारे उदय न होने के कारण नहीं देख पड़ेंगे और पिच्छम क्षितिज के पास वाले तारे कुछ ऊपर देख पड़ेंगे और यामोत्तर वृत्त के पास वाले तारे कुछ पूरव की ओर हटे हुए देख पड़ेंगे। परन्तु यदि उपर्युक्त समय से कुछ पीछे आकाश देखा जाय तो पूर्व क्षितिज के तारे कुछ ऊपर उठे हुए देख पड़ेंगे और क्षितिज के पास कुछ नये तारे भी उदय हो चुके रहेंगे; पिच्छम क्षितिज में कुछ तारे अस्त हुए रहेंगे और यामोत्तर वृत्त के पास वाले तारे पिच्छम की ओर ढल चुके रहेंगे।

२५ अक्षांश के जो स्थान उत्तर हैं वहाँ उत्तर के कुछ और तारे देख पड़ेंगे। परन्तु जो स्थान दक्षिण हैं वहाँ दक्खिन के कुछ और तारे देख पड़ेंगे और तारों की ऊँचाई-नीचाई में भी कुछ अन्तर देख पड़ेगा परन्तु इससे कोई कठिनाई नहीं हो सकती।

चित्र देखने की रीति—जिधर मुँह करके आकाश को देखना हो चित्र में अंकित उसी दिशा को नीचे करके चित्र को खड़ा कर लीजिए। सबसे नीचे वह तारा है जो क्षितिज के पास देख पड़ेगा। नीचे से केन्द्र तक जो जो तारे चित्र में दिखाये गये हैं क्षितिज से खस्वतिक तक वही तारे उसी क्रम से देख पड़ेंगे। ज्येष्ठ मास का आकाश चित्र—

सिर के ऊपर—स्वामी खस्वस्तिक से कुछ पूरब और दिक्खन है। पौन घण्टे में यह यामोत्तर वृत्त पर आ जायगा और उस समय खस्वस्तिक से ५ अंश दिक्खन रहेगा।

उत्तर—सप्तर्षि के पहले ४ तारे यामोत्तर वृत्त से पिच्छम हो गये हैं। छठा तारा विभिष्ठ प्रायः यामोत्तर वृत्त पर है। इसी के पास इसका युगल तारा अरुंधती भी ध्यान से देखने पर देख पड़ेगा। सातवाँ तारा मरीचि कुछ पूरव है और १४ मिनट में यामोत्तर वृत्त पर आ जायगा।

सप्तिषि के नीचे ४ मंद तारे पूरब से पिच्छिम की ओर प्रायः एक रेखा में फैंले हुए देख पड़ते हैं। यह अजगर की पूंछ की तरफ के तारे हैं, जिसका मुँह इस समय उत्तर-पूर्व दिशा में प्रायः उसी ऊँचाई पर देख पड़ता है जिस ऊँचाई पर लघु-सप्तिष के तारे उत्तर दिशा में अजगर की लपेट के नीचे देख पड़ते हैं। उत्तर से कुछ पूर्व की ओर सिफियस के तीन तारे क्षितिज के पास ही देख पड़ते हैं।

उत्तर-पूरब — इस दिशा में क्षितिज के पास ही हंस मण्डल के तारे देख पड़ते हैं। यहाँ से लेकर पूरब-दिक्खन के कोने तक एक चमकती हुई सड़क सी दिखाई पड़ती है। इसी को आकश-गंगा कहते हैं। इसमें अनिगनत तारे आरिम्भिक दशा में हैं। हंस के उपर बहुत ही चमकीला तारा अभिजित है। प्रथम श्रेणी का यह तीसरा तारा है। इसी के बगल में पूरब की ओर अजगर का मुख है।

पूरब—िक्षितिज के पास ही कुछ उत्तर की ओर हटकर श्रवण नक्षत्न के तीन तारे हैं जिसके बीच का तारा बहुत चमकीला और प्रथम श्रेणी का है। श्रवण के ऊपर खस्वस्तिक और क्षितिज के बीचोबीच हिरकुलेश पुंज है जिसके सभी तारे मन्द ज्योति के हैं। हिरकुलेश पुंज के कुछ ही ऊपर ५, ७ तारे मुकुट के आकार के देख पड़ते हैं। इसके तारे भी मन्द ज्योति के हैं। इसके और ऊपर खस्वस्तिक के पास स्वाती पुंज है जिसका स्वाती नामक तारा प्रथम श्रेणी का चमकीला तारा है रङ्ग में कुछ-कुछ लाल है।

पूरब-दक्षिण—इस समय इस दिशा में वृश्चिक राशि के तारे अपनी अपूर्व छटा से आकाश को शोभायमान कर रहे हैं। ऐसा जान पड़ता है मानों एक बड़ा भारी बिच्छू आकाश में लटक रहा है जिसका मुख अनुराधा नक्षत्र के तीन तारों से बना हुआ है और पेट में ज्येष्ठा नक्षत्र के तीन तारे लटक रहे हैं। बीच वाला तारा भी प्रथम श्रेणी का और कुछ-कुछ लाल है। बिच्छू का डंक दक्खिन की ओर फैला हुआ

है जिसमें बहुत से छोटे-छोटे तारे चमक रहे हैं। क्षितिज के पास ही मूल नक्षत्र के तारे भी पास ही पास देख पड़ते हैं। कुछ पूरब की ओर परन्तु क्षितिज के पास ही पूर्वाषाढ़ नक्षत्र के तारे देख पड़ते हैं। मूल और पूर्वाषाढ़ के तारे धनुराणि में हैं जो पूरा उदय नहीं हुआ है। पूर्वाषाढ़ के ऊपर चित्र में मङ्गल ग्रह के दो स्थान दिखलाये गये हैं परन्तु अब वह यहाँ नहीं देख पड़ेगा। अनुराधा के ऊपर विशाखा नक्षत्र के दो तारे दहने बायें फैले हुए देख पड़ते हैं। ये बहुत चमकीले नही हैं परन्तु बड़े महत्व के हैं।

दक्षिण—इस दिशा में क्षितिज के पास ही सेन्टोरी पुंज के दो तीन तारे प्रथम श्रेणी के हैं। ये इतने दिक्खन हैं कि हम काशी, प्रयाग निवासियों को एक घन्टे से अधिक नहीं दिखाई पड़ते। लखनऊ वालों को इससे भी कम समय तक देख पड़ते हैं। अलीगढ़, बरेली वालों को किठनाई से देख पड़ेंगे और इससे भी उत्तर रहने वालों को नहीं देख पड़ेंगे। कुछ पिन्छम की ओर क्षितिज के पास ही दूसरी श्रेणी के चार तारे पास ही पास देख पड़ते हैं। यह भी एक घन्टे से अधिक नहीं देख पड़ते।

खस्वस्तिक और दक्षिण क्षितिज के मध्य से कुछ और ऊपर प्रथम श्रेणी का चित्रा तारा है जो अपनी स्थिति के कारण बड़े महत्व का है। यह प्रायः क्रान्तिवृत्त पर है। आज से कोई सवा सोलह सौ वर्ष पहले शरद सम्पात इसी तारे के पास होता था अर्थात् जब सूर्य यहाँ पहुँचता था तब वह दक्षिण गोल में जाता था। आजकल शरद सम्पात इस तारे से २२ अंश ४० कला के लगभग पिष्ठिम हो गया है और उस जगह है जहाँ १२ वें नक्षत्र के पास श अक्षर लिखा हुआ है। महाराष्ट्र प्रान्त में इसी तारे के सम्बन्ध में बड़ा वाद-विवाद चल रहा है। जो लोग कहते हैं कि अश्विनी नक्षत्र अथवा मेष राशि का आरम्भ उस बिन्दु से माना जाना चाहिए जिससे चित्रा तारा ठीक १०० अंश दूर है वे लोग चैत्र पक्ष के कहलाते हैं। इस पक्ष के समर्थंक आचार्य वेंकटेश बापू जी केतकर तथा अन्यान्य सज्जन हैं। इनके विरुद्ध एक दूसरा पक्ष है जिसके समर्थंक लोकमान्य तिलक भी थे। इनका मत है कि अश्विनी का आरम्भ स्थान वह बिन्दु है जिससे चित्रा तारा १०४, अंश के लगभग दूर है। यह विन्दु रेवती नक्षत्र में है (देखो भाद्रपद मास का चित्र)। इसीलिए इस पक्ष को रैवत पक्ष कहते हैं।

चित्रा से पिच्छम कुछ नीचे की ओर हस्त नक्षत्र के ५ तारे हाथ की अंगुलियों की तरह फैंले हुए देख पड़ते हैं। हस्त के ऊपर कन्या राशि के कई मन्द-मन्द तारे देख पड़ते हैं। नीचे की ओर के दो-तीन तारे जो प्रायः सीधी रेखा में हैं क्रान्तिवृत्त के पास ही प्रायः उसी के समानान्तर देख पड़ते हैं। इस रेखा के पिच्छम सिरे पर जो तारा है उसी के पास आजकल शरद सम्पात विन्दु है, इसलिये जब सूर्य यहां आता है तब वह दक्षिण गोल में जाता है। इसी से चित्रा तारा २३ अंश के लगभग दूर है।

दक्षिण पिच्छम—इस दिशा के आकाश में कोई महत्व के तारे नहीं हैं। बहुत मन्द-मन्द तारों की एक वक्र रेखा चित्रा और हस्त नक्षत्रों के नीचे से होती हुई पिच्छम दिशा तक फैली हुई है जिसके पिच्छमी सिरे पर एक तारा कुछ चमकीला है।

पिच्छम—क्षितिज के पास प्रक्वा नामक तारा देख पड़ता है। इससे उत्तर की ओर कई मन्द-मन्द तारे एक वक्र रेखा में देख पड़ते हैं जिसके उत्तरी छोर पर दो प्रथम श्रेणी के तारे हैं। यही पुनर्वसु नक्षत्र के दो तारे हैं। प्रक्वा से पुनर्वसु तक मन्द-मन्द तारों की जो वक्र रेखा बन जाती है वह मिथुन राशि है। प्रश्वा के ऊपर बहुत मन्द-मन्द तारों का एक वक्र है जिसे कर्क राशि कहते हैं। यह ठीक पच्छिम की ओर देख पड़ता है। इससे ऊपर कुछ ही पच्छिम की ओर हटकर खस्वस्तिक और क्षितिज के बीचोबीच सिंह राणि के तारे अपनी अपूर्व छटा दिखा रहे हैं। सिंह की गर्दन नीचे की ओर लटकी हुई है जिसमें ६, ७ तारे सहज ही देखे जा सकते हैं जिनका आकार हँसिया की तरह जान पड़ता है। दक्खिन वाला अथवा बायीं ओर वाला तारा कुछ कुछ लाल है और प्रथम श्रेणी का है। इसी को मघा का योग तारा या केवल मघा तारा कहते हैं। यह प्रायः क्रान्तिवृत्त पर है इसलिए बड़े महत्व का है। इससे दाहिने उत्तर की ओर एक और तारा है जो चमक में मघा से कुछ कम है परन्तु इतना चमकीला अवश्य है कि पूर्णमासी की रात में भी देखा जा सकता है! मघा के ऊपर दो तारे दाहिने बायें चमकते हुए देख पड़ते हैं। ये पूर्वा फाल्गुनी नक्षत्र के तारे हैं और सिंहराशि की कमर में हैं। सिंह राशि की पूर्छ में पूर्वाफाल्गुनी के कुछ और ऊपर उत्तराफाल्गुनी नक्षत्र का अकेला तारा है। इस प्रकार यह प्रकट है कि पच्छिम दिशा में दो राशियों के तारे अपनी चमक से सहज ही लोगों को आकर्षित कर सकते हैं; केवल कर्कराणि के तारों को मिथुन और सिहराणियों के बीच कुछ देक्खिन की ओर ध्यान से देखना पड़ता है।

उत्तर पिच्छम — इस दिशा में क्षितिज के पास प्रजापित मण्डल के केवल प्रजापित नाम का तारा देख पड़ता है। ब्रह्महृदय तारा कुछ पहले अस्त हो गया है। इसके सिवा क्षितिज के पास कोई चमकीला तारा अथवा तारासमूह नहीं है। बहुत ऊंपर पहले बतलाये हुए सप्तर्षिमण्डल के तारे देख पड़ते हैं। सप्तर्षिमण्डल के दो ध्रुव-सूचक तारों क्रतु और पुलहकी रेखा में दिक्खन की ओर एक तारा है। इससे और दिक्खन परन्तु पूर्वाफाल्गुनी के उत्तर दोनों के बीच में बहुत मन्द-मन्द तारे सर्पाकार देख पड़ते हैं और पुराणों में प्रसिद्ध नहुष राजा की याद दिलाते हैं जो अगस्त ऋषि के शाप से सर्प बन गया था।

इस प्रकार ज्येष्ठमास के आकाश चित्र का वर्णन पूरा हुआ।

#### भाद्रपद मास का आकाश चित्र

सिर के ऊपर-—इस समय तीन प्रसिद्ध नक्षत्रमण्डल खस्वस्तिक के आस-पास देख पड़ते हैं। श्रवणमण्डल के तीन तारे प्रायः यामोत्तरवृत्त पर खस्वस्तिक से कुछ दिक्खन हटे हुए देख पड़ते हैं। इसी के पास धनिष्ठा नक्षत्र के चार तारे बहुत पास-पास परन्तु मन्द ज्योति के हैं। यह नक्षत्र ऐतिहासिक दृष्टि से बड़े महत्व का है। वेदांग-ज्योतिष-काल में जब सूर्य यहाँ पहुँचता था तभी उत्तरायण का आरम्भ होता था।

खस्वस्तिक के पास ही एक मन्द तारा है जो हंस की पूँछ का अन्तिम तारा है। इससे उत्तर पूर्व दिशा में एक ही रेखा में दो और तारे हैं जो इससे अधिक चमकीले हैं परन्तु उत्तर वाला इनमें सबसे अधिक चमकीला है। बीच वाले तारे के अगल-बगल पहली रेखा से समकोण बनाते हुए प्रायः एक ही रेखा में दो-तीन तारे और देख पड़ते हैं जो हंस के पंख की तरह जान पड़ते हैं। यह हंस आकाशगंगा में पंख फैलाये तैरता हुआ जान पड़ता है। हंस के पच्छिम अभिजित नक्षत्र है जिसका सबसे चमकीला तारा भी अभिजित नाम से प्रसिद्ध है। यह आकाशगङ्गा से बाहर पच्छिम की ओर है। चमक में इस तारे का स्थान तीसरा है।

आकाशगङ्गा—यह चित्र में नहीं दिखलाई गई है परन्तु इस समय इसका दृश्य बहुत ही मनोरम है। इस समय यह उत्तर-पूर्व क्षितिज से दक्षिण-पिन्छम क्षितिज तक फैली हुई है। उत्तर-पूर्व दिशा में इस समय परशु या पारसीक मण्डल उदय हो रहा है। वहीं से आकाशगङ्गा का भी आरम्भ देख पड़ता है जो राह में काश्यप मण्डल को नहलाती हुई सिफियस के बगल से होती हुई हंस को अच्छी तरह शराबोर कर देती है। हंस के उत्तर वाले तारे से ही इसकी दो शाखायों हो जाती हैं जो प्रायः समानान्तर दिशा में आगे बढ़ती हुई दक्षिणपिन्छम क्षितिज के पास फिर मिलती हुई जान पड़ती हैं। पूर्ववाली शाखा श्रवण नक्षत्र को पिरप्लावित करती हुई धनु-राशि के मूल और पूर्वाषाढ़ नक्षत्रों को लीन करती हुई क्षितिज में गुप्त हो जाती है। पिन्छमवाली शाखा में चमकीले तारे बहुत कम हैं। दक्षिण-पिन्छम क्षितिज के पास चृश्चिक के डंक के तारों को डुबाती हुई यह भी गुप्त हो जाती है। ज्येष्ठा नक्षत्र इस शाखा के पिन्छमी तट पर देख पड़ता है।

उत्तर—लघु सप्तिष के तारे ध्रुव से पिच्छम की ओर फैले हुए हैं। लघु सप्तिष के कुछ और पिच्छम अजगर लटका हुआ देख पड़ता है जिसके मुख के चार तारे अभिजित के पास तक फैले हुए देख पड़ते हैं। अजगर की पूंछ के पास सप्तिष मण्डल के ध्रुव-सूचक तारे उत्तर और उत्तर-पिच्छम दिशाओं के बीच क्षितिज के पास ही देख पड़ते हैं। इस सप्तिष मण्डल के अन्य तारे उत्तर-पिच्छम दिशा में देख पड़ते हैं।

ध्रुवतारा के पूरब कुछ ऊपर की ओर सिफियस के ४ मंद तारे हैं जिसके और पूरब काश्यप मण्डल के तारे अंग्रेजी के डबलू (W) अक्षर का आधार बनाते हुए देख पड़ते हैं। काश्यप मण्डल से नीचे उत्तर-पूर्व दिशा में परशु या पारसीक मण्डल के तारे क्षितिज के पास ही हैं।

पूर्व — पूर्व और उत्तर-पूर्व दिशाओं के बीच क्षितिज के पास ही अश्विनी नक्षत्र के तीन तारे उदय होते हुए देख पड़ते हैं। इसके ऊपर अंतरमदा (Andromeda) का वक्र देख पड़ता है जिसका आरम्भ पारसीक मण्डल के पास से होता है। इस वक्र पर पूर्वाभाद्रपद और उत्तरभाद्रपद नक्षत्रों के उत्तरवाले तारे हैं। इन दो नक्षत्रों के दो-दो तारे मिलकर एक वर्गाकार बनाते हैं जिसे भाद्रपदावर्ग अथवा (square of Pegasus) कहते हैं। वर्ग के नीचे वाले दो तारे उत्तराभाद्रपद नक्षत्र में हैं और ऊपर वाले तारे पूर्वाभाद्रपद नक्षत्र में हैं। उत्तराभाद्रपद के तारों की रेखा की सीध में दिक्खन की ओर बढ़ने पर प्रायः उतनी ही दूरी पर जितनी दूरी पर ये दो तारे आपस में हैं वसंत-संपात विन्दु है जहाँ क्रान्तिवृत्त और विषुवद्वृत्त एक दूसरे को काटते हुए जान पड़ते हैं। जब सूर्य यहाँ देख पड़ता है तभी वसंत ऋतु का आरम्भ होता है और सूर्य उत्तर गोल में आता है। इसी दिन दिन रात समान होते हैं और इसी समय से दिन बड़ा और रात छोटी होने लगती है।

पूर्व-दक्षिण - इस दिशा में चमकीले तारे बहुत कम हैं। ज्येष्ठ के महीने में इस दिशा में जितने तारे थे वे सब इस महीने में दक्षिण-पच्छिम दिशा में हो गये हैं। क्षितिज के पास एक प्रथम-श्रेणी का तारा (Fomalhaut) अवश्य देख पड़ता है जिसे हिन्दी में कुम्भज कहना उचित प्रतीत होता है यद्यपि कुम्भज का पर्याय अगस्त्य तारा इससे बहुत भिन्न है। इसका नाम कुम्भज मैंने दो कारणों से रखा है। एक कारण तो यह है कि यह कुम्भ राशि के पास है, दूसरा कारण यह है कि यह ७,५ बजे संध्या के समय प्रायः आश्विन के महीने में दिखाई देने लगता है जब वर्षा ऋतु का अन्त होता है। जबिक अगस्त्य नामक तारे का उदय वर्षा ऋतु के ठीक मध्य में होता है और प्रातःकाल केवल थोड़ी देर तक देख पड़ता है। कुम्भज से कुछ

और दक्षिण की ओर तीन तारे समकोण तिभुज के तीन कोण विन्दु बनाते हुए देख प्राप्त के प्राप्त के तीन कोण विन्दु बनाते हुए देख प्राप्त के स्वाप्त के स्वप्त के स्वाप्त के स

कुम्भज के ऊपर कुछ पूरब की ओर हटे हुए कुम्भराशि के मन्द मन्द तारे हैं। सारस के ऊपर और श्रवण नक्षत्न के नीचे दोनों के बीच में मकरराशि के मन्द तारे हैं।

दक्षिण—इस दिशा में इस समय क्षितिज के पास कोई चमकीले तारे नहीं हैं। श्रवण नक्षत्र बहुत ऊपर खस्वस्तिक के पास देख पड़ता है।

दक्षिण-पिच्छम — जैसे ज्येष्ठ के महीने में दक्षिण-पूर्व दिशा वृश्चिक और धनु राशियों के तारों से शोभायमान होती है इसी तरह इस महीने में दक्षिण-पिच्छम दिशा इन्हीं दो राशियों के तारों से जगमगा रही है। यहाँ विशेषता यह है कि इस समय धनुराशि के सभी तारे, तथा पूर्वाषाढ़ और उत्तराषाढ़ नक्षत्रों के भी तारे दिखाई पड़ रहे हैं। बिच्छू के और पिच्छम क्षितिज के पास विशाखा नक्षत्र के तारे भी दिखाई देते हैं।

पिछिम—इस दिशा में इस समय कोई तारे विशेष महत्व के नहीं हैं। विशाखा के तारे कुछ दिक्खन हट कर हैं। स्वाती का तारा कुछ उत्तर की ओर हटा हुआ है परन्तु यह कहा जा सकता है कि प्रायः इसी दिशा में स्वाती का तारा है। स्वाती मण्डल के ऊपर मुकुट और मुकुट के ऊपर हिरकुलेश मण्डल के मन्द मन्द तारे हैं जिनकी चर्चा ज्येष्ठ मास के आकाश चित्र के पूरब दिशा के वर्णन में अच्छी तरह की जा चुकी है।

## मार्गशीर्ष मास का आकाश चित्र

इस मास में आकाश बहुत स्वच्छ रहता है। वैशाख, जेठ महीनों की धूल और सावन भादों के बादल कहीं देख नहीं पड़ते और न माघ, फागुन के कुहरा से ही दृष्टि को बाधा पहुँचती है। इसलिए इस महीने के आकाश-चित्र से ज्ञान और मनो-रंजन दोनों होते हैं। इस महीने के आकाश में पूरब दिशा में बहुत से नये तारे और तारा समूह देख पड़ते हैं जिनकी चर्चा प्राचीन साहित्य में भी अनेक स्थलों पर की गयी है।

उत्तर—क्षितिज के पास लघु सप्तिषि के तारे लटके हुए देख पड़ते हैं। इस समय इनमें ध्रुव तारा सबसे ऊपर है। लघु सप्तिषें के ऊपर सिफियस के तीन मन्द तारे पिन्छम की ओर फैंले हुए देख पड़ते हैं। क्षितिज से जितने ऊपर ध्रुव तारा है, ध्रुव तारा से उतने ही ऊपर काश्यप मण्डल अंग्रेजी के एम् (M) अक्षर के आकार का देख पड़ता है। इसके चार बड़े तारे यामोत्तर वृत्त को लाँघकर पिन्छम की ओर चले गये हैं, केवल एक तारा यामोत्तरवृत्त से कुछ ही पूरब है। काश्यप मण्डल के ऊपर अन्तरमदा का वक्र है जिसका केवल एक तारा अब यामोत्तर-वृत्त से पूरव है और सब पिच्छम की ओर चले गये हैं।

सिर के ऊपर -- अश्वनी नक्षत्र बिलकुल सिर पर देख पड़ता है।

उत्तर पूरब इस दिशा में कुछ पूरब की ओर और हटकर पुनर्वसु के दो तारे तदय हो चुके हैं। इनके ऊपर ठीक उत्तर-पूर्व दिशा में प्रजापित मण्डल चमक रहा है जिससे पाँच मुख्य तारे पंचभुज क्षेत्र बनाते हुए जान पड़ते हैं। इस मण्डल के उत्तर वाले दो तारे बहुत तेजवान हैं और नीचे ऊपर देख पड़ते हैं। नीचे वाले तारे प्रजापित और ऊपर वाले को ब्रह्महृदय कहते हैं। चमक में इसका स्थान चौथा है। आकाश में सबसे चमकीला तारा लुब्धक है जो इस समय पूर्व दिशा से कुछ दिक्खन है और क्षितिज के पास ही देख पड़ता है। दूसरा तारा अगस्त्य है जो अभी क्षितिज के ऊपर नहीं आया है। तीसरा तारा अभिजित है जो उत्तर-पिच्छम क्षितिज के पास देख पड़ता है। ब्रह्महृदय के सम्मुख पंचभुज क्षेत्र के दिखन कोने पर अग्नि नामक तारा है।

प्रजापित मण्डल के ऊपर पारसीक मण्डल या परशुमण्डल है जिसके दक्षिण सिरे पर कृत्तिका नक्षत्न के ६ तारे पास ही पास देख पड़ते हैं। पारसीक मण्डल के ऊपर प्रायः सिर पर अश्विनी नक्षत्न के तीन तारे हैं जिनमें दो बड़े हैं।

पूर्व — इस दिशा में प्रश्वा नामक प्रथम श्रेणी का तारा उदय हो नुका है परन्तु क्षितिज के बिल्कुल पास है। इससे कुछ दक्षिण हटकर क्षितिज के पास ही लुब्धक अपनी दिव्य ज्योति से चमक रहा है। लुब्धक और प्रश्वा के ऊपर प्रसिद्ध का आग्रहायण मण्डल (Orion) है जो अपनी दिव्य ज्योति, आकार और प्रसिद्धि के कारण अत्यन्त प्राचीन काल से महत्वपूर्ण समझा जाता है। लोकमान्य तिलक ने इसी के सूक्ष्म विचार से अपने प्रसिद्ध ग्रन्थ ओरायन (Orion) में सिद्ध किया है कि वेद के जिस मंत्र में इसकी चर्चा की गयी है वह आज से कम से कम ६००० वर्ष पहले प्रकाशित हुआ होगा। इसको कालपुरुष भी कहते हैं। इसकी चर्चा यूनानी और पारसी साहित्य में बहुत आलंकारिक भाषा में की गयी है। इस मण्डल के बीच में तीन चमकीले तारे प्रायः एक ही रेखा में पास ही पास देख पड़ते हैं जिन्हें इल्वक कहते हैं। इनमें सबसे ऊपर वाला तारा प्रायः विषुवदवृत्त पर है इसलिए क्षितिज के जिस विन्दु पर यह तारा उदय होता है वही ठीक पूर्व दिशा है और जहाँ अस्त स्नेता है वही पच्छिम दिशा है। आग्रहायण के चारों कोनों पर चार तारे अपनी अपूर्व छटा दिखलाते हैं। इनमें उत्तरवाला नीचे का तारा कुछ कुछ लाल रंग का

देख पड़ता है। इसे ही आर्द्रा नक्षत्न का योग तारा कहते हैं। इसके अपरवाला तारा मृगिशरा नक्षत्न का योग तारा कहलाता है। दिक्खन की ओर का ऊपरवाला तारा भी प्रथम श्रेणी का है। गाँववाले इस मण्डल को हन्नाहन्नी कहते हैं और जाड़े की रात में इसकी स्थिति से समय का पता लगाते हैं। आग्रहायण मण्डल के दिक्खन कई तारे मंद ज्योति के हैं जिनसे शशक का आकार बना हुआ जान पड़ता है। इसीलिए इनको शशक (Leporis) कह सकते हैं।

आग्रहायण के ऊपर कुछ उत्तर हटकर रोहिणी नक्षत्र है जिसका नीचे वाला तारा प्रथम श्रेणी का कुछ कुछ लाल रंग का है। इसी रंग के कारण इसका नाम रोहिणी पड़ा। रोहिणी नक्षत्र के ५ तारों से जो आकार बनता है वह अङ्गरेजी के (V) अक्षर के सदृश होता है। रोहिणी नक्षत्र के उत्तर प्रजापित मंडल और ऊपर कुछ उत्तर की ओर कृत्तिका पुंज है जिसे गाँव वाले कचपिचया कहते हैं। इससे भी रात को समय जानने का काम लिया जाता है। कृत्तिका के ऊपर प्रायः शिर पर अश्वनी नक्षत्र है।

जिन तारापुंजों की चर्चा इस समय की गयी है और जो इस समय पूर्व दिशा में देख पड़ते हैं जाड़े की ऋतु में रात भर दिखाई देते हैं इसलिए इनको शीतकाल के नक्षत्र (Winter constellations) कहते हैं।

पूर्व-दक्षिण-इस दिशा में कोई चमकीले तारे नहीं देख पड़ते। शशक कुछ पूरब है जिसकी चर्चा पहले हो चुकी है।

दक्षिण—इस दिशा में क्षितिज के पास तीन तारों का पुंज है जिसे अङ्गरेजी में फीनिक्स कहते हैं। बहुत ऊपर तिमिमंडल देख पड़ता है जिसका मुँह ह्वेल मछली के आकार का नीचे की ओर लटका हुआ और फैला हुआ जान पड़ता है। इसके तारे सभी धीमी ज्योति के हैं।

दक्षिण-पिच्छम — इस दिशा में इस समय सारस और कुम्भज या दूसरा अगस्त देख पड़ते हैं। दूसरे की चर्चा पहले की जा चुकी है।

पिच्छम — दक्षिण और पिच्छम दिशाओं के बीच क्षितिज के पास मकर राशि के मन्द मन्द तारे फैले हुए हैं। इनके ऊपर कुम्भ राशि के तारे भी देख पड़ते हैं।

पिच्छम—इस दिशा में क्षितिज के पास ही श्रवण नक्षत्र के तारे देख पड़तें हैं। श्रवण के ऊपर कुछ उत्तर हटकर धनिष्ठा के तारे हैं। श्रवण के बहुत ऊपर पूर्वा भाद्रपद और उत्तरा भाद्रपद के तारे हैं जिनका वर्गाकार भी बहुत ही साफ-साफ देख पड़ता है। वर्गाकार क्षेत्र के नीचेवाली भुज के दो तारे पूर्वाभाद्रपद और ऊपर वाले भुज के दो तारे उत्तरा भाद्रपद के तारे कहलाते हैं।

उत्तर-पिन्छम — इस दिशा में अभिजित नक्षत्र क्षितिज के पास ही देख पड़ता है। अभिजित के ऊपर हंसमंडल के तारे हैं।

इससे और उत्तर क्षितिज के पास अजगर के मुख के कुछ तारे देख पड़ते हैं।

आकाश-गंगा — इस समय आकाशगंगा पूर्व क्षितिज के पास से उत्तर-पिच्छिम क्षितिज तक फैली है। पूर्व क्षितिज में यह प्रश्वा को उत्तर तट पर और लुब्धक को दिक्खन तट पर छोड़ती हुई आग्रहायण के उत्तर, अग्नि और ब्रह्महृदय के बीच से होती हुई पारसीक मंडल और काश्यप मंडल के मध्य हंसमंडल के पास दो शाखाओं में बँटती हुई और श्रवण को दिक्खन तट पर छोड़ती हुई पिच्छम और उत्तर-पिच्छम क्षितिज में विलीन हो जाती है।

### फाल्गुन मास का आकाशचित्र

सिर पर—मिथुनराणि इस समय ठीक सिर पर है। पुनर्वसु के दोनों तारे प्रायः खस्वस्तिक पर और प्रश्वा कुछ दिक्खन है।

उत्तर — लघुसप्तिष ध्रुवतारा से पूर्व की ओर फैला हुआ है। ध्रुवतारा से पिच्छम सिफियस के तीन तारे हैं जिनमें से एक क्षितिज से बिल्कुल मिला हुआ है। लघुसप्तिष के पूर्व अजगर की लपेट है जिसका मुँह अभी क्षितिज से नीचे है।

उत्तर-पूर्वे - इस दिशा में सप्तर्षि मंडल के सातों तारे दिखाई पड़ रहे हैं। सप्तर्षि के ऊपर सर्पाकार मंद-मंद तारे हैं।

उत्तर-पूर्व और पूर्व दिशाओं के बीच क्षितिज के पास ही कुछ कुछ लाल रंग का स्वाती तारा है।

पूरब इस दिशा में क्षितिज के पास कन्या राशि के तारे दिखाई पड़ रहे हैं। अभी चित्रा उदय नहीं हुआ है। कन्या राशि के ऊपर सिंहराशि के सब तारे दिखाई पड़ रहे हैं। नीचे वाला अकेला तारा उत्तराफाल्गुनी नक्षत्र का है। इसके ऊपर दो तारे पूर्वाफाल्गुनी नक्षत्र के हैं। पूर्वाफाल्गुनी के ऊपर मघा नक्षत्र के तारे हंसिया के आकार के देख पड़ते हैं। इस हंसिया के नीचे के दो तारे बहुत चमकीले हैं जिनमें दिक्खनवाला तारा मघा का योगतारा है। यह भी कुछ कुछ लाल रंग का देख पड़ता है।

हँसिया के ऊपर बहुत मंद-मंद तारे हैं। उत्तरवाले तारों को पुष्यनक्षत्र और दिन्खन वालोंतारों को आश्लेषा नक्षत्र कहते हैं। यहीं कर्कराशि भी है। पुनर्वंसु और मधा के बीच में जितने मंद-मंद तारे हैं सभी कर्कराशि में कहें जा सकते हैं।

पूर्व और पूर्व-दक्षिण दिशाओं के बीच ४,५ तारे क्षितिण के पास ही देख पड़ते हैं। ये हस्तनक्षत्र के तारे हैं।

पूर्व क्षितिज से लेकर सिर के ऊपर तक वरन् कुछ और पिच्छम तक जितने नक्षत्त क्रान्तिवृत्त के पास देख पड़ते हैं उनको वर्षा के नक्षत्र कहते हैं। इसलिए नहीं कि ये वर्षा ऋतु में देख पड़ते हैं वरन् इसलिए कि जब सूर्य इन नक्षत्रों में रहता है तभी यहाँ वर्षा होती है। वर्षा के नक्षत्रों के नाम क्रमानुसार यह है:—आर्द्री, पुनर्वसु, पुष्य, आश्लेषा, मघा, पूर्वा फाल्गुनी, उत्तरा फाल्गुनी, हस्त और चित्रा।

पूर्व-दक्षिण - इस दिशा में कोई प्रसिद्ध तारा इस समय नहीं देख पड़ता।

दक्षिण — इस दिशा में क्षितिज के पास कई तेजवान तारों का समूह है जो जहाज के आकार का देख पड़ता है इसीलिए इसको नौका पुंज (Argo Navis) कहते हैं। इस समूह का प्रधान तारा अगस्त यामोत्तरवृत्त से पिच्छम हो गया है और क्षितिज के पास देख पड़ता है। चमक में इसका स्थान दूसरा है। पहला स्थान लुब्धक को प्राप्त है जो इससे ठीक ऊपर देख पड़ता है। नौका पुंज के ऊपर लुब्धक मंडल है।

पिछिम दक्षिण—इस दिशा में क्षितिज के पास कोई चित्ताकर्षक नक्षत्र नहीं है। कुछ ऊपर शशक और इससे भी ऊपर प्रसिद्ध आग्रहायण मंडल है। आग्रहायण मंडल के ऊपर प्रायः सिर पर मिथुन राशि के तारे हैं।

पिछिम—इस दिशा में कुछ उत्तर को हटकर अश्विनी नक्षत्न क्षितिज के पास ही हैं। इससे ऊपर २, ३ बहुत मंद तारे हैं जिसे भरणी नक्षत्न कहते हैं। भरणी से कुछ और उत्तर तीन तारे तिकोण बनाते हुए देख पड़ते हैं। भरणी के ऊपर कुछ पिछिम की ओर कृत्तिका नक्षत्न है। कृत्तिका के कुछ ऊपर और पिछिम रोहणी नक्षत्न है। कृत्तिका से उत्तर पारसीक मंडल है इन दोनों नक्षत्नों के ऊपर प्रजापित मंडल है जिसका अग्नि तारा कृत्तिका के ऊपर और ब्रह्महृदय पारसीक के ऊपर है। ब्रह्महृदय के ऊपर प्रजापित का तारा है। पारसीक और प्रजापित मंडलों के उत्तर वाले तारे ब्रह्महृदय, प्रजापित आदि उत्तर पिछिम दिशा में देख पड़ते हैं।

विकोण के उत्तर अंतरमदा के कुछ तारे क्षितिज के पास देख पड़ते हैं।

उत्तर पिन्छम — इस दिशा में पारसीक और प्रजापित मंडल के उत्तर वाले तारे हैं जिनकी चर्चा अभी हो चुकी है। इस दिशा से कुछ उत्तर और हटकर काश्यप मंडल के तारे क्षितिज के पास हैं। आकाश-गंगा—इस समय उत्तर पश्चिम के कोने से दिक्खन क्षितिज तक कैली हुई है। उत्तर-पश्चिम क्षितिज से आरम्भ कर के इसमें या इसके आसपास कश्यप, पारसीक, प्रजापित, आग्रहीयण, लुब्धक मंडल और नौका पुंज के तारे हैं।

इन चार मासों के आकाश चित्रों और इनके वर्णनों से आकाश के सभी सभी प्रधान तारों और तारासमूहों की जानकारी की जा सकती है। इनकी सहायता से रात्नि में जब आकाश निर्मल हो दिशा, देश और काल का ज्ञान सहज ही हो सकता है।

इस प्रकार नक्षत्रग्रहयुत्यधिकार नामक आठवें अध्याय की विज्ञान मीर्घ्य समाप्त हुआ।

#### नवम अध्याय

# उदयास्ताधिकार

## (संक्षिप्त वर्णन)

[ 9 श्लोक—सूर्य के निकट आ जाने के कारण ग्रहों और नक्षत्नों के अदृश्य होने का विचार । २-३ श्लोक—ग्रहों के उदय और अस्त होने की दिशा । ४-५ श्लोक—ग्रहों का कालांश जानने की रीति । ६-६ श्लोक— ग्रहों के परम कालांश । १०-११ श्लोक—यह जानने की रीति कि किसी इष्टकाल में उदय या अस्त होने को कितने दिन शेष हैं या बीत गये हैं । १२-१५ श्लोक—किस तारे का क्या परम कालांश है । १६-१७ श्लोक—तारे के दृश्य या लोप होने के दिन को जानने की रीति । १८ श्लोक—उन तारों के नाम जो कभी अदृश्य नहीं होते ]

इस अध्याय में यह बतलाया गया है कि ग्रहों और तारों का उदय और अस्त कब होता है और कैंसे जाना जाता है। यहाँ उदय और अस्त के अर्थ साधारण उदय और अस्त के अर्थों से भिन्न हैं। साधारणतः जब सूर्यं, चन्द्रमा इत्यादि पूर्वं क्षितिज के ऊपर आ जाते हैं तब इनका उदय समझा जाता है और जब ये पिच्छम क्षितिज के नीचे चले जाते हैं तब इनका अस्त समझा जाता है। यह पृथ्वी की दैनिक गित के कारण होता है जिसे पुराने आचार्य प्रवह-गित कहते थे। इसके सिवा जब ग्रह चन्द्रमा या तारे सूर्य के बहुत पास हो जाते हैं जिससे वे सूर्योदय के लगभग पूर्व क्षितिज के ऊपर आते हैं और सूर्यास्त के लगभग पिच्छम क्षितिज के नीचे चले जाते हैं तब भी वे अस्त कहे जाते हैं। ऐसी दशा में वे सूर्य के तीच्च प्रकाश के कारण देखे नहीं जा सकते। जिस समय वे सूर्य के निकट आने के कारण अदृश्य हो जाते हैं उस समय से वे अस्त समझे जाते हैं और जिस समय वे सूर्य से इतनी दूर हो जाते हैं कि सूर्योदय के कुछ पहले या सूर्यास्त के कुछ पीछे देख पड़ने लगते हैं उस समय उनका उदय समझा जाता है। इस अधिकार में इसी प्रकार के उदय अस्त की बातें बतलायी गयी हैं। पाश्चात्य ज्योतिषी इसको heliacal rising and setting कहते हैं।

अध्याय का प्रयोजन-

अयोदयास्तमययोः परिज्ञानं प्रकीत्यंते। दिवाकरकराक्रान्त मूर्तीनामल्पतेजसाम्।।१।। अनुवाद—(१) सूर्य के प्रकाश से आक्रान्त होने के कारण अथवा दब जाने के कारण अल्प प्रकाशवाले पिंडों का जो उदय अस्त होता है उसके जानने की रीति बतलायी जाती है।

विज्ञान भाष्य—इसकी व्याख्या ऊपर की जा चुकी है।
जदय और अस्त की दिशा—

सूर्यादभ्यधिकाः पश्चादस्तं जीवकुजार्कजाः।

**ऊनाः प्रागुदयं यान्ति शुक्रजौ विक्रणौ तथा** ॥२॥

ऊनाः विवस्वतः प्राच्यामस्तं चन्द्रज्ञभागंवाः ।

व्रजन्त्यभ्यविकाः पश्चादुदयं शोद्रयायिनः ॥३॥

अनुवाद—(२) जब गुरु, मंगल और शिन के भोगांश सूर्य के भोगांश से कुछ अधिक होते हैं तब इनका पिन्छम में अस्त होता है और जब इनके भोगांश से कुछ कम होते हैं तब इनका पूर्व में उदय होता है। इसी प्रकार वक्री शुक्र और बुध का भी उदय अस्त होता है, अर्थात् जब वक्री शुक्र और बुध के भोगांश सूर्य के भोगांश से अधिक होते हैं तब इनका पिन्छम में अस्त और कम होते हैं तब पूर्व में उदय होता है। (३) चन्द्रमा, (मार्गी) बुध और शुक्र के भोगांश सूर्य के भोगांश से कम होते हैं तब ये पूर्व में अस्त होते हैं अौर जब ये तीव्र गित के कारण सूर्य से कुछ आगे बढ़ जाते हैं तब पिन्छम में उदय होते हैं।

विज्ञान भाष्य इन दो श्लोकों में संक्षेप में यह बतलाया गया है कि सूर्य, चन्द्रमा, मंगल, बुध इत्यादि के भोगांशों से अथवा स्पष्ट स्थानों से मोटी रीति से कैंसे जाना जा सकता है कि कौन ग्रह किस दिशा में उदय या अस्त होगा। इस काम के लिए ग्रहों के दो भाग कर दिये गये हैं। एक भाग में गुरु, मंगल और शनि हैं जिनकी गिति सूर्य की गिति से मंद है और दूसरे भाग में बुध, शुक्र और चन्द्रमा हैं जिनकी गिति सूर्य की गित से तीब है। इनमें भी बुध और शुक्र की गितयों में विशेषता होने के कारण कुछ भिन्नता है।

गुरु, मङ्गल और शनि की अपेक्षा सूर्य अधिक चलता है इसलिए सूर्य ही गुरु, मङ्गल और शनि की और बढ़ता हुआ देख पड़ता है। जब सूर्य इनके इतना निकट पहुँच जाता है कि ये अदृश्य हो जाते हैं तब सूर्य के भोगांश से इनका भोगांश अधिक रहता है क्योंकि भोगांश की नाप पिन्छम से पूरब की ओर होती है। अदृश्य होने के पहले ये तीनों ग्रह सूर्यास्त के पीछे पिन्छम क्षितिज के पास ही देख पड़ते हैं और वहीं गोधूली प्रकाश की तीब्रता के कारण अदृश्य हो जाते हैं इसलिए कहा जाता है कि ये तीन ग्रह पिन्छम में अस्त होते हैं। कुछ दिन में जब सूर्य इनसे आगे

बढ़ जाता है और इनका भोगांश सूर्य के भोगांश से कम हो जाता है तब ये फिर पूर्व में सूर्योदय के कुछ पहले दिखलाई पड़ने लगते हैं। इसलिए कहा जाता है कि पूर्व में इनका उदय होता है।

जब वक्री बुध और शुक्र के भोगांश सूर्य के भोगांश से अधिक होते हैं तब ये सूर्यास्त के उपरान्त पिन्छम क्षितिज में देख पड़ते हैं और वहीं अदृश्म हो जाते हैं। कुछ दिन में ये ग्रह अपनी वक्र गृति के कारण सूर्य की दूसरी ओर बहुत शीघ्र चले जाते हैं और इनके भोगांश सूर्य के भोगांश से कम हो जाते हैं। ऐसी दशा में ये सूर्योदय के पहले पूर्व क्षितिज में फिर दीख़ के लगते हैं। इसलिए कहा जाता है कि वक्री बुध और शुक्र भी पिन्छम में अस्त और पूर्व में उदय होते हैं।

परन्तु चन्द्रमा तथा मार्गी बुध और शुक्र की ग्रति सूर्य की ग्रित से अधिक होती है इसलिए जब ये सूर्य की ओर बढ़ते हुए उसके पास इतना पहुँच जाते हैं कि अदुश्य हो जाते हैं तब इनके भोगांश सूर्य के भोगांश से कम होते हैं कोर ये पूर्व कि क्षितिज में ही सूर्योदय के पहले अदृश्य होते हैं। इसलिए कहा जाता है कि ये पूर्व में अस्त होते हैं। जब ये सूर्य के आगे बढ़ जाते हैं तब इनके भोगांश सूर्य के भोगांश से अधिक हो जाते हैं और सूर्यास्त के उपरान्त पिष्ठिम क्षितिज में दीख़ने लगते हैं। इसलिए कहा जाता है कि चन्द्रमा और मार्गी बुध और शुक्र पिष्ठम में उदय होते हैं।

### कालांश जानने की रीति-

सूर्यास्तकालिको पश्चात्प्राच्यामुदयकालिको। दिवाकरग्रहो कुर्यात् दृक्कर्माय ग्रहस्य तु ॥४॥ तयोलंग्नान्तरप्राणाः कालांशाः षष्टिमाजिताः। प्रतीच्यां षड्मयुतयोस्तद्वल्लग्नान्तरासवः ॥४॥

अनुवाद—(४) यदि पिन्छम में किसी ग्रह के उदय या अस्त होने का समय जानना हो तो अनुमान से जाने हुए दिन के सूर्यास्त काल के सूर्य और ग्रह को स्पष्ट करे और पूरब में किसी ग्रह के उदय या अस्त होने का समय जानना हो तो उस दिन के सूर्योदय-काल के सूर्य और ग्रह को स्पष्ट करे तथा ग्रह का दृक्कमं संस्कार करे। दृक्कमं संस्कृत ग्रह और सूर्य के उदय लग्नों के असुओं का अन्तर निकाले और इसको ६० से भाग दे तो ग्रह का पूर्व में उदय या अस्त सम्बन्धी कालांश ज्ञात होता है। यदि ग्रह का पिन्छम में उदय या अस्त सम्बन्धी कालांश जानना हो तो सूर्य और ग्रह के भोगांश में ६ राशि जोड़ने से जो आवे उनके लग्नों के असुओं के अन्तर को ६० से भाग देकर कालांश जानना चाहिए।

विज्ञान भाष्य सूर्य के उदय होने से जितने समय पहले कोई ग्रह पूर्व क्षितिज में आता है अर्थात् उदय होता है उस समय को उस ग्रह का कालान्तर कहते हैं। लग्न काल की गणना सूक्ष्मता के लिए असुओं में की जाती है और विश्वद-वृत्त की एक कला का उदय एक असु में होता है। इसलिए ६० काल का उदय ६० असुओं में होता है परन्तु ६० कला एक अंश के समान है। इसलिए सूर्य और ग्रह के उदय-कालों के अन्तर को जो प्राय असुओं में होता है और जिसे ५ वें श्लोक में लग्नान्तर-प्राण या लग्नान्तरासु कहा गया है ६० से भाग देने पर जो आता है उसको अंशों में समझ लेना चाहिए, इसी को ग्रह का कालांश कहते हैं।

पृष्ठ ५६१ में बतलाया गया है कि यह जानने के लिए कि ग्रह किस समय क्षितिज में लग्न होता है इसके स्पष्ट भीगांश में आक्ष और आयन दृक्कमं संस्कार करना चाहिए क्यों कि स्पष्टाधिकार के अनुसार ग्रह का जो भोगांश आता है उससे तो केवल यह मालूम होता है कि ग्रह अपनी कक्षा में कहाँ है। परन्तु ग्रह की कक्षा क्रान्ति-वृत्त से भिन्न होती है इसलिए जिस समय ग्रह का क्रान्तिवृत्त वाला विन्दु क्षितिज पर आता है उस समय ग्रह का बिम्ब क्षितिज पर नहीं वरन् अपने शर के अनुसार कुछ आणे या पीछे उदय होता है (देखो चित्र १०७, १०६) जिसका ज्ञान वृक्कमं संस्कार से ही होता है। इसीलिए चौथे श्लोक में पहले दृक्कमं संस्कार आणे करने को कहा गया है। दृक्कमं संस्कार करने पर जब ग्रह के क्षितिज पर का सक्रय ठीक ठीक ज्ञात हो जाय तभी यह जाना जा सकता है कि सूर्योदय से कितना सहले वह ग्रह पूर्व क्षितिज में लग्न होता है।

परन्तु जब ग्रह का उदय या अस्त पिष्ठम में होता है तब सूर्यास्तकालिक सूर्य और ग्रह का समय स्पष्ट किया जाता है क्यों कि तब यह जानने की आवश्यकता पड़ती है कि सूर्यास्त से कितने समय पीछे ग्रह का अस्त होता है। इस काम के लिए भी ग्रह में दृक्कम संस्कार की आवश्यकता पड़ती है जैसा कि उदय लग्न के समय की जाती है। अब दृक्कम संस्कृत ग्रह अथवा भास्कराचार्यजी के शब्दों में दृग्गह और सूर्य के अस्तलग्नासुओं का अन्तर जानना चाहिए अर्थात् यह देखना चाहिए कि जिस समय सूर्य अस्त होता है उस समय से कितने असु उपरान्त इष्ट ग्रह का बिम्ब पिष्ठम कितिज पर आता है। इन असुओं को ६० से भाग देने पर अस्त समय के कालांश अथवा अस्तांश का ज्ञान हो जाता है। परन्तु ५वें श्लोक के उत्तरार्ध में बतलाया गया है कि अस्तकालिक सूर्य और दृग्गह के भोगांशों में ६ राशि या १८० अंश जोड़ कर दोनों के लग्नासुओं का अन्तर निकाले। इसका कारण यह है कि जिस समय सूर्य अस्त होता रहता है उस समय पूर्व कितिज में क्रान्तिवृत्त का बह विन्दु लग्न

होता है जो सूर्य से १८० अंश आगे रहता है। इसी प्रकार जब दृग्ग्रह अस्त होता रहता है तब भी पूर्व क्षितिज में वह विन्दु लग्न रहता है जो दृग्ग्रह से १८० अंश आगे है। इसलिए यदि यह मालूम हो जाय कि सूर्य और दृग्ग्रह के अस्तकालों में पूर्व क्षितिज के लग्नों के उदयासुओं में क्या अन्तर होता है तो भी अस्तांश या कालांश का ज्ञान हो सकता है।

## ग्रहों के परम कालांश—

एकावशामरेड्यस्य तिथिसङ्ख्याऽकंजस्य कालांशा भूमिपुत्रस्य दश सप्ताधिकास्तथा।।६।। पश्चादस्तमयोऽष्टाभिः उद्य: प्राङ्महत्तया । प्रागस्तमुदयः पश्चादल्पत्वाद्दशभिः भुगो: ॥७॥ द्वादशिभ: एवं बुघो चतुर्दशभिरंशकः । शोद्रगतिश्चार्कात्करोत्यस्तमयोदयौ ॥५॥ वकी कालभागेद्रश्या न्यूनैरदर्शनाः। एभ्योऽधिकः भवन्ति लोके खचरा ्भानुभाग्रस्तमूर्तयः ॥६॥

अनुवाद — (६) गुरु का परमकालांश ११, शिन का १४ और मङ्गल का १७ है। (७) शुक्र का बिम्ब बड़ा देख पड़ने के कारण पिन्छम में अस्त होने का और पूर्व में उदय होने का परमकालांश द है परन्तु बिम्ब छोटा देख पड़ने के कारण इसके पूर्व में अस्त होने का और पिन्छम में उदय होने का परमकालांश १० है। (८) इसी प्रकार वक्री और शीघ्र गित वाला बुध जब सूर्य से १२ कालांश पर रहता है तब पिन्छम में उसका अस्त और पूर्व में उदय होता है। परन्तु इसका पूर्व में अस्त होने और पिन्छम में उदय होने का कालांश १४ है। (६) सूर्य के प्रकाश से ग्रस्त होने के कारण अथवा दब जाने के कारण यदि किसी ग्रह का किसी समय का कालांश उसके परमकालांश से अधिक हुआ तो उस समय वह ग्रह देख पड़ता है और कम हुआ तो नहीं देख पड़ता।

विज्ञान भाष्य — इन ग्लोकों में ग्रहों के कालांशों की वह सीमा बतलायी गयी है जिससे अधिक होने पर ग्रह देख पड़ते हैं और कम होने पर नहीं देख पड़ते। इसिलए इस सीमा को परमकालांश कहा जा सकता है। प्रत्येक ग्रह का परम-कालांश भिन्न है। इसका कारण यह है कि जिस ग्रह का बिम्ब बड़ा होता है वह सूर्य के पास होने पर भी सुगमतापूर्वक देखा जा सकता है और जिसका बिम्ब छोटा होता है वह कुछ कठिनाई से देखा जा सकता है। दूर के ग्रहों में वृहस्पति का बिम्ब सबसे बड़ा है इसिलए इसका परम कालांश ११

माना गया है अर्थात् यदि सूर्योदय से ११ अंश या ११० पल ४४ मिनट पहले वहस्पित उदय हो अथवा सूर्यास्त से इतना ही समय पीछे अस्त हो तो यह प्रातः-काल या सायङ्काल के संधि-प्रकाश में भी देखा जा सकता है। इसलिए जब वहस्पित का कालांश घटते घटते ११ हो जाता है तब यह पिच्छम क्षितिज में अदृश्य हो जाता है। इसके बाद जब इसका कालांश घटते घटते शून्य हो झाता है तब यह सूर्य के साथ उदय या अस्त होता है। इस समय से इसका कालांश बढ़ने लगता है और जब तक ११ अंश नहीं होता तब तक यह अदृश्य रहता है क्योंकि सूर्य के तीव्र प्रकाश में यह देखा नहीं जा सकता। इसी को साधारण बोलचाल में गुरु-आदित्य अथवा 'गुरु-बादिक' भी कहते हैं। यह अवधि साधारणतः १ महीने की होती है। इस अवधि में हिन्दू लोग विवाह, मुंडन इत्यादि कोई शुभ काम नहीं करते।

शिन का बिम्ब गुरु के बिम्ब से छोटा और मङ्गल के बिम्ब से बड़ा होता है इसलिए शिन का परमकालांश १५ और मङ्गल का १७ माना गया है। परन्तु शुभ कामों में इनके उदय अस्त का विचार नहीं किया जाता है।

शुक्र के परमकालांश प्र और १० माने गये हैं। इसका कारण यह है कि जब शुक्र वक्री होकर पिल्छम में अस्त होता है और पूर्व में उदय होता है तब पृथ्वी से इसका अन्तर बहुत कम रहता है क्योंकि यह सूर्य और पृथ्वी के बीच में रहता है (देखो स्पष्टाधिकार पृष्ठ १०१—१०३)। निकट रहने से इसका बिम्ब बहुत बड़ा देख पड़ता है इसलिए यह सिन्ध प्रकाश में बहुत देर तक देखा जा सकता है। इसकी सीमा प्रकालांश ३२ मिनट या प्रकार पल की मानी गयी है अर्थात् जब सूर्यास्त के उपरान्त ३२ मिनट से भी कम समय में शुक्र अस्त होता है तब नहीं देख पड़ता और कहा जाता है कि शुक्र पिल्छम में अस्त हो गया। इसके बाद जब शुक्र सूर्योदय से ३२ मिनट पहले उदय होने लगता है तब यह फिर देख पड़ने लगता है और कहा जाता है कि पूर्व में शुक्र उदय हो गया। यह अवधि एक सप्ताह से अधिक नहीं होती क्योंकि जब शुक्र वक्री रहता है तब शुक्र और सूर्य का अन्तर दोनों की गितियों के योग के समान प्रतिदिन घटता या बढ़ता है इसलिए शुक्र बहुत जल्द सूर्य के पीछे चला जाता है।

परन्तु जब शुक्र पूर्व में अस्त और पिन्छम में उदय होता है तब इसका परम कालांश १० होता है क्योंकि इस समय यह पृथ्वी से बहुत दूर सूर्य की दूसरी ओर रहता है (देखो चित्र २१, २२)। दूर रहने से शुक्र का बिम्ब छोटा देख पड़ता है इसलिए यह संध्या प्रकाश में उतनी देर तक नहीं देख पड़ता जितनी देर तक वक्री होने पर देख पड़ता है। जब यह पूर्व में अस्त होता है तब मार्गी रहता है अर्थात् इसकी गित उसी ओर को होती है जिस ओर को सूर्य चलता हुआ देख पड़ता है इसलिए इन दोनों का अन्तर दोनों की गितयों के अन्तर के समान प्रति दिन घटता या बढ़ता है। इसलिए शुक्र के अस्त होने की यह अविध दो महीने के लगभग की होती है।

जब तक शुक्र अस्त रहता है तब तक भी हिन्दुओं में विवाह, मुण्डन इत्यादि कोई शुभ काम नहीं किये जाते।

शुक्र की तरह बुध भी जब वक्री रहता है तब पृथ्वी के निकट रहने के कारण बड़ा देख पड़ता है और इसका परम कालांश १२ होता है। परन्तु जब यह पृथ्वी से वहुत दूर सूर्य की दूसरी ओर रहता है तब छोटा देख पड़ता है और इसका परम कालांश १४ होता है।

बुध के अस्त होने का विचार विवाह, मुण्डन इत्यादि में नहीं किया जाता।

यहाँ तक तो यह बतलाया गया कि सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार ग्रहों के उदय और अस्त होने की गणना किस प्रकार की जाती है और इनके परम कालांश क्या हैं। अब यहाँ दो प्रश्न उपस्थित होते हैं, एक तो यह कि क्या कालांश जानने की यह रीति शुद्ध है, दूसरे यह कि क्या ये परमकालांश ठीक हैं। इसका उत्तर देना इसलिए सुगम है कि इसकी जांच इन ग्रहों के प्रत्यक्ष दर्शन से की जा सकती है। क्योंकि इनके उदय अस्त की परिभाषा ही ऐसी है कि जब तक ये सूर्य के निकट होने के कारण बिना किसी यन्त्र की सहायता के देखे न जा सकों तभी तक इनको अस्त समझना चाहिये अन्यथा उदय। इस कसौटी पर कसने से तो यही सिद्ध होता है कि सूर्य-सिद्धान्त अथवा अन्य किसी भारतीय ज्योतिष सिद्धान्त के आधार पर निकाले हुए उदय या अस्त कालों में तो कभी-कभी दस-दस पन्द्रह-पन्द्रह दिन का अन्तर पड़ जाता है। यह प्रकट है कि कालांश की शुद्ध-शुद्ध गणना तभी संभव है जब ग्रहों का स्पष्ट भोगांश और शर बिलकुल शुद्ध हों। परन्तु भारतीय सिद्धान्तों के आधार पर जाने गये भोगांश और शर ठीक नहीं होते जैसा कि पिछले अध्यायों के अनेक स्थानों में बतलाया जा चुका है। उदाहरण के लिये (पूर्णमान्त) चैत्र कृष्ण १९ भौमवार सम्बत् १६२३ वि० तदनुसार २६ मार्च सन् १६२७ की मध्य रात्रि

१. आचार्य केतकर का ज्योतिर्गणित भारतीय ज्योतिष सिद्धान्त के आधार पर नहीं बनाया गया है वरन् पाग्चात्य सिद्धान्तों के आधार पर बनाया गया है जिनमें अर्वाचीन आविष्कारों की भी सहाबता ली गयी है।

. !		म्भाल			13 160	<del>-1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 </del>		(A)			<b>6</b>	1		श्रानि	
	F	'ল	16-	<b>T</b>	ल:	iç.	रा	<b>अः</b>	l <del>c</del>	ᅻ	<b>; 6</b>	l <del>e</del>	न्	'ল	æ
विशव मंचांग ौ	-	**	w. R	0	39	•	9	લ	٥ ٢	•	ភ	w.	9	વડ	U. M.
भारतभूषण पंचांग ३	6	15°	200	0	कु	o m	o o	30	W. M.	0	m.	w.	و	30	6-
गणेशदत्त शमि का पंचांग	-	34	20	6	લડ <del>૦</del>	o e	မှ	30	an.	0	or or	w. R	9	30	66
नवल किशोर प्रेस का पंचांग	-	U.	54 CY	9	29	30 30	9	30	>> >>	0	<u> </u>	ວ. ກ	9	30	ច
विक्रम विजय पंचांग ध	6	34	>	0.0	26	n R	000	00	30	•	<u>0</u>	ه. ه	9	200	ô
ज्यौतिगैणित के अनुसार	<u> </u>	U. M.	<b>EX</b>	000	8	8	90	er.	87	1 0	34	ش عر	9	32	જ
			(मोट	निदेशों के	के लिए	पृष्ठ	9	्रेखें)							4

काल के ५ तारा-ग्रहों के निरयन भोग ६ पंचांगों के अनुसार दिये जाते हैं जिनसे यह भी पता लगेगा कि ग्रहों की गणना में हमारे यहाँ भिन्न-भिन्न मतों के अनुसार कितना भेद पड़ता है। (देखें पृष्ठ ६५६)

प्रत्येक ग्रह के भोगांशों की तुलना करने से यह प्रकट हो जाता है कि शुद्ध सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार निकाले हुए भोगांश ज्योतिर्गणित अथवा दृग्गणित से निकाले हुए भोगांशों से बहुत भिन्न हैं। गुरु और शनि के भोगांश तो पाँच-पाँच छः छः अंश भिन्न हैं इसके प्रतिकूल मकरंद सारणी के अनुसार जाने हुए भोगांश दृग्गणित से बहुत कुछ मिलते-जुलते हैं। इसलिए ग्रहों के उदय अस्त का विचार सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार कदापि ठीक नहीं हो सकता। इसके सिवा यह तो दिखलाया ही जा चुका है कि दृक्कमं संस्कार की रीति भी स्थूल है। इसलिए यह सिद्ध है कि उदय अस्त का विचार करने के लिए हमको दृग्गणित सिद्ध मूलाङ्कों से ही काम लेना चाहिये और इसके लिए या तो ज्योतिर्गणित से काम लिया जाय जो पाश्चात्य ज्योतिष सिद्धान्त के आधार पर बनाया गया है अथवा नया स्वतन्त्व सिद्धान्त तैयार किया जाय, क्योंकि नाविक पंचांगों के आधार पर ग्रहों का उदय अस्त जानकर अपने धार्मिक कृत्यों, मुण्डन, विवाह इत्यादि का निश्चय करना उचित नहीं जान पड़ता।

<sup>9—</sup>शुद्ध सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार बनाया हुआ काशी के हिन्दू विश्वविद्यालय से प्रकाशित तथा पं० मदनमोहन मालवीय, ज्योतिषाचार्य पं० रामयत्न ओझा, पं० रामव्यास पाण्डेय, पं० पूर्णचन्द्र विपाठी इत्यादि द्वारा सम्पादित ।

२— मकरंद सारणी के अनुसार बनाया हुआ काशी के ज्योतिषाचार्य पं० रामनिहोर द्विवेदी तथा श्री रामानन्द मिश्र द्वारा विरचित तथा पं० रामयत्न ओझा द्वारा अनुमोदित ?

३ — यह भी मकरंद सारणी के अनुसार बनाया गया और पं० बलदेव मिश्रात्मज पं० गणेशदत्त शर्मा द्वारा सम्पादित ।

४—पं० रामप्रसाद सिद्धान्ती के पुत्र श्री पं० श्यामविहारी द्वारा बनाया गया।

५ — सूर्य-सिद्धान्त संस्कृतं मकरंदीयम् काश्यक्षवृत्तीर्य द्वगणितैक्य विषेरलं-कृतम् जब्बलपुरीय पं० श्री लक्ष्मीप्रसाद विद्याभूषण विरिचतम् ।

६ आचार्य वेंकटेश बाबू केतकर के ज्योतिर्गणित के अनुसार लेखक द्वारा गणना किया हुआ परन्तु अयनांश २२ अंश ४१ कला मानकर, इसलिये दृग्गणित के अनुसार शृद्ध है। केवल अश्विनी का आदि बिन्दु सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार स्थिर किया गया है।

स्थान		_			
	पंचांग का विवरण	थुक्रास्तकाल	मुक्रोदयकाल	गुरु का अस्तकाल	गुरु का उदयकाल
काशी	बालकृष्ण शास्त्री का	उयेष्ठ शुक्ल १०, न्यू २६ मई १६२न ई०	अधिक श्रावण गु० १३, द५; ३०	चैत युक्ल ३, ८४ विक्रमी	वैशाख युक्ल द, द५ वि०२७
i.	विश्व <b>पंचां</b> ग काशी विश्व विद्यालय का	ज्येष्ठ युक्त १०, २६ मई	जुलाइ र्द अ० श्रा० मु० १३; ३० जुलाई	२४ मार्च १६२८ ई० चैत शुक्ल २, २३ मार्च	अप्रैल प्दरिट ई० वैशाख मु० ८, २७ अप्रैल
लखनञ	रामप्रसाद सिद्धान्ती का नवल किशोर प्रेस का	ज्येष्ठ मुक्ल २, २१ मई	अ० श्रा० क्र० ३, ४ अगस्त	चैत भुक्ल ४, २५ मार्च	वैशाख मु० ७, २६ अप्रैल
ऑध	शास्त्रधुद्ध ऐक्य बद्धेक पंचांग	आ० का० ३, ६ जून	अ० श्रा० मु० ११, २८ जुलाई	चैत शुक्ल ३, २४ मार्च	वैशाख सु॰ १, २१ अप्रेल
बागलकोट	केतकी पंचांग		2	۵.	नेशाख सु॰ १, २१ अप्रैल
पुना	चित्रशाला पंचांग	आ० क्र० ३, ६ जुन	अ० आ० मु० : ११, २८ जुलाई	चैत ग्रुकल ३, २४ मार्च	वैशाख शु० 9, २१ अपूँल

\*यहाँ क्रष्ण पक्ष पूर्णिमान्त गणना के अनुसार लिखा गया है, अमान्त गणना से यह ज्येष्ठ क्रष्ण है जो महाराष्ट्र प्रान्त में प्रचलित है।

स्थान	पंचांग का विवरण	गुक्रास्तकाल	मुक्रोदयकाल	गुरु का अस्तकाल	गुरु का उदयकाल
र्मुना	पंचांग प्रवर्तक कमेटी का	ज्ये० मु० <b>१३,</b> १ जून	श्रा० ग्रु० १४, १ अगस्त	चैत धुक्ल ३, २४ मार्च	वैशाख भु° ३, २२ अप्रैल
•	शंकर शास्ती का	ज्ये० मु० १४, २ जुन	अ० श्रा० मु० दे, २६ जुनाई	,, २, २३ मार्च	वैशाख सु॰ ४, २३ अत्रेल
्म <b>,</b> जिल्ल	बालकृष्ण तुका-	,, १४, ३ जुन	अ० श्रा० गु० १९, २८ जुलाई	9, 22	वैशाख शु <sub>०</sub> २, २२ अप्रैल
2	मुज्यती पताच्या न्यूस प्रेस में चैती पंजांग	,, ३, २२ मई	अ० शा० का० दे, ४ अगस्त	ን ይነ ረ <u>ዛ</u>	वैशाख्या ६, २५ अप्रैल

यहाँ तक तो यह बतलाया गया कि ग्रहों का उदय अस्त जानने के लिए कालांश जानने की प्राचीन रीति में ही स्थूलता है। अब यह बतला देना भी आवश्यक हैं कि पहों के परम कालांश के परिमाण में भी आजकल कितना मतभेद है। उदाहरण के लिये हम इसी वर्ष के गुरु और शुक्र के उदय अस्त के कालों को लेकर पिछले पृष्ठ पर दिखला चुके हैं कि किसने कितना परम कालांश माना है।

इस कोष्ठक से यह स्पष्ट है कि काशी के दोनों पंचांगों के अनुसार शुक्रास्त और शुक्रोदय के दिन एक हैं परन्तु गुरु के अस्तकाल के दिन में एक दिन का अन्तर हैं। इसी प्रकार औंध के शास्त्रशुद्ध ऐक्यवर्द्धक पंचांग, बागलकोट के केतकी पंचांग और पूना के चित्रशाला पंचांग में शुक्र तथा गुरु के उदय और अस्त के दिन एक हैं। इससे जान पड़ता है कि काशी के पंचांगवालों ने इन ग्रहों के परम कालांश एकमत से कुछ माना है और महाराष्ट्र के तीन पंचांगवालों ने एकमत होकर कुछ माना है। काशी के विश्वपंचांग से यह सिद्ध होता है कि इसमें ग्रहों का उदय अस्त १६२८ ई० के नाविक पंचांग के आधार पर स्थिर किया गया है। केतकी पंचांग ज्योतिगंणित के अनुसार बनाया गया है जो अर्वाचीन ज्योतिष सिद्धान्त से मिलता-जुलता है इसलिए यह सहज ही जाना जा सकता है कि आचार्य केतकर तथा इनके अनुयायियों ने गुरु और शुक्र के परमकालांश क्या माना है।

अब हम १६२८ ई० के नाविक पंचांग से शुक्र के उदय और अस्त काल के दिन के सूर्य और शुक्र के विषुवांश और क्रान्ति से परमकालांश जानने की रीति लिखते हैं:—

•	T						-					
तारीख	सूर	र्घका	विषुवांश	सूर्य	की	क्रान्ति	शु	क का	विषुवांश	3	गुक्र व	ी क्रान्ति
			मिनट कंड	3	भंश व विक				मिनट कंड		अंश विकर	
२६ मई	8	२४	<b>ባ</b> ६.ሂደ	२१	३७	३७.६	æ	४७	7.६७	१६	१२	१६.४
३० जुलाई	5	३७	४६.८६	9 5	३१	5.5	ಕ್ಕ	99	३७.२६	ঀ७	३७	ક. ૧
६ जून	૪	४७	३.३२	२२	38	३८.२	૪	२७	ሂሄ.ሂዳ	२१	२०	95.6
२८ जुलाई	<b>5</b>	२दं	५७.३८	9-व	ጙ <del>ዩ</del>	३२.७	क्	9.	३६.६	<b>9</b> 5	१म	६.५

२६ मई को सूर्य की क्रान्ति २१ अंश ३७ कला ३७.६ विकला अथवा २१°३८ है और शुक्र की क्रान्ति १६ अंश १२ कला १६.४ विकला अथवा १६° १२ है। यह जानने के लिए कि सूर्य और शुक्र किस समय क्षितिज पर आवेंगे पहले इनके चरकाल जानना आवश्यक है (देखो चित्र ६० पृष्ठ ३०८)। काशी का अक्षांश २५°२०' है।

सूर्य की क्रान्ति उत्तर है इसलिए सूर्य के विषुवांश से यह चरकाल घटाने पर यह ज्ञात होगा कि सूर्योदय के समय विषुवद्वृत्त का कौन सा विन्दु पूर्व में लग्न है (देखो चित्र ६०)।

	घं०	मि०	से०
सूर्यं का विषुवांश	8	२४	१७
चरकाल		४३	२०
अन्तर	¥	४०	४७

इसलिए सूर्योदय काल में विषुवद्वृत्त का वह विन्दु पूर्व में लग्न है जो वसंत सम्पात से ३ घन्टा ४० मि० ५७ सेकंड या ३ घन्टा ४१ मिनट आगे है।

उदयकालिक शुक्र की चरज्या =स्परे १६°१२ ×स्परे २५°२० र

चरकाल

अंतर

इसलिए शुक्र जिस समय पूर्व क्षितिज पर आवेगा उस समय विषुवद्वता का वह विन्दु पूर्व में लग्न होगा जो वसंत सम्पात से ३ घन्टा ६ मिनट आगे है।

उत्पर बतलाया गया है कि सूर्य के लग्न काल में विषुवद्वृत्त का ३ घन्टा ४९ मिनट लग्न था इसलिए सूर्य और शुक्र के लग्नकालों में ३ घन्टा ४९ मिनट—३ घन्टा ६ मिनट = ३२ मिनट का अन्तर होगा। इसलिए विश्वपंचांग के अनुसार पूर्व अस्त होने के समय शुक्र का परमकाल ३२ मिनट और परमकालांश = है। यहाँ यह बतला देना आवश्यक है कि नाविक पंचांग के जो विषुवांश ऊपर के कोष्टक में दिये गये हैं वे ग्रीनविच के २६ मई के मध्यम मध्याह्न काल के हैं जो काशी के साढ़े पाँच बजे संध्या के लगभग के हैं। यथार्थ में इस दिन के काशी के सूर्योदय काल के विषुवांशों और क्रान्तियों से काम लेना चाहिए परन्तु शुक्र और सूर्य की गतियों में बहुत थोड़ा अन्तर है इसलिए इन दोनों का सापेक्ष अन्तर प्रातःकाल भी प्रायः उतना ही समझ लेने में कोई हर्ज नहीं है जितना सायंकाल के लिए समझा गया है।

दूसरी बात और भी विचार करने की है। विप्रश्नाधिकार में बतलाया गया है कि वातावरण के कारण प्रकाश में वर्तन हो जाता है जिससे सूर्य यथार्थ उदयकाल से दो-ढाई मिनट पहले ही देख पड़ने लगता है (देखो पृष्ठ ३७८)। इसलिए ऊपर की गणना से शुक्र का जो परमकाल ३२ मिनट होता है वह यथार्थ में ३० ही मिनट या उससे भी आधा मिनट कम ठहरता है।

अब देखना चाहिए कि ६ जून को शुक्र का कालांश क्या है। इसके लिए प्रातःकाल के विषुवांश और क्रान्ति से काम लिया जायगा क्योंकि इससे अधिक शुद्धता होगी। यहाँ सेकंड और विकलाओं की गणना नहीं की जायगी।

	- <del></del>			i				
		सूर्य		1			शु	क्र
ण <b>ा</b> सी	विषुव	ांश	क्रान्ति	<u></u> !	विषु	वांश	क्रा	न्ति
पूना की	घंटा	मिनट	अंश	कला	घंटा	मिनट	अंश	कला
५ जून की संध्या में	ጸ	५३	२२	<b>३</b> ३	8	२३	२१	Ę
६ जून की संध्या में	8	५७	२२	80	8	२५	२१	२०
६ जून के सूर्योदय काल में	8	४४	२२	३६	8	२४.४	२१	93

पूना का अक्षांश १८°३०'।

.. पूना में सूर्य की चरज्या = स्परे १८°३० × स्परे २२°३६

= · ३३४६ × · ४१६३

**=** '9353

- .**ं. चरांश**== ५°
- ∴ चरकाल=३२ मिनट

इसलिये सूर्योदय काल में विषुवद्वृत्तीय लग्न = ४ घन्टा ५५ मिनट - ३२ मिनट = ४ घन्टा २३ मिनट

> शुक्र की चरज्या =स्परे १८°३० Xस्परे २१°१३ = '३३४६ X '३८८२ = '१२६६

- .•. चरांश=७°२५
- . चरकाल = ३० मिनट के लगभग

इसलिए जिस समय शुक्र क्षितिजस्थ होगा उस समय विषुवद्वृत्तीय लग्न होगा।

४ घन्टा २५ है मिनट—३० मिनट=३ घन्टा ५५ है मिनट परन्तु सूर्योदय काल में विषुवद्वृत्तीय लग्न=४ घन्टा २३ मिनट

इसलिए चित्रशाला पंचांग या केतकी पंचांग के अनुसार शुक्र का परम काल हुआ।

४ घन्टा २३ मिनट-- ३ घन्टा ४५३ मिनट == २७३ मिनट

यदि इससे २ मिनट घंटा दिया जाय, क्योंकि वर्तन के कारण सूर्योदय गणनाकाल से २ या ढाई मिनट पहले ही होता है, तो शुक्र का परमकाल २४ मिनट ही होता है जो सवा ६ अंश के समान हुआ।

इस प्रकार यह सिद्ध है कि दृश्य गणना से भी शुक्रोदय काल और शुक्रास्त काल में बड़ी भिन्नता पड़ जाती है क्योंकि कोई परमकालांश कुछ मानता है और कोई कुछ। इसलिए इस बात की बड़ी आवश्यकता है कि भारतवर्ष भर के ज्योतिषी मिलकर इस बात का निश्चय अवश्य करें कि किस ग्रह का परम कालांश क्या माना जाय, नहीं तो पंचांगों की यह धाँधली कभी बंद नहीं हो सकती।

अब अधिक उदाहरण देकर विस्तार करने की आवश्यकता नहीं है। शुक्र के परमकालांश के सम्बन्ध में आचार्य बेंकटेश बापू केतकर ने अपने ज्योतिर्गणित के पृष्ठ ३३३ में जो लिखा है वह ज्यों का त्यों यहाँ दे दिया जाता है: —

वातावरणे निर्मले सित हेमन्ततौँ पण्मित कालांशान्तरे शुक्रो दृश्यते । प्रयत्ने कृते सार्धपश्चिमिते कालांशान्तरेऽपि द्रष्टुं शक्यते । परमस्मिन्प्रसङ्गे तत्तेजोहानिरियती जायते यत्केवलास्तीक्ष्णेक्षणा ज्योतिर्विद एव तं द्रक्ष्यन्ति ।

#### बाल्य और वृद्धकाल

यह स्पष्ट है कि वातावरण सदैव निर्मल नहीं रहता। गरमी के दिनों में तो धूल इतनी रहती है कि क्षितिज के ऊपर सूर्य भी कुछ दूर तक नहीं देख पड़ता इसिलए ऐसी दशा में शुक्र या गुरु को देखना बड़ा कि होता है। दूसरी बात यह है कि देखने वाले की दृष्टि की मंदी और तीव्रता से भी ग्रहों के देखने में दो तीन दिन का अंतर हो सकता है। इन सब कारणों से ग्रहों के उदय या अस्त होने के दिन से दो तीन या चार दिन आगे पीछे तक वे अदृश्य हो सकते हैं। जान पड़ता है इसी कारण पुराने आचार्यों ने गुरु और शुक्र के बाल्य-वृद्धकाल का विचार किया है परन्तु इसमें भी एकमत नहीं है जैसा कि मुहूर्त चितामिण में लिखा है:—

पुरःपश्चाद्धगोर्बाल्यं त्रिदशाहं च वार्धकम् पक्षं पंच दिनं ते द्वेगुरोः पक्षमुदाहृते ॥२७॥ ते दशाहं द्वयोःप्रोक्तः कैश्चित्सप्तदिनं परैः। हयहं त्वात्ययिकेऽप्यन्यैरर्घाहं च ह्यहं विधोः॥२८॥१

गुरु और शुक्र के बाल्यकाल और वृद्धकाल में भी बहुत से शुभकर्मों का वैसे ही निषेध है जैसे इनके अस्तकाल में । २

# उदय वा अस्त का विचार कालांश से होना चाहिए या उन्नतांश से ?

इस सम्बन्ध में एक बात और भी विचार करने के योग्य है। ग्रहों के उदयअस्त के विषय में अब तक जो कुछ कहा गया है उससे स्पष्ट हो गया है कि जब
ग्रह सूर्य के इतना पास आ जाते हैं कि प्रात: या सायंकाल के संधिप्रकाश (twilight)
के कारण देख नहीं पड़ते तभी कहा जाता है कि वे अस्त हो गये। परन्तु सन्धिप्रकाश
की तीव्रता और सीमा सब ऋतुओं और स्थान में एकसी नहीं रहती। इस बात
का कोई भी अनुभव कर सकता है कि हमारे यहाँ जाड़े के दिनों में संधिप्रकाश की
सीमा बढ़ जाती है और गरमी के दिनों में घट जाती है। इसका कारण यह है कि
संधिप्रकाश का सम्बन्ध क्षितिज के नीचे गये हुए सूर्य के नतांश से होता है जो सूर्य की
क्रान्ति और इष्टस्थान के अक्षांश पर आश्वित है (देखो पृष्ठ २६१ सूत्र १)। अनुभव
से सिद्ध हुआ है कि जब तक सूर्य क्षितिज के नीचे १५० से अधिक नहीं होता तब तक
इसके प्रकाश का कुछ न कुछ अंश वातावरण के द्वारा लौटकर भूतल पर आता रहता
है। सूर्य के अस्तकाल से लेकर उस समय तक जब तक वह क्षितिज के नीचे १५ अंश
से अधिक नहीं जाता जो मन्द प्रकाश मिलता है उसी को सन्धि प्रकाश कहते हैं।

१. संस्कार प्रकरण

२. देखो मुहूर्त चितामणि शुभाशुभ प्रकरण क्लोक ४६,४७

इसी प्रकार सूर्य के उदयकाल से जब पहले वह क्षितिज से १८ अंश नीचे हो जाता है तबसे प्रातःकालिक संधि-प्रकाश का आरंभ होता है। यह प्रकट है कि जब सूर्य १८ अंश क्षितिज से नीचे रहता है तब यह खस्वस्तिक से ६० १८८ १८८ अंश नीचे होता है। इसलिए यह कहा जा सकता है कि जिस समय सूर्य का पूर्वनतांश १०८ अंश होता है उस समय से संधिप्रकाश का आरंभ होता है और जिस समय उसका पूर्वनतांश ६० अंश होता है उस समय तक प्रातःकालिक संधिप्रकाश रहता है। इसी प्रकार जब तक सूर्य का पिच्छम-नतांश ६० से १०८ रहता है तब तक सायं-कालिक संधिप्रकाश रहता है।

पृष्ठ २६१ के सूत्र (१) में बतलाया गया है कि नतांश और नतकाल का क्या सम्बन्ध है और यह अक्षांश और क्रान्ति पर किस प्रकार आश्रित है। इस सूत्र में नतांश की जगह १०६, तथा इष्टस्थान के अक्षांश और इष्टिदन की सूर्य की क्रान्ति के मान उत्थापित किये जांय तो जो नतकाल आवेगा उससे सूर्य का उदय-कालिक या अस्तकालिक नतकाल घटा दिया जाय तो उस दिन के संधिप्रकाश का परिमाण मालूम हो जायगा। उदय या अस्तकाल का नतकाल जानने के लिए नतांश का परिमाण ६० अंश ३५ कला लेना पड़ेगा क्योंकि उदय या अस्त होते हुए सूर्य या किसी ग्रह का प्रत्यक्ष नतांश ६० होता है परन्तु वातावरण के वर्तन के कारण यथार्थ नतांश ३५ कला और बढ़ जाता है (देखो पृष्ठ ३७६-३६०) इसलिये सूर्य का उदय या अस्तकालिक नतांश यथार्थ में ६०°३५ होता है।

इस प्रकार यह सिद्ध है कि संधिप्रकाश सब ऋतुओं में और सब स्थानों में एकसा नहीं होता इसलिए ग्रहों के दर्शन और लोप का दिन जानने के लिए सब स्थानों और सब ऋतुओं के लिए एक ही ग्रह का परम कलांश भिन्न-भिन्न मानाना पड़ेगा जहाँ संधिप्रकाश देर तक रहेगा वहाँ उसी परम कलांश से काम न चलेगा जो थोड़े संधिप्रकाश के लिए काम दे सकता है। इन सब बातों का विचार करने से यही युक्तियुक्त जान पड़ता है कि ग्रहों के लोप और दर्शन का विचार उनके उन्नतांश से किया जाय न कि कालांश से जैसा कि आचार्य केतकर जी पृष्ठ ३३३ में लिखते हैं:—

सर्वे ग्रहाः शीघ्रकेन्द्रगत्या सूर्यमुपेत्य कानिचिह्नान्यदृश्या भवन्ति । इयं चमत्कृती रिवग्रहयोरुदयास्तमययोः कालयोरन्तरमाश्रयत इति पूर्वा चार्याणां मतं न समञ्जसम्। यतः संध्यारुणदीप्तिः सूर्यस्य क्षितिजादपस्तनाव्नतांशाननुसरित न च कालांशान् । यत्न देशे ३५० अक्षांशास्तव्न विषुवदिवसे संधिप्रकाशः सूर्यस्योदयास्त-कालात्प्राक् पश्चात् ३ घ० ४० पल वर्तते । परमयन्त्रवृत्तिदिवसे स एव ४ घड़ी

४० पल भवति । एतयोः कालांशाः क्रमेण २२°, २८° भवन्ति । अतएव सिद्धं यदेकैरेव कालांशैर्यद्र्शनादर्शन गणितं पूर्वाचार्यर्रुक्तः तदुपपत्ति विरुद्धं स्थूलं चेति । अतो ग्रहाणां लोपदर्शन गणितं तेषामुन्नतांशश्रयेणैव कार्यम् ।

आचार्य केतकर के मत से श्क्र का उदयास्तकालिक उन्नतांश ६°.४ और मुरु का ११° है। (देखो ज्योतिर्गणित १०३४१)

उदाहरण—काशी में सायन मकर संक्रान्ति, सायन मेष संक्राति और सायन कर्क संक्रान्ति के दिन संधि प्रकाश की अविध क्या होती है ?

काशी का अक्षांश २५°१८

सायन मकर संक्रान्ति तथा सायन कर्क संक्रान्ति के दिन सूर्य की क्रान्ति २३°२७ (देखो पृष्ठ ३०६) और सायन मेष या तुला संक्रान्ति के दिन सूर्य की क्रान्ति शून्य होती है।

सायन कर्क संक्रान्ति के दिन का सिन्ध-प्रकाश जब सूर्य की क्रान्ति उत्तर होती है—

बतलाया गया है कि संधि प्रकाश के आरंभ या अन्त में सूर्य का नतांश १०८ होता है इसलिए २६१ पृष्ठ के सूत्र (१) के अनुसार

यहाँ कोज्या नतकाल ऋणात्मक है इसलिए नतकालांश ६० अंश से अधिक है। यदि यह ६० अंश से अ अंश अधिक हो तो

कोज्या नतकाल = कोज्या ( $& + 3 = - ज्या 3 = - \cdot १७७६ : 3 = <math>& + 3 = - \sin 3$ 

∴संधि प्रकाश के आरंभ काल का नतकाल = ६०° + ३४° १७′ = १२४° १७′ पृष्ठ ३७६ के अनुसार काशी में सूर्योदयकालिक नतकाल
= १०१°४०' + ४३' = १०२°३३'
इसलिए संधिप्रकाश काल = १२४°१७' - १०२°३३'
= २२°४४' = १ घंटा ३० मि० ४६ सेकंड

#### सायन मकर संक्रान्ति के दिन का संधिप्रकाश काल-

इस समय सूर्य की क्रान्ति दक्षिण होती है इसलिए उपर्युक्त सूत्र में ऋण चिह्न धन हो जायगा (देखो पृष्ठ २६३) और संधिप्रकाश के आरम्भ का नतकाल नीचे लिखे समीकरण से सिद्ध होगा—

∴अ=६°३८ र् ...संधिप्रकाश के आरम्भ काल का नतकाल

पृष्ठ ३७६ के अनुसार सूर्योदयकालिक नतकाल

ं.संधि प्रकाशकाल= ६६°३५′ - ७५°५३′ = २०°४५′

#### = १ घंटा २३ मिनट

### सायन मेष या तुलासंक्रान्ति के दिन सन्धि प्रकाशकाल—

इस दिन सूर्य की क्रान्ति शून्य होती है इसलिए ज्या क्रांति भी शून्य के समान होगी परन्तु कोज्या १ होगी इसलिए संधिप्रकाश के आरम्भ काल का नतकाल इस सूत्र से जाना जायगा।

कोज्या नतकाल = 
$$\frac{\text{कोज्या 905}^{\circ}}{\text{कोज्या २५}^{\circ} \text{95}}$$

$$= \frac{\text{ज्या 95}^{\circ}}{\text{£089}}$$

. • कोज्या नतकाल = कोज्या (६० + अ) = - ज्या अ = - ॱ३४९८

...अ=૧૬°૫૬′

ं.संधिप्रकाश के आरम्भ का नतकाल = ६० + १६° ५६' = १०६° ५६'

पृष्ठ ३८० के अनुसार सूर्योदय का नतकाल ६०°३८' ७ या ६०°३६' है। इसलिए

संधिप्रकाशकाल =  $9 \circ £^{\circ} £ = 9 £^{\circ} ?$ = 9 घंटा 9 िमनट 9 सेकंड

इस प्रकार यह सिद्ध है कि किसी स्थान पर संधिप्रकाश काल सब ऋतुओं में एकसा नहीं होता। ऊपर जो गणना की गयी है उसमें सूर्य उस समय क्षितिज पर समझा गया है जिस समय सूर्य का केन्द्र क्षितिज पर आता है परन्तु सूर्य का ऊपरी बिम्ब १ मिनट के लगभग पहले ही क्षितिज को छू लेता है क्योंकि सूर्य का बिम्बार्ध १६ कला के लगभग होता है। इस कारण संधि प्रकाश काल १ मिनट और कम हो जाता है।

उदयास्तकाल के कितने दिन बीते हैं या शेष हैं---

तत्कालांशान्तरकला भुक्त्यन्तर विभाजिताः।
दिनान्दितरफलं लब्धेभुक्तियोगेन विक्रणः।।१०।।
यहलग्नासुहते भुक्ती अष्टादश शतोद्धृते।
स्यातां कात्रगतीताभ्यां दिनादि गत गम्ययोः।।११।।

अनुवाद—(१०) ग्रह के इष्टकालिक कालांश और परमकालांश के अंतर को कलाओं में लिखकर सूर्य और ग्रह की दैनिक कालगतियों के अन्तर से (यदि ग्रह मार्गी हो) और योग से (यदि ग्रह वक्री हो) भाग देने से जो आता है वह दिनों की संख्या है। (११) सूर्य या ग्रह जिस राशि में हो उसके लग्नासुओं को स्पष्ट दैनिक गित से गुणा करके गुणनफल को १८०० से भाग देने पर जो प्राप्त होता है वही ग्रह की कालगित होती है। सूर्य और ग्रह की कालगितयों (के अन्तर या योग) से ही उदय या अस्तकाल के गत या गम्य दिन जाने जाते हैं।

विज्ञान भाष्य — यदि किसी दिन यह जानना हो कि किसी ग्रह के उदय

या अस्त होने को कितने दिन हैं या उदय अथवा अस्त होने के उपरान्त कितने दिन बीत गये हैं तो उस दिन का ग्रह का कालांश ४-५ श्लोकों के अनुसार जान लेना चाहिए जिससे यह मालूम हो जाता है कि ग्रह सूर्योदय से कितने पहले उदय होता है या सूर्यास्त से कितना पीछे अस्त होता है।

यदि यह कालांश परमकालांश से अधिक तथा सूर्य का भोगांश ग्रह के भोगांश से अधिक हुआ —और यह ग्रह मार्गी बुध या शुक्र है तो समझ लेना चाहिये कि अभी इसके अस्त होने में कुछ दिन शेष है परन्तु यदि यह ग्रह मङ्गल, गुरु या श्वनि अथवा वक्री बुध या शुक्र है तो समझना चाहिए कि इसके उदय हुए कुछ दिन बीत गये हैं। परन्तु यदि कालांश अधिक तथा सूर्य का भोगांश ग्रह के भोगांश से कम हआ और ग्रह मङ्गल, गुरु या शनि अथवा वक्री बुध या शुक्र है तो समझना चाहिए कि अभी इनके अस्त होने में कुछ दिन शेष हैं। इसके विपरीत यदि कालांश परमकालांश से कम तथा सूर्य का भोगांश ग्रह के भोगांश से अधिक हुआ — तो समझना चाहिए कि मार्गी बुध या शुक्र के अस्त हुए कुछ दिन बीत गये और मङ्गल, मुरु या शनि तथा वक्री बुध या शुक्र के उदय होने में कुछ दिन शेष हैं। परन्तु यदि सूर्य का भोगांश भी ग्रह के भोगांश से कम हुआ तो समझना चाहिए कि मार्गी बुध भौर भुक्र के उदय होने में कुछ दिन शेष हैं तथा मङ्गल, गुरु, शनि और वक्री बुध या शुक्र के अस्त हुए कुछ दिन बीत गये हैं। सब दशाओं में इन दिनों की संख्या जानने के लिए कालांश और परमकालांश का अन्तर निकालना चाहिए और देखना चाहिए कि यह अन्तर कितने दिन में घट कर शून्य हो जायगा वा शून्य बढ़ते बढ़ते इतना हुआ है। ऐसा करने के लिए इस अन्तर को सूर्य और इष्ट ग्रह की दैनिक गतियों के अन्तर से भाग देना चाहिए यदि ग्रह मार्गी हो परन्तु यदि वक्री हो तो इनकी दैनिक गतियों को जोड़ लेना चाहिए जैसा कि ग्रहयुत्यधिकार में बतलाया गया है। परन्तु सूर्य या ग्रह की दैनिक गति साधारणतः क्रान्तिवृत्तीय होती है और कालांश विषुवद् कृतीय होता है इसीलिए क्रान्तिवृत्तीय दैनिक गतियों को विषुवद्वृत्तीय में बदलने के लिए ११ वें श्लोक में बतलाया गया है कि सूर्य या ग्रह जिस राशि में हो उसके लग्नासुओं को सूर्य या ग्रह की दैनिक गति से गुणा करके १८०० से भाग देना चाहिए क्योंकि राशि के उदय होने का समय उसके लग्नासुओं के समान होता है इसलिए ग्रह की जितनी दैनिक गति होती है उसके उदय होने का समय भी उसी अनुपात से समझना चाहिए। दैनिक गति छोटी होने के कारण साधारणतः कलाओं में लिखी जाती है इसीलिए एक राशि को भी १८०० कलाओं में लिखा जाता है इससे ब्रह की जो दैनिक गति आती है वह विषुवद्वृत्तीय हो जाती है इसीलिए इसको कालगति कहा गया है क्योंकि इससे काल का पता सहज ही लग जाता है। बीजगणित की भाषा में १०-११ श्लोकों के नियम को इस प्रकार लिखा जा सकता है:—

इष्ट दिन का ग्रह का कालांश ∽ ग्रह का परमकालांश

किसी ग्रह की दैनिक कालगति

$$=\frac{y_{\xi} \text{ की दैनिक गित } \times y_{\xi} \text{ की राशि के लग्नासु}}{9500}$$
 (२)

गत या गम्य दिनों की संख्या

यदि ग्रह वक्री हो तो अन्तिम समीकरण में धन का चिह्न रखना चाहिए, नहीं तो दोनों अन्तर का निकालना चाहिए। यहाँ ऋण के चिह्न की जगह अंतर का चिह्न अधिक युक्तियुक्त है क्योंकि किसी ग्रह की कालगित सूर्य की कालगित से अधिक होती है और किसी की कम।

प्रह की कालगित जानने का जो नियम दिया गया है वह कुछ स्थूल है। इसका कारण यह है कि ग्रह की गित क्रान्तिवृत्त पर नहीं होती वरन् अपने कक्षावृत्त पर होती है जो क्रान्तिवृत्त से कुछ भिन्न है परन्तु इससे विशेष हानि नहीं है। यदि ग्रह का विषुवांश और क्रान्ति मालूम कर ली जाँय तो विषुवांश में प्रतिदिन का जो अन्तर होता है वही कालगित होती है। विषुवांश जान लेने पर ग्रह का कालांश भी सुविधा और शुद्धतापूर्वक जाना जा सकता है क्योंकि फिर दृक्कमें की आवश्यकता ही नहीं रह जाती। इसलिए मेरी सम्मित में ग्रहों या तारों का उदय अस्त और ग्रुति की गणना करने के लिए ग्रहों या तारों के भोगांश की जगह विषुवांश के ज्ञान की अधिक आवश्यकता है जिसकी शुद्ध शुद्ध जानकारी अर्वाचीन ज्योतिष सिद्धान्त और यन्त्रों की सहायता से ही हो सकती है। इस बात के लिए आवश्यकता है एक विधशाला की, जहाँ हमारे ज्योतिषी ग्रहों और तारों का वेध करके इनके स्थानों और मूलांकों का ठीक-ठीक पता लगा सकें।

तारों के परम कालांश

स्वास्यगस्त्यम्गव्याध चित्रा ज्येष्ठाः पृनर्वसुः । अभिजिद् ब्रह्महृदयं त्रयोदशभिरशकैः ॥१२॥

<sup>-</sup> यह अन्तर का चिन्ह है और सूचित करता है कि इसके दिहने बायें की संख्याओं में जो बड़ी हो उससे छोटी को घटाना चाहिये।

हस्तश्रवण फारगुंन्यी घनिष्ठा रोहिणी मघाः।

चतुर्वशांशकैवृंस्या विशालाऽश्विनिवैवतम् ॥१३॥

कृत्तिकामैत्रमूलानि सापंरोद्रक्षंमेय च।

वृश्यन्ते पश्चदशभिराषाढाद्वितयं तथा॥१४॥

भरणीतिष्यसौम्यानि सोक्स्यास्त्रिस्सप्तकांशकैः।

शेषाणि सप्तदशभिस्तवा वृश्यानि भानि तु॥१४॥

अनुवाद—(१२) स्वाती, अगस्त्य, मृगव्याघ या लुब्धक, चित्रा, ज्येष्ठा, पुनर्वसु, अभिजित्, ब्रह्महृदय तारों के परम कालांश १३ हैं। (१३) हस्त, श्रवण, पूर्वाफाल्गुनी, उत्तराफाल्गुनी, धनिष्ठा, रोहिणी, मघा, विशाखा और अश्विनी के परम कालांश १४ हैं। (१४) कृत्तिका, अनुराधा, मूल, आश्लेषा, आर्द्रा, पूर्वाषांढ़, और उत्तराषाढ़ नक्षतों के परम कालांश १४ हैं। (१४) सूक्ष्म होने के कारण भरणी, पुष्य और मृगशिरा के परम कालांश २१ हैं। इससे अधिक होने पर वे दृश्य और कम होने पर अदृश्य होते हैं। शेष नक्षतों के परम कालांश १७ हैं।

विज्ञात भाष्य—१५ वें श्लोक में जिन शेष नक्षतों के लिए संकेत हैं वें वहीं हैं जिनकी चर्चा नक्षत ग्रहगुत्यिधकार में हुई है परन्तु जिनके नाम यहाँ नहीं दिये गये हैं। तारों के इन कालांशों से यह भी प्रगट होता है कि हमारे आचार्यों के मत से कौन तारा चमक में किस श्रेणी का है। चमक में प्रथम श्रेणी के तारे १२वें श्लोक में दिये गये हैं जिनके कालांश १३ हैं। दूसरी श्रेणी में वे तारे आते हैं जो १३वें श्लोक में दिये गये हैं और जिनके कालांश १४ हैं। तीसरी श्रेणी के तारे १४वें श्लोकमें लिखे गये हैं जिसके कालांश १४ हैं। इनके सिवा १४वें श्लोक में जो तारे आये हैं उनकी श्रेणी का ठीक ठीक पता नहीं लगाया जा सकता।

आजकल चमक के अनुसार तारों का विभाग बहुत ही सूक्ष्मरीति से किया जाता है। अँधेरी रात में बिना किसी यन्त्र की सहायता के तेज आँखवाले मनुष्य सारे आकाश में जितने तारे देख सकते हैं उनकी संख्या ६००० से अधिक नहीं है। इन ६ हजार तारों को ६ श्रेणियों (magnitudes) में विभक्त किया गया है। इन श्रेणियों का विभाग इस प्रकार किया गया है कि प्रथम श्रेणी का कोई विशेष तारा छठीं श्रेणी के किसी विशेष तारे से चमक में १०० गुना होता है। इससे यह फल निकलता है कि किसी श्रेणी का तारा अपने नीचे वाली श्रेणी के तारे से २.५१९६ गुना चमकीला होता है अर्थात् १ली श्रेणी का तारा रिरी श्रेणी के तारे से २.५९९६ गुना चमकीला होता है, दूसरी श्रेणी वाला तारा तीसरी श्रेणी वाले तारे से २.५९९६ गुना चमकीला होता है एरन्तु पहली श्रेणी वाला तारा तीसरी श्रेणी वाले वाले स

तारे से २.५११६×२.५११६=६.३०६६. गुना वमकीला होता है इत्यादि।
यह तो हुई उन तारों की बात जिन्हें तेज आँख वाले बिना किसी यन्त्र
की सहायता के देख सकते हैं। दूरदर्शक यन्त्र से १५वीं श्रेणी तक के तारे
देखे गये हैं। यहाँ तक बतला देना आवश्यक है कि जो तारे एक श्रेणी में हैं
वे भी सब समान चमक के नहीं हैं। पहली श्रेणी में जो तारे रखे गये हैं उनकी
संख्या २० से अधिक नहीं हैं परन्तु इनमें सबसें अधिक चमकीला लुब्धक है। उसके
बाद अगस्त्य का नम्बर आता है। इन दोनों की चमक में भी इतना अन्तर है कि
कोई भी सहज ही देख सकता है। इसलिए अधिक सूक्ष्म गणना करने के लिए
प्रत्येक श्रेणी में दस और विभाग किये गये हैं। यह तो प्रकट है कि तारे की चमक
जित्नी ही अधिक है उसकी श्रेणी की क्रम संख्या उतनी ही छोटी है इसलिए प्रथम
श्रेणी के सबसे चमकीले तारे लुब्धक की श्रेणी ऋणात्मक और—१४ है और
इसकी चमक ६.१ मानी गयी है। श्रेणी और चमक का सम्बन्ध नीचे की सारणी है
से सहज ही समझ में आ सकता है:—

```
      ६ठीं श्रेणी के तारे की चमक
      = 9

      ५वीं ,, ,, ,, = २.५ गुनी

      १थी ,, ,, ,, = ६.३ ,,

      ३री ,, ,, ,, = १५.८ ,,

      २री ,, ,, ,, = ३६.६ ,,

      १ली श्रेणी के तारे की चमक = १०० गुनी

      १ली श्रेणी के सबसे चमकीले तारे लुब्धक की चमक }

      १०० गुनी

      सूर्य की चमक = २४०००००००००० गुनी
```

किसी तारे की चमक सदैव एकसी नहीं रहती इसलिए पुरानी और नयी पुस्तकों में प्रथम श्रेणी के २० तारों के क्रम में भी दो-चार जगह भिन्नता हो गयी है। इस भिन्नता का कारण यह भी है कि चमक परखने की कसौटी भी पहले कुछ स्थूल थी और अब सूक्ष्म हो गयी है। इस बात का पता अगले पृष्ठ की सारणी से चलेगा:—

१. सर नारमन लाकयर के (Elementary Lessons in Astronomy) पृष्ठ १० से उद्धृत ।

२. देखो The Twentieth Century Atlas of Popular Astronomy by Heath, Second edition pp. 112

नाम	श्रेणी	च <b>म</b> क	नयी श्रेणी
सूर्य	—-२ <b>६</b> .४		
पूर्ण चन्द्रमा	<u> </u>		
शुक्र	— ₹·o	३८.८	
लुब्धक α canis majoris, sirius	— d.8	₹.4	
अगस्त्य a Argus, canopus	<u> </u>	प्र.५	- 9.45
ब्रह्महृदय α Aurigae, caplela	0.9	२.३	०.८६
स्वाती α Bootis, Arcturus	٥.٦	२.१	०.२१
a centauri	0.7	२.१	0.78
अभिजित α Lyrae, Vega	0.7	२.१	०.०६
β Orionis, Regel	०.३	٩. <del>٤</del>	०.१४
α Eridani, Achernar	8.0	<b>৭</b> .৬	०.३४
प्रश्वा α canis minoris, Procyon	٥.٤	٩.६	0.50
β centauri	0.0	٩.३	0.85
a orionis, Betelguese	2.0	9.9	०.८६
a crucis ···	2.0	9.9	परिवर्तनर्श
श्रवण a aquilae, Altair	2.0	9.9	0.54
रोहिणी α tauri, Aldebaran	9.0	9.0	9.08
चित्रा α Virginis, spica	9.9	2.0	9.29
पुनर्वसु a Geminorum, Pollux	9.3	٥.5	9.29
ज्येष्ठा α scorpii, Antares	9.2	0.5	१.२२
मघा α Leonis, Regulus	9.3	0.5	१.३४
कुम्भज α Piscis Australis, Fomalhaut	9.3	0.5	9.28
α cygni, Deneb	9.8	0.9	१.३३

१. यह १६२६ ई० के Nautical almanac के अनुसार है।

पूर्ण चन्द्रमा से सूर्य ६३५००० गुना चमकीला है। चौथे स्तम्भ में जो नयी श्रेणी दी गयी है उससे प्रकट होता है कि कई तारों के क्रम में अन्तर पड़ गया है। इसके अनुसार अगस्त्य के बाद centauri और अभिजित आते हैं न कि ब्रह्महृदय जैसा कि पुरानी श्रेणी में दिखलाया गया है। इसी प्रकार अन्य तारों के सम्बन्ध में भी समझ लेना चाहिए।

गतगम्य दिन जानने की दूसरी रीति-

अष्टादशशताभ्यस्तान् दृश्यांशःन्स्वोदयासुभि:। विभज्यलब्धाः क्षेत्रांशास्तैः दृश्यादृश्यताथवाः।।१६॥

अनुवाद — (१६) अथवा दृश्यांश (कालांश) को १८०० से गुणा करके राशि के लग्नासुओं से भाग देने से जो क्षेत्रांश (भोगांश) आवे उससे भी दृश्य और अदृश्य होने का दिन जाना जा सकता है।

विज्ञान भाष्य—यह नियम १० वें और ११ वें श्लोकों में बतलाये हुए नियम का विलोम है। वहाँ कालांशांतर को दैनिक काल-गतियों के अन्तर से भाग देने को कहा गया है और यहाँ बतलाया गया है कि दैनिक गित से दैनिक कालगित कैंसे जानी जा सकती है। यहाँ दैनिक काल-गित जानने की आवश्यकता नहीं वरन् कालांशांतर को ही क्रान्तिवृत्तीय भोगांशान्तर में बदलने के लिए बतलाया गया है। इसलिए इसकी उपपत्ति वही है जो वहाँ बतलायी गयी है। यदि यह श्लोक ११ वें श्लोक के बाद दिया गया होता तो अधिक उपयुक्त होता क्योंकि इसका सम्बन्ध १५ वें श्लोक से तो बहुत कम है।

#### तारों का उदय अस्त जानना-

प्रागेषामुदय: पश्चादस्तं दृक्कर्म पूर्ववत्। गतैष्य दिवसप्राप्तिभानुभुक्त्या सदैव हि ॥१७॥

अनुवाद—(१७) तारों का पूर्व में उदय और पिन्छम में अस्त होता है। तारों का आक्ष दृक्कर्म संस्कार पहले की तरह करना चाहिए और उदयास्त का गत-गम्य दिन जानने के लिए सूर्य की ही गित से काम लेना चाहिए।

विज्ञान भाष्य—नक्षतों में कोई गति नहीं देख पड़ती इसलिए सूर्य ही उनके पास पहुँचता हुआ देख पड़ता है। जब सूर्य उनके इतना पास हो जाता है कि वे इसके प्रकाश में दब जाते हैं तभी उनका अस्त समझा जाता है। इसलिए इनका अस्त सदैव पिछम में होता है जैसा कि मंदगामी मंगल, गुरु और शिन ग्रहों के साथ होता है। जब सूर्य इनके इतना आगे बढ़ जाता है कि वे देख पड़ने लगते हैं तभी

उनका उदय समझा जाता है और इस समय यह सूर्योदय के पहले पूर्व क्षितिज में पहते हैं।

यह पहले ही कहा जा चुका है कि नक्षत्नों की क्रान्ति नहीं बदलती इसलिये इनका कालांश जानने के लिए केवल आक्षदृक्कमें संस्कार की आवश्यकता होती है।

अभी बतलाया गया है कि उदय अस्त का गत-गम्य दिन जानने के लिए सूर्य और ग्रह की कालगतियों के अन्तर से कालांशान्तर को भाग दिया जाता है। परन्तु नक्षत्रों में गति शून्य होती है इसलिए केवल सूर्य की गति से ही कालांशान्तर को भाग देने की आवश्यकता पड़ती है।

## कभी अस्त न होने वाले तारे— 🦩

अभिजिद्बह्यहृदयं स्वातीवैष्णववासवाः। अहिबुं व्यमुदकस्थत्वास लुप्यन्तेऽकरिमभिः।।१८।।

अनुवाद—(१८) अभिजित्, ब्रह्महृदय, स्वाती, श्रवण, धनिष्ठा, उत्तरा भाद्रपद बहुत उत्तर में होने के कारण सूर्य के प्रकाश से नहीं छिपते।

विज्ञान भाष्य — जब सूर्य इन तारों के विषुवांश पर या इसके निकट आता है तब उससे इनका अंतर उत्तर की ओर इतना अधिक होता है कि ये सूर्य के उदयास्त काल से इतना पहिले उदय या अस्त होते हैं कि देख पड़ते हैं इसलिए सूर्य के प्रकाश से यह कभी लुप्त नहीं हो सकते। यह बात ६७६ पृष्ठ की सारणी\* से और भी स्पष्ट होती है:—

इससे प्रकट है कि सूर्य की क्रान्ति केवल ब्रह्महृदय के सामने उत्तर होती है अन्यथा दक्षिण है जब कि तारों की क्रान्ति सदैव उत्तर है। ब्रह्महृदय और सूर्य का क्रान्त्यन्तर भी २३ अंश के लगभग है। अब देखना है कि काशी या प्रयाग में ब्रह्म-हृदय का चरकाल क्या है?

चरज्या = क्रान्ति स्पर्शरेखा 🗙 अक्षांश स्पर्शरेखा

∴ ब्रह्महृदय की चरज्या = स्परे ४५°५६′ × स्परे २५°२५′

=9.0339×.8047

2028.=

.. चरांश = २६°२४'

∴ चरकाल=१ घण्टा ५८ मिनट के लगभग

इस दिन सूर्य का चरकाल ४७ मिनट के लगभग होता है। दोनों की क्रान्ति उत्तर है। इसलिए ब्रह्महृदय का उदय सूर्योदय काल से १ घण्टा ५८ मिनट—४७

<sup>•</sup> १६२६ के नाविक पंचांग के अनुसार

1		* *** ***	, उदयु	स्ताधिक ं	ार				६७८
		सूर्य की क्रान्ति की	दिशा और ता०		दक्षिण, ३० दि०	उत्तर. १० जून	द०, २६ अक्टूबर	द०, १४ जनवरी	द०, २७ जनवरी
	i ve j	सूर्यकी क्रास्ति	अं० का० विका०		रेड १९	и * o * o	42 42	ठ % इं ठ ८ ८	م د د د د
	<b>.</b>	सूर्य का बिषुवांश	यं मि सि		9 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	30 m	36 36 36	১৯ ১৯ ১৯	२० ३७ ४६
		क्रान्ति उत्तर	अं० क० विक०		m, 20	\$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$ \$	ور د د د د د د د د د د د د د د د د د د د	ر م م م	۶. ده ده
		विषुवांश	घं मि से		वि इस इस	36 bb x	x	45 98 45	०० अह
		तारों के नाम			अभिजित्	भहाहेदय	स्वाती	श्रवण	धनिष्ठा

मिनट = १ घण्टा ११ मिनट पहले होगा और इसका अस्त सूर्यास्त से इतना ही पीछे होगा इसलिए इस दिन ब्रह्महृदय प्रात:काल और सायंकाल दोनों समय देखा जा सकता है। जिस दिन सूर्योदय काल में यह तारा पूर्व क्षितिज में लग्न होता है उस दिन तो इसका दैनिक अस्त सूर्योदय काल से १६ घण्टे के उपरान्त होगा जब सूर्य को अस्त होने में १४ घण्टे से अधिक नहीं लग सकता। इसलिए इस दिन भी यह सायंकाल में अच्छी तरह देखा जा सकता है। इसी प्रकार जिस दिन यह सूर्यास्त काल में पिच्छम क्षितिज में लग्न होता है उस दिन सूर्योदय से २ घण्टे से भी अधिक पहले उदय होकर लोगों को दर्शन देता है। इसलिए यह कहा जा सकता है कि काशी प्रयाग के उत्तर के देशों में तो यह कभी अदृश्य नहीं हो सकता, हाँ उन स्थानों में जिनका उत्तर अक्षांश २० अंश से कम है, यह कुछ दिनों के लिए अवश्य अदृश्य हो जायगा इसलिए यह जगन्नाथ पुरी में प्रत्येक दिन देखा जा सकता है परन्तु वम्बई में नहीं।

शेष तारों में श्रवण ऐसा तारा है जिसकी उत्तर क्रान्ति बहुत कम है। इसलिए देखना चाहिये कि इसके लिए यह नियम कहाँ तक ठीक है।

काशी प्रयाग में श्रवण का चरकाल == १७ मिनट के लगभग

सूर्य का चरकाल = ४३ ,, ,,

दोनों की क्रान्ति भिन्न हैं इसलिए इस दिन सूर्योदय से १७ + ४३ मिनट = १ घण्टा पहले श्रवण का उदय होगा। परन्तु श्रवण का कालांश ५६ मिनट है इसलिये यह अच्छी तरह देखा जा सकता है। परन्तु काशी प्रयाग के दक्षिण के देशों के लिए यह नियम लागू नहीं हो सकता।

इसी प्रकार अन्य तारों के बारे में भी जाना जा सकता है।

इस प्रकार उदयास्ताधिकार नामक ६वें अध्याय का विज्ञान भाष्य समाप्त हुआ।

#### दशम् अध्याय

# थृङ्गोन्नत्यधिकार

## (संक्षिप्त वर्णन)

श्लोक १—चन्द्रमा का उदय अस्त जानने की विधि पहले की तरह है और कालांश १२ हैं। श्लोक २-४—शुक्ल पक्ष में चन्द्रमा का दैनिक अस्तकाल जानने की रीति। श्लोक ४—कृष्ण पक्ष में चन्द्रमा का दैनिक उदयकाल जानने की रीति। श्लोक ६-५—सूर्यास्तकाल में सूर्य से चन्द्रमा का रेखात्मक अन्तर जानने की रीति। श्लोक ६—चन्द्रमा के शुक्ल भाग का बिम्ब जानने की रीति। श्लोक १०-१४—चन्द्रमा के शुक्ल भाग का परिलेख खींचने की रीति। श्लोक १५—कृष्ण पक्ष में चन्द्रबिम्ब का परिलेख खींचने का नियम।

इस अध्याय में चन्द्रमा का उदयास्त काल जानने की रीति बतलायी गयी है। इससे पहले के अध्याय में केवल उस प्रकार के उदय अस्त का वर्णन है जिसमें ग्रह सूर्य के बहुत पास आ जाने से अदृश्य हो जाता है। परन्तु इस अध्याय में इस प्रकार के उदय अस्त के सिवा चन्द्रमा का दैनिक उदयास्त काल जानने की रीति भी है। फिर यह जानने की रीति बतलायी गयी है कि किस दिन चन्द्र-बिम्ब का कितना भाग प्रकाशित रहता है और उसका आकार कैसे खींचा जा सकता है। शुक्ल पक्ष के आरम्भ में अथवा कृष्ण पक्ष के अन्त में चन्द्रमा के प्रकाशित या शुक्ल भाग का आकार श्रृङ्ग की तरह होता है और उत्तर या दिखन की तरफ उठा रहता है इसीलिए इस अध्याय का नाम श्रृङ्गोन्नत्यिधकार है।

यहाँ यह याद दिलाने की आवश्यकता है कि चन्द्रमा का स्पष्ट स्थान सूर्य-सिद्धान्त की गणना की रीति से जाने गये स्थान से बहुत भिन्न होता है जैसा कि स्पष्टाधिकार के पृष्ठ १८६-१६६ में अच्छी तरह दिखलाया गया है। इसके सिवा चन्द्रमा की स्पष्ट क्रान्ति भी सूर्य-सिद्धान्त की रीति से ठीक नहीं होती। इन सब कारणों से इस अध्याय के लिए दृग्गणित के मूलाङ्कों से ही काम लेना चाहिए, नहीं तो सूर्य-सिद्धान्त के मूलाङ्कों के द्वारा चन्द्रमा के उदयास्त का जो समय ज्ञात होगा वह प्रत्यक्ष से १५,१६ मिनट आगे पीछे होगा। इसलिए आवश्यक है कि भारतीय ज्योतिष का संशोधन करने के लिए एक अच्छी वेधशाला हो जिसमें चन्द्रमा, ग्रहीं और नक्षत्नों का सूक्ष्म से सूक्ष्म वेध लेकर इनके मूलाङ्क फिर से स्थिर किये जायें। ऐसे काम में भी नाविक पंचांग के आश्रित होना किसी प्रकार वांछनीय नहीं है।

चन्द्रमा का उदयास्त काल और कालांश—

उदयास्त विधिः प्राग्वत्कर्तव्यः शीतनोरपि । भागैद्वदिशभिः पश्चाद् दृश्यः प्राग्यात्यदृश्यताम् । १।।

अनुवाद — (१) चन्द्रमा के भी उदय और अस्त होने का समय उदयास्ता-धिकार के श्लोक ४, ५ में बतलायी गयी रीति से जानना चाहिए। जब इसका कालांश सूर्य से १२ अंश पीछे होता है तब यह पिष्ठम में दृश्य होता है और पहले होता है तब पूर्व में अदृश्य हो जाता है।

विज्ञान-भाष्य — इस पर विशेष लिखने की आवश्यकता नहीं है क्यों कि जैसे और ग्रहों का उदयास्त काल जाना जाता है वैसे ही चन्द्रमा का भी। चन्द्रमा का ऐसा उदय अस्त चान्द्र-मास में केवल एक बार होता है। चन्द्रमा की गित बहुत तीज़ है इसलिए चन्द्रमा का अस्त पूर्व में कृष्णपक्ष की चतुर्दशी को होता है और उदय पिछम में शुक्ल पक्ष की प्रतिपदा के उपरान्त सन्ध्याकाल में होता है।

## दैनिक उदयास्त काल जानने की रीति-

रवीन्द्रोः षड्भयुतयोः प्राग्वल्लग्नान्तरासवः ।
एकराशौ रवीन्द्रोश्च कार्या विवरिलिप्तकाः ।।२।।
तन्नाडिकाहते भुक्ती रवीन्द्रौः षष्टिभाजते ।
तत्फलान्वित मो भूँयः कर्तव्या विवरासव ।।३।।
एवं यावत् स्थिरी भूता रवीन्द्रोरन्तरासवः ।
तैः प्रणैरस्तमेतीन्द्रः युक्लेऽकस्तिमयात्परम् ।।४।।

अनुवाद—(२) ( शुक्ल पक्ष के जिस दिन चन्द्रमा का अस्त काल जानना हो उस दिन के सूर्यास्त काल के सूर्य और चन्द्रमा को स्पष्ट करके और चन्द्रमा में आक्ष और आयनदृक्कर्म संस्कार करके ) सूर्य के भोगांश और चन्द्रमा के दृक्कर्म संस्कृत भोगांश में छः छः राशि जोड़ने से जो आवे उनके उदय लग्नों के अन्तरासुओं को जान ले। यदि सूर्य और चन्द्रमा एक ही राशि में हों तो इनके भोगांशों के अन्तर की कला बना लेना पर्याप्त होगा। (३) इन उदय लग्नों के अन्तरासुओं की घड़ी बना कर इससे सूर्य और चन्द्रमा को दैनिक गितयों से गुणा कर दे और गुणनफल को ६० से भाग दे दे। सूर्य की गित से जो लब्धि मिले उसे उसको सूर्य के भोगांश में और चंद्रगित से जो लब्धि मिले चन्द्रमा के भोगांश

में जोड़ कर इनका लग्नान्तर काल पहले की तरह फिर निकाले। (४) इस प्रकार कई बार करने से लग्नान्तर काल स्थिर हो जाता है। इतने ही समय पर शुक्ल पक्ष में सूर्यास्त के उपरान्त चन्द्रमा का अस्त होता है।

विज्ञान भाष्य—किसी किसी ग्रन्थ में इन तीन श्लोकों के स्थान में केवल एक श्लोक है जिसका पूर्वार्घ दूसरे श्लोक का पूर्वार्घ है और उत्तरार्घ नौथे श्लोक का उत्तरार्घ । इसलिए किसी किसी के मत से दूसरे श्लोक के उत्तरार्घ से लेकर नौथे श्लोक के पूर्वार्घ तक की ४ पंक्तियाँ प्रक्षिप्त हैं । पं० इन्द्र नारायण द्विवेदी, पं० माधव पुरोहित अथवा पं० बलदेव प्रसाद मिश्र जी ने इन चार पंक्तियों को लिख तो दिया है परन्तु इनका अर्थ नहीं किया है और न इनके विषय में कुछ लिखा ही है । हाँ, काचार्य रङ्गनाथ जी की संस्कृत टीका में, जिसका सम्पादन भी पं० बलदेव प्रसाद जी ने अपनी हिन्दी टीका के साथ किया है, इसकी चर्चा अच्छी तरह है जहाँ लिखा है?—

१. श्लोक मध्य एकराशावित्यादि रवीन्दोरित्यन्त रासव इत्यन्त श्लोक द्वयं केनचिन्मन्दमितना समयोऽसकृदेव साध्य इति शिष्यधीवृद्धिद तन्त्रोक्तं सुबुद्धि मन्ये-नायुक्तमिप युक्तं मत्वानिक्षिप्तम् ।

स्वामी विज्ञानानन्द सम्पादित बंगाल के सूर्य-सिद्धान्त में ये दो श्लोक मूल संस्कृत श्लोकों के साथ नहीं दिये गये हैं वरन् बङ्गला की टीका में हैं और वहाँ बतलाया गया है कि ये प्रक्षिप्त क्यों हैं।

चन्द्रशेखर सिंह सामन्त के तिद्धान्त-दर्पण में तीसरा श्लोक ज्यों का त्यों उद्धृत र किया गया है और चौथे श्लोक के पूर्वार्ध के अर्थ को कई श्लोकों में विस्तारपूर्वक लिखकर उत्तरार्ध भी दे दिया गया है। इसके उपरान्त यह श्लोक के लिखा गया है—

अतार्क साबनत्वं हि द्वयोस्तात्कालिकी कृती तत्कृतौ केवलस्येन्दोः प्राणानामार्क्षता मता सूर्यास्तकालिकौ तौ चेद्ग्राह्यौ ते चंद्रसावना ॥११॥

जिससे यह सिद्ध होता है कि चन्द्र शेखरसिंह सामन्त ने सूर्य-सिद्धान्त के प्रक्षिप्त कहे जाने वाले श्लोकों के डेढ़ श्लोकों को बहुत आवश्यक समझा है। यथार्थ में यह है भी आवश्यक जैसा कि अभी दिखलाया जायगा। इसलिए मेरी समझ में इसको

१. श्री सूर्यसिद्धान्त पृष्ट १६७ श्री वेंकटेश्वर प्रेस का छपा

२. देखो योगेशचन्द्र राय सम्पादित सिद्धान्त-दर्पण पृष्ठ १३३

प्रक्षिप्त हो तो भी अनुचित नहीं है क्यों कि इसके अनुसार गणना न करने से तो चन्द्रमा के अस्त काल में १ घड़ी या २४ मिनट तक का अन्तर पड़ सकता है। आचार्य रङ्गनाथजी ने अपनी टीका १५२५ शाके में की थी इसलिए यह विवाद कई सौ वर्ष पहले का है कि यह प्रक्षिप्त है या नहीं। मैं यह बतलाना चाहता हूँ कि इन श्लोकों का क्या अर्थ है। श्लोक २ के पूर्वार्घ में तो संक्षेप में उदयास्ताधिकार के चौथे और पाँचवें श्लोकों में बतलाये गये नियम की ओर संकेत है जो बिलक्कुल ठीक है। उत्तरार्घ में यह बतलाया गया है कि यदि सूर्य और चन्द्रमा एक ही राशि में हों तो इन दोनों के दृक्कमं-संस्कृत-भोगांशों के अन्तर को ही कलांश समझ कर जान लेना चाहिए कि सूर्यास्त के उपरांत कितने समय पर चन्द्रमा का अस्त होगा। इसका कारण यह जान पड़ता है कि जब चन्द्रमा सूर्य से इतने थोड़े अन्तर पर रहता है कि ये दोनों एक ही राशि में हों तब इनके लग्नान्तरासुओं में जो अन्तर होता है वह इनके भोगांशों के अंतर से बहुत भिन्न नहीं होता इसलिए सुगमता के लिए यह स्थूल नियम बतला दिया गया है।

इसके बाद श्लोक ३ में असकृत्कर्म (approximation) से चन्द्रमा का अस्त-काल सूक्ष्मतापूर्वक जानने की रीति बतलायी गयी है। इसका कारण यह है कि दूसरे श्लोक के पूर्वार्घ के अनुसार चन्द्रमा के अस्तकाल का जो समय आता है वह ठीक नहीं होता क्योंकि चन्द्रमा की गति बहुत तीव्र होती है इसलिए सूर्य के अस्तकाल में चन्द्रमा का जो भोगांश होता है उससे चन्द्रमा के अस्तकाल का भोगांश कुछ बढ़ जाता है जिससे वह कुछ देर में अस्त होता है। सूर्य से चन्द्रमा जितना ही अधिक दूर रहता है उसीके अनुपात में चन्द्रमा के अस्त होने में बिलम्ब लगता है। शुक्ल पक्ष की त्रयोदशी या चतुर्दशी के दिन तो यह जिलम्ब २० मिनट के लगभग हो जाता है क्योंकि इस दिन सूर्यास्त से १०, ११ घण्टे से भी अधिक समय में चन्द्रमा का अस्त होता है और इतने समय में इसकी गति ५, ६ अंश के लगभग होती है जिससे इसके अस्त होने में २० से २४ मिनट तक का विलम्ब हो सकता है। यही जानने के लिए कहा गया है कि सूर्य और चन्द्रमा में ६ राशि जोड़ने से जो लग्नान्तरासु आवे उसकी घटिका बनाकर अर्थात् असुओं को ६ से भाग देकर पल और पलों को ६० से भाग देकर घड़ी बनाकर इसको सूर्य और चन्द्रमा की दैनिक गतियों से गुणा कर दे और गुणनफल को ६० से भाग दे दे तो यह मालूम हो जायगा कि लग्नान्तरासुओं में सूर्य **औ**र चन्द्रमा में कितनी गति हुई। क्योंकि जब ६० घड़ी में सूर्य और चन्द्रमा की

देखो बेंकटेश्वर प्रेस का सूर्य-सिद्धान्त पृष्ठ २४६

गित दैनिक गित के समान होती है तो लग्नान्तरासुओं में इसी के अनुपात से होगी। यह गित जान लेने पर इसे सूर्यास्तकालिक सूर्य और चन्द्रमा के भोगांश में जोड़कर और योगफल में ६ राशि और जोड़कर इनके लग्नों के अन्तरासु फिर निकाले। इस प्रकार २, ३ बार असकृत्कर्म करने से जब अन्तर स्थिर हो जाय तब सूर्यास्त से उतने ही समय उपरान्त चन्द्रमा का अस्त होता है।

यहाँ एक बात विचारणीय है। जब सूर्यास्तकाल के सूर्य और चन्द्रमा एक बार स्पष्ट कर लिये गये और पहली बार यह मालूम कर लिया गया कि सूर्यास्त काल से इतने समय उपरान्त चन्द्रमा का अस्त होगा तब इसमें और चन्द्रमा के प्रत्यक्ष अस्तकाल में जो अन्तर पड़ेगा वह केवल चन्द्रमा की गित के कारण होगा इसलिए असकृत्कर्म के लिए केवल चन्द्रमा की गित को सूर्यास्तकालिक चन्द्रमा के भोगांश में जोड़ना चाहिए न कि सूर्य की गित को भी। परन्तु नियम में सूर्य और चन्द्रमा दोनों की गितयों को जोड़ने को कहा गया है। सूर्य की गित को भी जोड़ने से जो समय आवेगा वह नाक्षत्र-काल नहीं होगा वरन् सावन काल होगा। परन्तु पहला अन्तर नाक्षत्र काल में आता है इसलिए नाक्षत्र काल और सावन काल का योग नहीं हो सकता। इसलिए उचित यह है कि केवल चन्द्रमा की गित का असकृत्कर्म किया जाय परन्तु सूर्य की गित लेने से अधिक से अधिक अन्तर २ मिनट का हो सकता है क्योंकि १२ घण्टे का नाक्षत्र काल १२ घण्टे के सावन काल से केवल २ मिनट अधिक होता है। इसलिए इतनी भूल के लिए नियम को ही प्रक्षिप्त समझ कर निकाल देना बुद्धिमानी नहीं जान पड़ती।

कृष्ण पक्ष में चन्द्रमा का उदय काल जानना—

भगणार्धं रवौ दत्वा कार्यास्तिद्विवरासव:। ते प्राणै: कृष्णपक्षेतु शोतांशुरुदयं स्रजेत ॥५॥

अनुवाद—(५) सूर्यास्तकालिक सूर्य के भोगांश में ६ राशि जोड़ने से जो आवे उसके लग्नकाल और सूर्यास्तकालिक स्पष्ट चन्द्रमा के लग्नकाल के अन्तरासुओं से असकृत्कर्म के द्वारा जो समय आता है सूर्यास्त से उतने ही समय उपरान्त कृष्ण पक्ष में चन्द्रमा का पूर्व क्षितिज में उदय होता है।

विज्ञान-भाष्य — कृष्ण पक्ष में चन्द्रमा का भोगांश सूर्यास्तकालिक सूर्य के भोगांश से १८० अंश से अधिक होता है इसलिए सूर्यास्त के उपरान्त पूर्व क्षितिज में चन्द्रमा का उदय होता है। यह जानने के लिए सूर्यास्त काल के सूर्य और चन्द्रमा के भोगांश जानकर केवल सूर्य के भोगांश में ६ राशि जोड़ना चाहिए क्योंकि चन्द्रमा का

उदय तो पूर्व क्षितिज में होता ही है इसलिए यह केवल यह जानने की आवश्यकता है कि सूर्यास्तकाल में पूर्व क्षितिज में कौन राशि लग्न है और इसके उपरान्त चन्द्रमा कितने समय में लग्न होगा। इस क्रिया से जो समय आवेगा उस समय चन्द्रमा का उदय नहीं होगा क्योंकि इतने समय में चन्द्रमा अपनी गित से और पूर्व हो जायगा। इससे कितना अन्तर पड़ जायगा यह जानने के लिए तीसरे श्लोक में बतलाये गये नियम से असकृत्कर्म करना होगा। यहाँ भी केवल चन्द्रमा की गित से ही असकृत्कर्म करना चाहिए।

सूर्यास्त काल में सूर्य से चन्द्रमा का रेखात्मक अन्तर जानने की रीति

अर्केन्द्वोः क्रान्तिविश्लेषः विश्वसाम्ये युतिरन्यथा।
तज्ज्येन्द्वरर्काद्यत्नासौ विज्ञेया विक्षणोत्तरा ॥६॥
मध्याह्ने न्दुप्रमाकणं संगुणा यदि सोत्तरा।
तदाऽर्कघ्नाक्षजीवायाश्शोध्या योज्या तु दक्षिणे ॥७॥
शेषो लम्बज्यया भवतो लद्धं बाहुस्स्वविङ्मुलः।
कोटिश्शङ्कुस्तयोवंगंयुतेम्'ल श्रवो भवेत् ॥८॥

अनुवाद—(६) सूर्यास्तकालिक सूर्य और चन्द्रमा की क्रान्ति जानकर यदि इनकी दिशाएँ एक हैं तो इनकी ज्याओं का अन्तर करें और भिन्न हों तो योग करें। सूर्य से चन्द्रमा जिस दिशा में हो वही दिशा इस अंतर या योग को भी समझे अर्थात् यदि चन्द्रमा सूर्य से दक्षिण हो तो अन्तर या योग की दिशा दक्षिण समझे और उत्तर हो तो उत्तर समझे। (७) इस योग या अन्तर को चन्द्रमा के तात्कालिक छाया कणं से गुणा कर दे। यदि दिशा उत्तर हो तो इस गुणनफल को १२ और अक्षज्या के गुणनफल में घटा दे और दक्षिण हो तो जोड़ दे। (८) इस शेष या योगफल को लम्बज्या से भाग दे दे और लिब्ध की इष्ट दिशा का भुज समझे। चन्द्रमा के शंकु अर्थात् नतांश्व-कोटिज्या को कोटि मानकर भुज और कोटि के वर्गों के योगफल का वर्गमूल निकालने से जो आवे उसे कर्ण समझना चाहिए। यही कर्ण सूर्य और चन्द्रमा का सूत्रात्मक या रेखात्मक अंतर है।

विज्ञान-भाष्य - इन तीन श्लोकों का सार यह है :--

यदि सूर्य और चन्द्रमा की क्रान्तिज्याओं का अन्तर प मान लिया जाय तो छठें श्लोक के अनुसार

प=चन्द्र कान्तिज्या + सूर्य क्रान्तिज्या,

सातवें और आठवें श्लोक के पूर्वार्घ के अनुसार

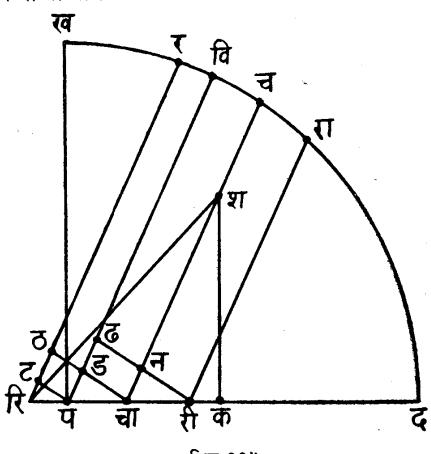
प × चन्द्रछायाकर्ण± १२ अक्षज्या भुज = लम्बज्या कोटि = चन्द्रमा का शंकु अर्थात् चन्द्रमा की नतांशकोटिज्या ∴ कर्ण = √ भुज २ + कोटि २

छठें श्लोक में यह बतलाया गया है कि सूर्य और चन्द्रमा की क्रान्तियों के अन्तर या योग की ज्या को लेकर सातवें श्लोक के अनुसार काम करना चाहिये परन्तु यह नियम तभी लागू हो सकता है जब मूर्य और चन्द्रमा की क्रान्तियाँ बहुत कम हों क्योंकि किसी कोण और उसकी ज्या में अन्तर तभी बहुत कम होता है जब उस कोण का मान कम हो। इसीलिये अनुवाद में क्रान्तियों के योग या अन्तर की जगह क्रान्तिज्याओं का योग या अन्तर कहा गया है।

इसी तरह सातवें श्लोक के पूर्वाधं में 'मध्याह्ने न्दुप्रभाकणं' कहा गया है जिसका अर्थ है मध्याह्नकालिक चन्द्रमा का छायाकणं, परन्तु यह युक्तियुक्त नहीं जान पड़ता इसलिए इसकी सूर्यास्तकालिक अथवा जिस समय की श्रृङ्कोन्नित जाननी हो उस समय का चन्द्रमा का छायाकणं ही समझना उचित है। स्वामी विज्ञानानन्द जी तथा आचार्य रङ्गनाथ जी ने भी इसका अर्थ यही किया है और बतलाया है कि यदि एक सूर्योदय तक से दूसरे के समय को १ दिन माना जाय तो सूर्यास्त का समय मध्याह्न कहा जा सकता है। परन्तु मध्याह्न का शब्द यहाँ भ्रमात्मक है क्योंकि मध्याह्न का साथारण अर्थ १२ बजे दिन का ही लिया जाता है। इसलिए श्लोक में मध्याह्न शब्द उचित नहीं है।

उपपत्ति—सूर्यास्तकाल में सूर्य से चन्द्रमा का जो रेखात्मक अन्तर होता है उसी को यहाँ कर्ण कहा गया है और उसी को जानने की रीति बतलायी गयी है। सूर्यास्त काल में चन्द्रमा आकाश में जिस विन्दु पर हो उसका धरातल से जो लम्बान्तर (perpendicular distance) होता है जिसे ही यहाँ कोटि कहाँ गया है परन्तु यह भारतीय प्रथा के अनुसार उन्नतांशज्या अथवा नतांश-कोटिज्या के समान होता है और नतांश-कोटिज्या का दूसरा नाम शंकु भी है (देखो पृष्ठ २८२) इस-लिए कोटि को शंकु कहा गया है। इसी कोटि के आधारविंदु से सूर्य का जो रेखात्मक अंतर धरातल पर होता है उसे ही भूज या बाहु कहा गया है जिसको जानने की रीति श्लोक ६, ७ और ८ के पूर्वार्ध में बतलायी गयी है।

यहाँ एक बात और ध्यान में रखनी चाहिए। इस नियम से तभी काम लिया जा सकता है जब सूर्यास्तकालिक सूर्य और चन्द्रमा को यामोत्तरदृत्त के तज्ञ (place) में समझ लिया जाय अर्थात् चन्द्रमा द्रष्टा से जिस दिशा में हो उसे दक्षिण या उत्तर दिशा समझनी चाहिए और चन्द्रमा के भुज कोटि और कर्ण को भी यामोत्तरवृत्त के तल में समझना चाहिए। यह सब बातें \* चित्र ११५ से अच्छी तरह समझ में आ जायगी।



चित्र ११५

प= क्षितिज का पिन्छम विन्दु
द= '' का दक्षिण विन्दु
पद=पिन्छम विन्दु से दक्षिण विन्दु तक का क्षितिज का चतुर्थांश
ख=खस्वस्तिक

र रि=सूर्य के अहोरात्र वृत्त का खंड जो यामोत्तर वृत्त और पिच्छम क्षितिज के बीच में है जब कि सूर्य की क्रान्ति उत्तर होती है। रा री=सूर्य के अहोरात्रवृत्त का खंड जब क्रान्ति दक्षिण हो। रि, री=पिच्छम क्षितिज के विन्दु जहाँ सूर्य अस्त होता है। च चा=चन्द्रमा के अहोरात्र वृत्त का खंड जो यामोत्तर वृत्त और पिच्छम क्षितिज के बीच में है।

विप = विषुवद्वृत्त का चतुर्थांश जो यामोत्तरवृत्त और क्षितिज के बीच है।

<sup>\*</sup> यह चित्र स्वामी विज्ञानानन्द के बङ्गला सूर्य-सिद्धान्त से लिया गया है।

श = सूर्यास्तकाल का चन्द्रमा का स्थान जब कि यह यामोत्तरवृत्त से पिच्छम होता है।

शक = चन्द्रमा से क्षितिज तल पर लम्ब या चंद्र-शंकु या कोटि। शरि वा शरी = सूर्य से चन्द्रमा का रेखात्मक अंतर या कर्ण। करि या करी = भुज; पट और चाठ सूर्य के अहोरात्र वृत्त पर लम्ब हैं।

इस चित्न में यामोत्तर-वृत्त के तल खदप पर क्षितिज के ऊपर के खगोल का वह अंश दिखलाया गया है जो पिन्छम क्षितिज के सूर्यास्त विन्दु से लेकर दक्षिण विन्दु तक फैला हुआ है। इसीलिए चन्द्रमा का स्थान श यामोत्तर वृत्त से पिन्छम होते हुए भी यामोत्तर वृत्त पर ही जान पड़ता है और चन्द्रमा के शंकु, भुज, कर्ण यामोत्तर-वृत्त के तल पर देख पड़ते हैं। सूर्य और चन्द्रमा के अहोरात्रवृत्त तथा विषुवद्वृत्त का चतुर्थांश भी यामोत्तरवृत्त के ही तल पर दिखलाये गये हैं। संक्षेप में यह कहा जा सकता है कि पद क्षितिज के दक्षिणार्ध और यामोत्तरवृत्त की छेद रेखा (Projection) है र रि और च चा इष्ट काल के सूर्य और चन्द्रमा के अहोरात्रवृत्त हैं। रा री भी सूर्य का अहोरात्रवृत्त हैं जब क्रान्ति दक्षिण होती है। इस-लिए विर सूर्य की उत्तर क्रान्ति, विच चन्द्रमा की दक्षिण क्रान्ति और वि रा सूर्य की दक्षिण क्रान्ति है। खिव इष्ट स्थान का अक्षांश और विद लम्बांश है। अहोरात्र वृत्तों और क्षितिज के बीच के कोण भी लम्बांश के समान हैं।

चित्र से प्रकट है कि चन्द्रकर्ण शरि<sup>२</sup> = शक<sup>३</sup> + करि<sup>२</sup>

इसमें शक इष्टकालिक चन्द्रमा का शंकु है जिसकी गणना चन्द्रमा के नतकाल से विप्रश्नाधिकार के पृष्ठ २६० के सूव्र (क) अथवा पृष्ठ २६२ के सूव्र (ग) के अनुसार सहज ही जाना जा सकता है और करि चंद्रमा का भुज है जिसको जानने की रीति ऊपर के ढाई श्लोकों में बतलायी गयी है।

करि=रिचा + चाक, जिसमें रिचा सूर्य और चन्द्रमा की क्रान्तियों के अन्तर पर आश्रित है और चाक चन्द्रमा के उन्नतांश पर।

समकोण विभुज चाठरि में भारतीय रीति के अनुसार,

चाठ चारि ज्या चारिठ त्रिज्या ∴चारि = चाठ × त्रिज्या ज्या चारिठ

परन्तु चाठ = चाड + ड ठ = चन्द्रक्रान्तिज्या + सूर्यक्रान्ति ज्या और ज्या चारिठ = लम्बज्या

इसी प्रकार समकोण विभुज शकचा में

परन्तु कोण शचाक = लम्बांश और कोण चाशक लम्बांश का पूरक है इसलिए यह अक्षांश के क्षमान हुआ और शक चंद्रमा का शंकु है इसलिए,

यहाँ चाक और चारि के मान कलाओं में है क्यों कि भारतीय रीति से ज्या के मान कलाओं में होते हैं। परन्तु परिलेख के लिए नाप अंगुलों में की जाती है इस-लिए इसको अंगुलों में बदलने के लिए यह मान लेना होगा कि चन्द्रमा का शंकु शक १२ अंगुल है और इसका तात्कालिक अंगुलात्मक छायाकणें विज्या अर्थात् ३४३८ के समान है। यदि मान लिया जाय कि चारि और चाक के अंगुलात्मक मान क्रमानुसार त और थ हैं तो नीचे लिखे तीन अनुपात सिद्ध होते हैं—

तिज्या शक चारि चाक छायाकर्ण १२ त थ

त्व 
$$\frac{9? \times चारि}{99} = \frac{9? \times चारि \times छायाकर्ण}{9? \times विज्या}$$

$$= \frac{9? \times (चंद्रक्रांतिज्या + सूर्यक्रांतिज्या) विज्या \times छायाकर्ण = \frac{9? \times (वंद्रक्रांतिज्या + सूर्यक्रांतिज्या)}{9? \times (वंद्रक्रांतिज्या + सूर्यक्रांतिज्या)}$$

$$= \frac{छायाकर्ण \times (चंद्रक्रांतिज्या + सूर्यक्रांतिज्या)}{लम्बज्या}$$

च्च १२अक्षज्या\_ लम्बज्या

क्योंकि शक और शंकु एक ही वस्तु है।

यहाँ चंद्रमा और सूर्य की क्रांतिज्याएँ जोड़ी गयी हैं क्योंकि इनकी क्रांतियों की दिशाएँ भिन्न हैं। यदि दोनों की क्रांतियों की दिशा एक ही हो तो अंतर निकालना पड़ेगा जैसे यदि सूर्य रा पर हो तो अंतर निकालना पड़ेगा क्योंकि इस दशा में

करी = चाक - चारी

इस प्रकार ६-८ श्लोकों की उपपत्ति सिद्ध हुई।

चन्द्रबिम्ब का शुक्ल भाग जानने की रीति—

सूर्योनशीतगोलिप्ताः शुक्तं नवशतोब्धृताः। चन्द्रविस्वांगुलाभ्यस्तं हृतं द्वावशिशः स्कुटम् ॥६॥

अनुवाद — चंद्रमा के भोगांश से सूर्य का भोगांश घटाने से जो आवे उसकी कला बनाकर ६०० से भाग देने पर जो आता है वह अंगुलों में चन्द्रमा का शुक्ल भाग होता है। इसको चन्द्रमा के तात्कालिक अंगुलात्मक बिम्ब से गुणा करके १२ से भाग देने पर स्फुट शुक्ल भाग का मान अंगुलों में आ जाता है।

विज्ञान भाष्य — पूर्ण चन्द्रमा का मध्यम बिम्ब १२ अंगुल का माना गया है। जिस समय चन्द्रमा पूर्ण होता है उस समय यह पूरा शुक्ल देख पड़ता है और जिस समय अमावस्या होती है उस समय चंद्रमा के शुक्ल भाग का अभाव रहता है। जैसे-जैसे चन्द्रमा सूर्य से आगे बढ़ता है तैसे-तैसे इसका शुक्ल भाग भी बढ़ता जाता है और अन्त में पूर्णिमा काल में इसका पूरा बिम्ब शुक्ल देख पड़ता है। ऐसी दशा में चन्द्रमा का सूर्य से अन्तर १८० अंश या १८०×६०=१०८०० कला होता है इसलिए चन्द्रमा के शुक्ल भाग का परिमाण इस प्रकार हुआ कि जब सूर्य से चन्द्रमा १०८०० कला आगे जाता है तब इसका शुक्ल भाग १२ अंगुल के समान होता है इसलिए जब किसी काल में चन्द्रमा सूर्य से अ कला आगे हो तब उसका शुक्ल भाग = अ×१२ अंगुल के अंगुल

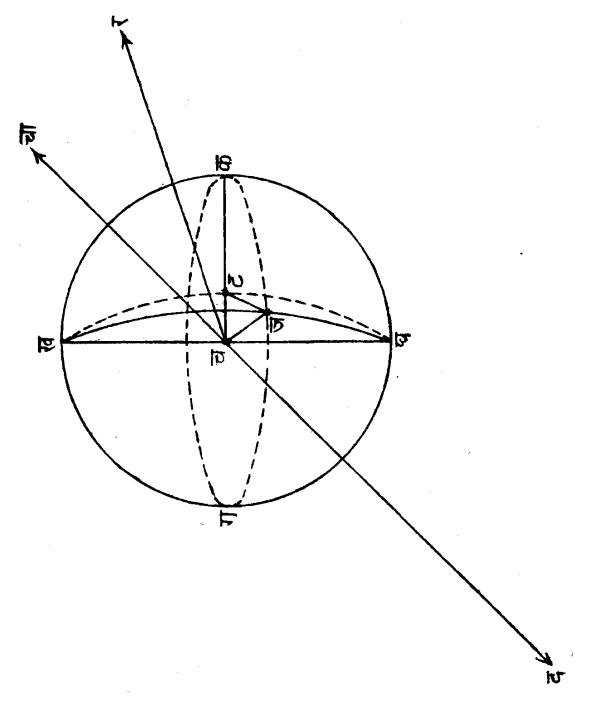
परन्तु यह मध्यम बिम्बमान से लगाया गया है। स्पष्ट बिम्ब इससे भिन्न होता है जिसकी गणना चन्द्रग्रहणाधिकार (पृष्ठ ४८९-८२) के अनुसार करनी चाहिए। जब स्पष्ट बिम्ब का मान अंगुलों में आ जाय तब फिर अनुपात करना चाहिए कि जब मध्यम बिम्ब १२ अंगुल का होता है तब इष्ट शुक्ल भाग क्षेत्र अंगुल होता है, इसलिए जब स्पष्ट बिम्ब च है तब

शुक्ल भाग=स्पष्ट बिम्ब
$$\times \frac{3}{400}$$
  $\div$  9२
$$= \frac{3}{400} \times \frac{9}{92}$$

यह नियम स्थल है क्योंकि चन्द्रबिम्ब के शुक्ल भाग की वृद्धि तिथि वृद्धि के अनुपात में नहीं बढ़ती जैसा कि अभी प्रकट होगा । चन्द्रमा के शुक्ल भाग की नोकों को शृंग (cusp या horn) कहते हैं। दोनों शृंगों को मिलाने वाली रेखा चन्द्रबिम्ब के उस वृत्त का व्यास है जो उसके प्रकाशित भाग को अप्रकाशित भाग से अलग करता है। इसलिए यह चन्द्र सूर्य के केन्द्रों को मिलानेवाली रेखा से समकोण पर होता है। यह उस वृत्त का भी व्यास है जो चन्द्रमा के द्रष्टा के सामने वाले भाग को उसके दूसरी ओर वाले भाग से अलग करता है। इसलिए यह द्रष्टा और चन्द्र-केन्द्र को मिलानेवाली रेखा से भी समकोण पर होता है। जब दोनों श्रृंगों को मिलानेवाली रेखा द्रष्टा और चन्द्रकेन्द्र तथा सूर्य और चन्द्र केन्द्रों को मिलाने वाली रेखाओं के समकोण पर होती है तब यह उस तल (plane) के भी समकोण पर होगी जो द्रष्टा चन्द्रकेन्द्र और सूर्यकेन्द्र से होकर जाता है अर्थात् सूर्य और चन्द्र केन्द्रों से होकर जाननेवाला महावृत्त (great circle) श्रृंगों को मिलानेवाले व्यास को दो समान भागों में काटता है। यह महावृत्त क्षितिज-तल से जो कोण बनाता है वह बहुत परिवर्त्तनशील है इसलिए चन्द्रमा का शृंग भिन्न-भिन्न मासों में भिन्न-भिन्न रीति से झुका रहता है अर्थांत् कभी क्षितिज-तल के समानान्तर होता है और कभी लम्ब की दिशा में।

चन्द्रमा के दृश्य गोलार्ध का शुक्ल भाग दो वृत्तार्धों के बीच में होता है जिनमें से एक वृत्तार्ध द्रष्टा के सामनेवाले चन्द्रबिम्ब का होता है और दूसरा सूर्य के सामने वाले चन्द्रबिम्ब का वृत्तार्ध सूर्य की ओर किनारे पर होता है परन्तु सूर्य के सामने वाले चन्द्रबिम्ब का वृत्तार्ध भीतर की ओर होता है और द्रष्टा को तिरछी (obliquely) दिशा में देख पड़ता है इसलिए यह दीर्घ वृत्तार्ध के आकार का देख पड़ता है क्योंकि किसी वृत्त का छेद (projection) तिरछी रेखा में देखने पर दीर्घवृत्त (ellipse) होता है। इसकी जाँच कोई मनुष्य एक गोल चूड़ी और दीपक से सहज ही कर सकता है। चूड़ी लेकर दीवाल और दीपक के बीच में इस प्रकार यामना चाहिए कि चूड़ी का तल दीवाल के समानान्तर हो और दीपक का केन्द्र, चूड़ी का केन्द्र और दीवाल पर चूड़ी की छाया का केन्द्र समसूत्र में दीवाल के तल से समकोण पर हो। ऐसी दशा में चूड़ी की छाया गोल होगी। यदि चूड़ी इसी जगह थामे हुए तिरछी कर दी जाय जिससे इसका तल दीवाल से समानान्तर न रहे अथवा चूड़ी के तल को दीवाल के समानान्तर रखते हुए चूड़ी को नीचे ले जायँ या ऊपर उठा दें जिससे तीनों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा दीवाल की लम्ब दिशा में न हो तब दीवाल पर चूड़ी की

जो छाया पड़ेगी वह बिल्कुल गोल न होगी वरन् दीर्घवृत्त के आकार की होगी। पहली दणा में छाया के दीर्घवृत्त का दीर्घ अक्ष सम दिशा (horizontal) में होगा और दूसरी दणा में ऊर्घ्वाधर (vertical)। इसी प्रकार चन्द्रबिम्ब के शुक्ल भाग की भीतरी सीमा दीर्घवृत्तार्ध होती है जिसका दीर्घ अक्ष चन्द्रबिम्ब के व्यास के



चित्र ११६

चित्र ११६ Hugh Godfray M. A. की A Treatise on Astronomy से लिया गया है।

समान होता है और लघु अक्ष सदैव परिवर्त्तनशील। अब यह बतलाया जायगा कि सूर्य और चन्द्रमा के स्थानों के अनुसार शुक्ल भाग की वृद्धि या क्षीणता किस प्रकार होती है।

मान लो कि च चन्द्रमा का केन्द्र, च द द्रष्टा की दिशा, क ख ग घ चन्द्र बिम्ब का वह तल जो द्रष्टा की दिशा से समकोण पर है, च र सूर्य की दिशा और ख ज घ चन्द्रबिम्ब का वह तल है जो च र दिशा से समकोण पर है। चन्द्र-पृष्ठ का जो खण्ड ख क घ और ख ज घ बृत्ताधों के बीच में है वही चन्द्रबिम्ब का शुक्ल भाग है जो द्रष्टा को देख पड़ता है। परन्तु ख ज घ बृत्तार्ध को द्रष्टा तिरष्ठा देखता है इसलिए यह क ख ग घ तल पर प्रलम्बित (projected) होकर दीर्घ बृत्तार्ध ख ट घ के रूप में देख पड़ता है। यही दीर्घ बृत्तार्ध ख ट घ चंद्रबिम्ब के शुक्ल भाग की भीतरी सीमा है। यहाँ च ज चंद्रगोल की दिज्या है इसलिए च क के समान है और च च ज का छेद्य है इसलिए

चट=चजकोज्याजचट

=च क कोज्या र च चा

क्यों कि कोण ज च ट चंद्रमा के उन तलों के बीच का कोण है जो द्रष्टा और सूर्य की दिशाओं से समकोण पर हैं इसलिये यह द्रष्टा की दिशा द च चा और सूर्य की दिशा च र के बीच के कोण र च चा के समान है। इसलिए

ट क == च क - च ट

=चक - चक कोज्यार चचा

=च क (१ - कोज्या र च चा)

**च क उत्क्रमज्या र च चा** 

कोण र च चा का मान सहज ही जाना जा सकता है क्योंकि तिभुज द च र का यह विहः कोण है और इसके तीन भुज द च, च र और द र क्रमानुसार द्रष्टा से चंद्रमा, चंद्रमा से सूर्य और द्रष्टा से सूर्य की दूरियाँ हैं जो ज्ञात हो सकती हैं।

इस प्रकार यह सिद्ध है कि शुक्ल भाग का मान तिथि-वृद्धि के अनुपात के अनुसार नहीं बढ़ता जैसा कि नौवें श्लोक में बतलाया गया है क्योंकि किसी कोण की उत्क्रमज्या का मान उस कोण की वृद्धि के अनुपात से नहीं बढ़ता, जैसे यदि कोण दूना हो जाय तो उसकी उत्क्रमज्या भी दूनी नहीं हो जाती (देखों पृष्ठ १२०)।

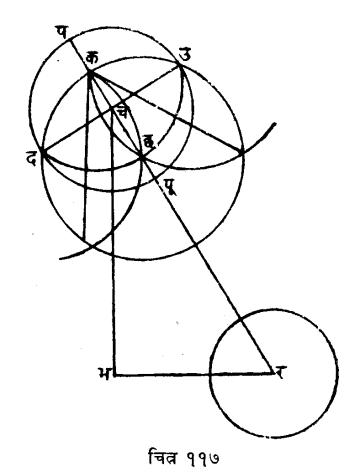
## श्रुङ्गोन्नति जानने का परिलेख—

दत्बाऽर्कसंज्ञित विन्दुं ततो बाहुं स्वविङ्मुलम् । ततः पश्चान्मुलं कोटि कर्णं कोट्यग्रभानुगम् ॥११॥ कोटिकणयुतेरिन्दोः विम्बं तारकालिकं लिखेत्। कणंत्रवेण दिविसद्धि प्रथमं परिकल्पयेत्।।१२॥ युवलं कणेन तद्दिबम्बयोगावन्तमु लं नयेत्। युवलाग्रयाम्योत्तरयो मंध्ये मत्स्यो प्रसाधयेत्।।१३॥ तन्मध्यसूत्रसंयोगाद् विन्दु त्रिस्पृग्लिखेद्धनुः। प्राग्विम्बं यावृगेव स्यात्तादृक् तत्र दिने शशी।।१४॥ कोट्या दिवसाधनात्त्रयंक् युवलं तच्छुङगमुन्नतम्। दश्येदुन्नतां कोटि कृत्या चन्द्रस्य साऽऽकृतिः।।१४॥ कृष्णे षड्भयुतं सूर्यं विशोध्येन्दोस्तथाऽसितम्। दद्याद्वामं भुजं तत्र पश्चिमे मण्डलं विधोः।।१६॥

अनुवाद --- (१०) समतल भूमि में सूर्य को सूचित करनेवाला विन्दु लिखकर इससे भुजकी दिशा में भुज के समान रेखा खींचकर इसके अग्र विन्दु से पिन्छम की ओर १२ अंगुल की कोटि रेखा खींचे और इस कोटि रेखा के अग्रविन्दु को सूर्य को सूचित करनेवाले विन्दु से मिलाकर कर्ण खींचे। (११) कोटि और कर्ण के संपात-विन्दु को केन्द्र मान कर तात्कालिक चंद्रबिम्ब के समान एक वृत बनावे। पहले इसकी परिधि पर कर्ण रेखा के आधार पर दिशाओं के चिह्न बनावे। (१२) कर्ण रेखा और चन्द्रबिम्ब के सम्पात विन्दु से केन्द्र की ओर कर्ण-रेखा पर चन्द्रमा के शुक्ल भाग का चिह्न बनावे। इस चिह्न और चन्द्रबिम्ब के उत्तर दक्षिण विन्दुओं से दो मत्स्य बनावे। (१३) इन मत्स्यों के मध्य से जाने वाली रेखाओं के सम्पात विन्दु को केन्द्र मानकर एक धनु खींचे जो तीनों विन्दुओं को अर्थात् शुक्लाग्र विन्दु और उत्तर दक्षिण विन्दुओं को स्पर्श करे। इस धनु और चन्द्रबिम्ब के पूर्व भाग के बीच-में जैसा चित्र होता है वैसा ही चन्द्रमा उस दिन देख पड़ता है। (१४) अब कोटि के आधार पर चन्द्रबिम्ब की परिधि पर दिशाओं के चिह्न बनावे। कोटि रेखा से सम-कोण बनानेवाली और चन्द्रबिम्ब के जानेवाली रेखा के ऊपर शुक्ल भाग का जो श्रृङ्ग रहेगा वही उन्नत देख पड़ेगा और आकाश में चन्द्रमा की आकृति वैसी ही देख पड़ेगी। (१५) कृष्णपक्ष में सूर्य की राशि में ६ राशि जोड़ने से जो आवे उसे चन्द्रमा के भोगांश से घटाकर चन्द्रबिम्ब के असित अर्थात् अप्रकाशित भाग का साधन उसी प्रकार करना चाहिए। यहाँ भुज की दिशा उलटी होती है और चन्द्रबिम्ब के पिच्छम भाग में काले भाग की वृद्धि होती है।

विज्ञान-भाष्य—इन श्लोकों में यह बतलाया गया है कि चन्द्रमा के शुक्ल भाग का परिलेख किस प्रकार बनाया जाता है। मान लो कागज का पृष्ठ समतल

भूमि या पट्टी है जिस पर परिलेख बनाना है और विन्दु रिव का स्थान है (देखों चित्र १९७)। यदि ६-८ श्लोकों के अनुसार जाने हुए भुज का मान र भ के समान



हो और इसकी दिशा दक्षिण हो तो र विन्दु से दक्षिण ओर, और उत्तर हो तो उत्तर की ओर र भ के समान एक रेखा खींचो जिसका भ सिरा भुज-अग्र कहा जा सकता है। इस भुज-अग्र से पिच्छ की ओर कोटि के समान अर्थात् १२ अंगुल के समान एक रेखा च तक खींचो। इस च विन्दु को कोटि-अग्र कहते हैं और इसी को तात्कालिक चन्द्रबिम्ब का केन्द्र समझना चाहिए। र च रेखा को कर्ण कहते हैं जिसकी चर्चा आठवें श्लोक में की गयी है। च को केन्द्र मानकर तात्कालिक चन्द्रबिम्ब के व्यासार्ध च पर एक वृत्त खींचो जो परिलेख में चन्द्रबिम्ब सूचित करता है। कर्ण-रेखा को इतना बढ़ाओ कि वह चन्द्रबिम्ब के दूसरी ओर पतक पहुँच जाय। च विन्दु से जाती हुई एक लम्ब रेखा प पू पर खींचो जो चन्द्रबिम्ब के उ, द विन्दुओं पर पहुँचे। इन उ, पू, द, प विन्दुओं को चन्द्रबिम्ब की क्रमानुसार उत्तर, दिक्षण और पिच्छम दिशाएँ समझो। नौवें श्लोक के अनुसार आये हुए चन्द्रमा के शुक्ल भाग का जो परिमाण हो पू से उतनी ही दूरी पर च की ओर एक विन्दु छ रखो। उ छ द विन्दुओं से होता हुआ जो धनु खींचा जायगा वही

भैन्द्रमा के शुक्ल भाग का भीतरी किनारा है और उस दिन चन्द्रमा के शुक्ल भाग की वही आकृति होगी जो उछ द और उपूद धनुओं के बीच में है। उछ द धनु खींचने के लिए यह रीति बतलायी गयी है कि उ को केन्द्र मानकर छ पर धनु खींचो और छ को केन्द्र मानकर उपर धनु खींचो; इन दोनों धनुओं के योग-विन्दुओं को मिलाने वाली रेखा खींचो। इसी प्रकार द और छ विन्दुओं पर भी धनु खींच कर उनके योग-विन्दुओं को मिलाने वाली रेखा खींचो। यह दोनों रेखाएँ जहाँ चन्द्रबिम्ब के भीतर काटें उसको केन्द्र मान कर छ विन्दु पर जो धनु खींचा जायगा वह उछ द विन्दुओं को स्पर्श करेगा और वही चन्द्रमा के शुक्ल भाग की भीतरी किनारा होगा।

उ, छ, द, विन्दुओं पर जानेवाले वृत्त का केन्द्र जानने की रीति रेखीगणित की रीति से मिलती जुलती है क्योंकि धनुओं के योग विन्दुओं को मिलानेवाली रेखाएँ उ छ और द छ रेखाओं की समविभाजक लम्ब रेखाएँ हैं जिनकी
सम्पात् विन्दु उ छ द वृत्त का केन्द्र है। चित्र में क विन्दु इसी रीति से स्थिर किया
गया है। अब क को केन्द्र मानकर क छ विज्या से उ छ द धनु खींचा गया और
उ छ द पू क्षेत्र की आकृति जानी गयी जो चन्द्रमा के शुक्ल भाग की आकृति है
जिसमें उ द चन्द्रमा के शृङ्क हैं।

यह जानने के लिए कि कौन शृङ्ग उन्नत अर्थात् उठा हुआ है चन्द्र-बिम्ब की दिशाओं में दूसरी कल्पना करने को १४वें श्लोक में कहा गया है परन्तु मेरी समझ में इसकी आवश्यकता नहीं है। कोटि-अग्र च से भुजा भ र के समानान्तर एक रेखा खींचो। जो शृङ्ग इस रेखा के ऊपर होता है वही उन्नत कहा जाता है। दिये हुए चित्र में उत्तर शृङ्ग उन्नत है।

चित्र से स्पष्ट है कि यदि भुज की दिशा दक्षिण हो तो चन्द्रमा का उत्तर शृङ्ग उन्नत होगा और भुज की दिशा उत्तर हो तो दक्षिण शृङ्ग उन्नत होगा। परन्तु यदि भुजा शून्य हो अर्थात् न उत्तर हो, न दक्षिण, तो चन्द्रमा का कोई शृङ्ग उन्नत न होगा वरन् सम होगा।

यह बतलाया जा चुका है कि शुक्ल भाग की वृद्धि जानने की जो रीति दी गयी है वह स्थूल है और उछद धनु भी वृत्त की परिधि का अंश नहीं है वरन् दीर्घवृत्त की परिधि का अंश है। इसलिए परिलेख की यह रीति स्थूल है परन्तु काम चलाने के लिए पर्याप्त है।

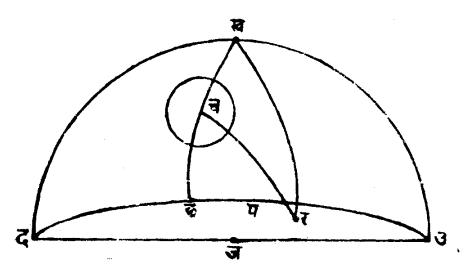
कृष्ण पक्ष के लिए नियम में जो संशोधन किया गया है उससे चन्द्रमा के असित भाग का ज्ञान होता है। परन्तु मेरी समझ में यदि सूर्योदयकालिक सूर्य की

रमि से चन्द्रमा की राशि घटाकर शुक्ल भाग की गणना की जाय और परिलेख वनाया जाय तो अधिक अच्छा है।

अब संक्षेप में यह बतला देना उचित होगा कि शुद्ध गणित की रीति से शृङ्कोत्रित की गणना कंसे की जाती है।

## श्रृङ्गोन्नति की गणना की नवीन रीति—

सूर्य और चन्द्र बिम्बों के केन्द्रों से जानेवाले महावृत्त से चन्द्रशृङ्गों को मिलानेवाली रेखा समकोण बनाती है। खमध्य और चन्द्र बिम्ब के केन्द्र से जाने वाला महावृत्त अर्थात् दृङ्मण्डल पहले महावृत्त से जो कोण बनाता है वही शृङ्गोन्नित के कोण के समान होता है इसलिए शृङ्गोन्नित जानने के लिए इसी कोण के जानने की आवश्यकता होती है जो गोलीय विकोणमिति के एक सूत्र के अनुसार जिसकी चर्चा विप्रश्नाधिकार में कई स्थानों पर की गयी है सहज ही



चित्र ११८

उख द== यामोत्तर वृत ख = खमध्य ज == देखने वाले का स्थान उज द== उत्तर-दक्षिण रेखा उप द== पिच्छम क्षितिज

च = पच्छिम गोल में चन्द्रमा का स्थान

र = अस्त हुए सूर्यं का स्थान

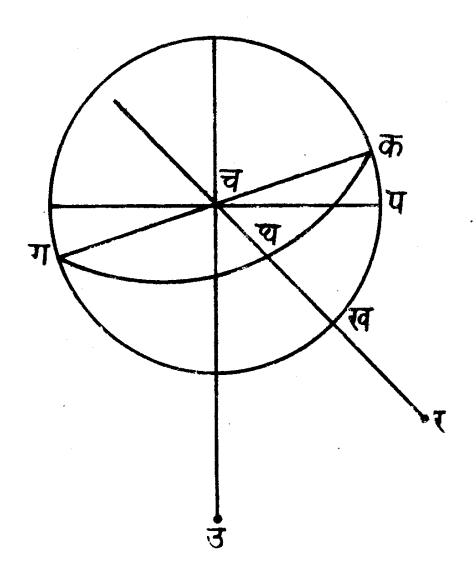
ख च = चन्द्रमा का नतांश

खर = सूर्य का नतांश

च र = सूर्य और चन्द्रमा के बीच का अन्तर

८ र ख च = सूर्य और चन्द्रमा के दिगंशों का अन्तर

मालूम हो सकता है। यदि सूर्य और चन्द्रमा के विषुवांश और क्रान्ति मालूम हों तो विषुवांश से विषुव काल और नतकाल जाने जा सकते हैं और नतकाल, क्रान्ति तथा अक्षांश से पृष्ठ २६१ के सूत्र (१) के नतांश और इससे पृष्ठ २७३ में दिये हुए सूत्र से दिगंश जाने जा सकते हैं। चित्र ११८ से विदित होता है कि इनके आधार पर श्रृङ्गोन्नति कैसे जानी-जा सकती है।



चित्र ११६

च = चन्द्र बिम्ब का केन्द्र उ च = चन्द्र केन्द्र का ऊर्ध्व वृत्त (दृङ्मण्डल) र च = सूर्य की दिशा क ख ग घ = चन्द्रमा का शुक्ल भाग ᠘उ च र = ऋङ्गोन्नित का कोण = ᠘क च प गोलीय व्रिकोणिमिति के सूत्र के अनुसार, कोज्या चर≕कोज्या खर×कोज्या खच+ज्या खर×ज्या खच ×कोज्या ∠रखच

इस सूत्र से जब चर आ जाय तब,

कोज्या खर – कोज्या खच × कोज्या चर कोज्या ८ खचर = ज्या खच × ज्या चर

कोण ख च र को १८० अंश से घटाने पर जो कोण आवेगा वही श्रृङ्गोन्नित वा कोण होगा क्योंकि यह ८ छ च र के समान है। यदि चन्द्रमा से सूर्य उत्तर होगा तो उत्तर श्रृङ्ग उन्नत होगा और दक्षिण होगा तो दक्षिण श्रृङ्ग उन्नत रहेगा। यदि सूर्य और चन्द्रमा दोनों के दिगंश एक होंगे तो श्रृङ्ग सम होगा। इतना जान लेने पर चन्द्रमा के श्रृङ्गोन्नित का परिलेख इस प्रकार खींचना चाहिए जैसा चित्र ११६ से प्रकट होता है।

यह स्पष्ट है कि सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार सूर्य और चन्द्रमा को स्पष्ट करने से शृङ्गोन्नित की गणना ठीक नहीं हो सकती क्योंकि सूर्य-सिद्धान्त के धृवाङ्कों में कुछ स्थूलता आ गयी है। इसलिए उचित है कि ग्रहों के ध्रुवाङ्क शृद्ध वेध द्वारा फिर से स्थिर किये जायें।

#### एकादश अध्याय

## पाताधिकार

## (संक्षिप्त वर्णन)

श्लोक १-२—वैधृति और व्यतीपात पातों की परिभाषा। श्लोक ३-५—दोनों पातों का स्वरूप और प्रभाव। श्लोक ६—सूर्य और चन्द्रमा की क्रान्ति कब निश्चय करे। श्लोक ७-८—यह जानना कि पातकाल बीत चुका है अथवा होने-वाला है। श्लोक ६-११—सूर्य और चन्द्रमा की क्रान्तियाँ कब समान होती हैं। श्लोक १२-१३—स्पष्ट क्रान्ति से शुद्ध पातकाल जानना। श्लोक १४-१५—पातकाल का आरम्भ, मध्य और अंत कब होता है। श्लोक १६-१८—पातकाल में क्या करना चाहिये। श्लोक १६—पात दो बार कब होते हैं, और अभाव कब होता है। श्लोक २०—पंचांग संबंधी व्यतीपात योग जानना। श्लोक २१—भसंधि और गंडांत काल की परिभाषा। श्लोक २२—पात और गंडांतकाल किस लिए निषिद्ध हैं श्लोक २३—उपसंहार।

इस अधिकार में गणितज्योतिष के साथ साथ फलितज्योतिष का भी समावेश है। यही इसकी विशेषता है। दूसरी विशेषता यह है कि इसके बाद जो तीन अध्याय आवेंगे उनका नाम 'अधिकार' नहीं है वरन् 'अध्याय' है। इस अधिकार में जिन पातों की चर्चा है उनको महापात भी कहते हैं।

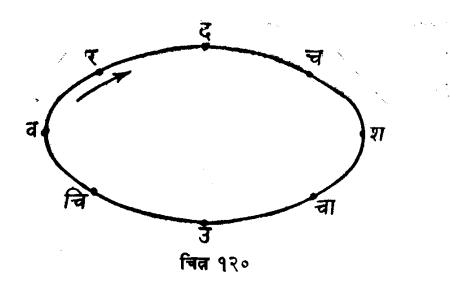
## वैधृति और व्यतीपात की परिभाषा-

एकायनगतौ स्यातां सूर्याचन्द्रमसौ यदा । तद्युतौ मण्डशे कान्त्योः तुल्यत्वे वैधृताभिषः ॥ विषरीतायनगतौ चन्द्राकौ कान्तिलिप्तिकाः । समस्तदा व्यतीपातो भगणाधे तयोर्युतौः ॥

अनुवाद—(१) जब सूर्य और चन्द्रमा एक अयन में होते हैं और जब इनके भोगांशों का योग १२ राशि के समान होता है तब दोनों की क्रान्तियाँ समान होने से वैधृति नामक पात होता है। (२) जब सूर्य और चन्द्रमा भिन्न अयनों में होते हैं और जब इनके भोगांशों का योग ६ राशि के समान होता है तब इनकी क्रान्तियाँ समान होने से व्यतीपात नामक पात होता है।

विज्ञान-भाष्य - जब सूर्य और चन्द्रमा की क्रान्तियां समान होती हैं तभी वैधृति और व्यतीपात नामक पात होते हैं अर्थात् जब विषुवद्वृत्त से सूर्य और चन्द्रमा की दूरियाँ समान होती हैं तभी वैधृत और व्यतीपात होते हैं। परन्तु सूर्य और चन्द्रमा की क्रान्तियाँ समान होते हुए भी दोनों उत्तर हो सकती हैं या दोनों दक्षिण; अथवा एक उत्तर और दूसरी दक्षिण। अब यह देखना है कि यह दशा कब होती है। जब सूर्य विषुवद्वृत्त पर होता है तब इसकी क्रान्ति शून्य होती है। यह घटना वर्ष में दो बार होती है-सायन मेष और सायन तुला संक्रान्ति के दिन। सायन मेष से सायन कर्क तक सूर्य की उत्तर क्रान्ति शून्य से बढ़ते-बढ़ते आजकल २३ अंश २७ कला तक हो जाती है। सायन कर्क से घटने लगती है और सायन तुला तक घट कर शून्य फिर हो जाती है। सायन तुला से क्रान्ति दक्षिण हो कर सायन मकर तक बढ़कर २३ अंश २७ कला हो जाती है। सायन मकर से सायन मेष तक घटते-घटते शून्य हो जाती है। जब सूर्य सायन मकर से आगे बढ़ता है तब यह उदय या अस्त होने के समय क्षितिज पर उत्तर की ओर खसकता हुआ देख पड़ता और यह गति सायन कर्क तक देखी जाती है इसीलिए सायन मकर संक्रान्ति से सायन कर्क संक्रान्ति तक के समय को उत्तरायण कहते हैं। परन्तु सायन कर्क संक्रान्ति के उपरान्त सूर्य क्षितिज पर दक्षिण की ओर खसकता हुआ देख पड़ता है इसीलिए सायन कर्क संक्रान्ति से सायन मकर संक्रान्ति तक के समय को दक्षिणायन कहते हैं। चन्द्रमा भी सूर्य की तरह अपने लगभग एक मास के चक्कर में आधे मास तक उत्तरायण और आधे मास तक दक्षिणायन रहता है परन्तु इसकी कक्षा क्रान्ति-वृत्त से कुछ भिन्न होने के कारण तथा इसकी कक्षा और क्रान्तिवृत्त के सम्पात स्थानों राह और केतु से स्वयम् वक्री होने के कारण इसके उत्तरायण और दक्षिणायन का समय स्थिर करना कुछ कठिन है। परन्तु मोटे हिसाब से यह कहने में कोई हर्ज नहीं है कि जब चन्द्रमा सायन मकर राशि के निकट आता है तब यह उत्तरायण होता है और जब सायन कर्क राशि के निकट आता है तब दिक्षाणयन होता है क्योंकि चन्द्र-कक्षा और क्रान्तिवृत्त के बीच का कोण अर्थात् चन्द्रमा का परमशर केवल ५°६ के लगभग है। दिये हुए चित्र १२० से यह बात स्पष्ट हो जाती है।

मान लो दिया हुआ दीर्घवृत्त क्रान्तिवृत्त है और इसके व और श विन्दु क्रम से वसन्तऔर शरद सम्पात हैं जहाँ विषुवद्वृत्त क्रान्तिवृत्त से मिलता है। सरलता के लिए विषुवद् वृत्त नहीं दिखलाया गया है। यदि मान लिया जाय कि चन्द्रमा की कक्षा क्रान्तिवृत्त ही है तो यह स्पष्ट है कि जब सूर्य और चन्द्रमा व और श बिन्दुओं से समान दूरी पर होंगे तभी दोनों की क्रान्तियाँ समान होंगी। अब देखना है कि



चन्द्रमा के एक फेरे के यह घटना कितनी बार हो सकती है। मान लो र सूर्य का स्थान वसंत-सम्पात व और दक्षिणायन विन्दु द के बीच में किसी जगह है। जब चन्द्रमा भी र पर रहेगा अर्थात् अमावस्या के दिन, तब दोनों की क्रान्तियाँ एक ही रहेंगी। जब चन्द्रमा च, चा और चि पर रहेगा तब भी दोनों की क्रान्ति समान रहेंगी यदि वर = चश = शचा = चिव। परन्तु जब चन्द्रमा चा विन्दु पर रहेगा तब पूर्णिमा होगी। सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार पातकालिक क्रान्तिसाम्य के लिए अमावस्या और पूर्णिमा के दिन का विचार नहीं किया जाता इसलिए जब चन्द्रमा च और चि पर रहेगा तभी क्रान्ति साम्य का योग आवेगा।

पहले क्लोक में बतलाया गया है कि जब सूर्य और चन्द्रमा के भोगांशों का योग ३६० अंश हो तब वैधृति नामक पात होता है। यह दशा तभी हो सकती है जब सूर्य र, च, चा या चि पर हो तो चन्द्रमा क्रम से चि, चा, च या र पर हो क्योंकि तभी वसंत सम्पात व से सूर्य और चन्द्रमा के भोगांशों का योग ३६० अंश हो सकता है। चित्र से स्पष्ट है कि र और चि स्थान उत्तरायण विन्दु उ, वसंत सम्पात व और दक्षिणायन बिन्दु द के बीचें में है इसलिए र और चि दोनों उत्तरायण हैं। इसी प्रकार च, चा दोनों दक्षिणायन हैं। इसीलिए पहले क्लोक में बतलाया गया है कि जब सूर्य और चन्द्रमा एक अयन में हों और दोनों के (सायन) भोगांशों का योग ३६० अंश हो तभी वैधृति पात होता है। इसके प्रतिकूल जब दोनों भिन्न अयन में हों और भोगांशों का योग १८० अंश हो तब व्यतीपात होता है। चित्र में यदि सूर्य और चन्द्रमा र, च पर हों तो दोनों के भोगांशों का योग १८० होगा और चा, चि पर हों तो भी दोनों के भोगांशों का योग ३६० 十१८० अंश अथवा १८० अंश होगा। परन्तु र और च अथवा च और च स्थान भिन्न अयनों में है, इसलिए व्यतीतपात नामक क्रान्तिसाम्य योग तभी होता है जब सूर्य और चन्द्रमा भिन्न अयनों

में हों और सूर्य वसंत-सम्पात से जितना आगे या पीछे हो उतना ही चन्द्रमा शरद सम्पात से पीछे या आगे हो।

दोनों पातों का स्वरूप और स्वभाव-

तुल्बांबुजालसंपर्कात्तयोस्तु प्रवहाहतात् । तद्द्वकोघभवो विह्यः लोकामावाय जायते ॥३॥ विनाशयति पातोऽस्य लोकामासकृद्यतः । व्यतीपातः प्रविद्धोऽत्र संज्ञाभेद्रेन वंघृतः ॥४॥ स कृष्णो दारुणवपुः लोहिताक्षो महोदरः । सर्वानिष्टकरो रोद्रः भूयोभूयः प्रजायते ॥४॥

अनुवाद—(३) क्रान्ति-साम्य-कालिक सूर्य और चन्द्रमा की समान किरणों के मिलने से और उनकी दृष्टि रूपी क्रोध से उत्पन्न अग्नि प्रवह वायु से प्रज्वलित होकर संसार के लिए अशुभ फल उत्पन्न करती है। (४) जब सूर्य और चन्द्रमा की क्रान्तियाँ समान होती हैं तब यह पात संसार को बारंबार नाश करता है। इसे अवतीपात और वैधृति कहते हैं। (५) यह पात रंग में काला, कठिन शरीरवाला, लाल नेंद्रवाला, बड़ा पेटवाला, सबका अशुभ करने वाला और भयंकर है और बार-बार उत्पन्न होता है।

विज्ञान भाष्य इन तीन श्लोकों में दोनों पातों का बड़ा भयंकर चित्र खींचा गया है परन्तु तो भी काशी के अच्छे-अच्छे पंचांगों में भी इनकी चर्चा बहुत कम रहती है। बम्बई प्रान्त के भी पंचांगों में इनकी चर्चा नहीं देख पड़ती। हाँ, गुजराती के 'प्रत्यक्ष पंचांग' में इसका विचार अवश्य रहता है। इससे जान पड़ता है कि सूर्य- कि इन महापातों का विचार फलित ज्योतिषी लोग बहुत कम करते हैं।

व्यतीपात और वैधृति नाम के योग भी होते हैं। पहले की क्रम संख्या १७ और दूसरे की २७ है। व्यतीपात नामक योग का सम्बन्ध व्यतीपात नामक पात से कुछ भी नहीं है परन्तु वैधृत योग का सम्बन्ध इस नाम के पात से उस समय अवश्य रहा होगा जब वसंत-संपात अश्विनी नक्षत्र के आदि स्थान में था।

सूर्य और चन्द्रमा की क्रान्ति कब निश्चय करनी चाहिए-

भास्करेन्द्रोमवकान्तश्चकार्घाविधसंस्थयोः । दृक्तुस्यसाधितांशादि युक्तयोः स्वावपकमौ ॥६॥

१. वेंक्टेश्वर प्रेस वाले और बंगला संस्करण में प्रवहावृतः पाठ है ।

अनुवाद—(६) विप्रश्नाधिकार में बतलायी हुई रीति से छाया सूर्यं का भोगांश जानकर इससे स्पष्टाधिकार की रीति से जाने हुए स्पष्ट सूर्यं को घटाकर अयनांश निकाले और यह अयनांश स्पष्ट सूर्यं और चन्द्रमा के भोगांशों में जोड़े। अयनांश-संस्कृत सूर्यं और चन्द्रमा अर्थात् सायन सूर्यं और सायन चन्द्रमा के भोगांशों का जोड़ जब १२ राशि या ६ राशि हो तब इन दोनों की स्पष्ट क्रान्ति निश्चय करनी चाहिए।

विज्ञान-भाष्य यह जानने के लिए कि सूर्य और चन्द्रमा की क्रान्ति कब समान होती है, सायन सूर्य और सायन चन्द्रमा के भोगांश जानने की आवश्यकता है इसीलिए स्पष्ट सूर्य और चन्द्रमा में अयनांश जोड़ने की विधि बतलायी गयी है। इस रीति से क्रान्ति-साम्य का जो समय आवेगा वह स्थूल होगा क्योंकि चन्द्रमा की कक्षा क्रान्तिवृत्त से भिन्न है। इस विषय की और बातें चिन्न १२० के साथ ही बतला दी गयी हैं।

यह जानना कि पात-काल बीत गया है या आनेवाला है-

अशौजपदगस्येन्दोः क्रान्तिविक्षेपसंस्कृता । यदि स्स्यादिषका भानोः क्रान्तेः पातो गतस्तदा ॥७॥ इ.ना चेत्स्यात्तदा भावी वार्म युग्मपदस्य च । पदान्यत्वं विधोः क्रान्तिविक्षेपाच्चेद्विशुद्यित ॥६॥

अनुवाद — (७) सूर्य और चन्द्रमा की स्पष्ट क्रान्ति जानने के बाद यह देखना चाहिये कि चन्द्रमा वसंत-संपात से विषम पद में है या सम पद में। यदि चन्द्रमा विषम पद में हो और इसकी विक्षेप-संस्कृत क्रान्ति अर्थात् स्पष्ट क्रान्ति सूर्य की स्पष्ट क्रान्ति से अधिक हो तो समझना चाहिये कि पातकाल बीत गया है, (८) और यदि कम हो तो समझना चाहिये कि पातकाल आनेवाला है। परन्तु यदि चन्द्रमा समपद में हो तो इसका उलटा समझना चाहिये अर्थात् समपद में चन्द्रमा की स्पष्ट क्रान्ति सूर्य की क्रान्ति से अधिक हो तो समझना चाहिए कि पातकाल आनेवाला है और कम हो तो समझना चाहिए कि पातकाल बीत गया है। यदि चन्द्रमा के विक्षेप या शर से इसकी क्रान्ति कम हो और घटाना पड़े तो ऊपर के नियम में विषमपद के बारे में जो कुछ कहा गया है वह समपद के बारे में समझना चाहिए।

विज्ञान-भाष्य — ओज और युग्मपद अथवा विषम और समपद की चर्चा स्पष्टाधिकार पृष्ठ १२६-२७ में अच्छी तरह हुई है। यहाँ वसंत-संपात बिन्दु से सायन कर्क बिन्दु या दक्षिणायन बिन्दु तक प्रथम पद, दक्षिणायन बिन्दु से शरद सम्पात बिन्दु तक द्वितीय पद, शरद सम्पात से सायन मकर या उत्तरायण बिन्दु तक तृतीय पद और उत्तरायण बिन्दु से बसंत सम्पात तक चतुर्थ पद है। प्रथम और तृतीय पदों को विषम या ओज पद और द्वितीय तथा चतुर्थ पद को सम पद या युग्म पद कहा गया है।

चित्र १२० से स्पष्ट होता है कि जब चन्द्रमा तिषमपद अर्थात् व द या भ उ में कहीं रहेगा तब व्यतीपात या वैधृति के लिए सूर्य करे क्रमानुसार दश या उव में होना चाहिए। यह भी स्पष्ट है कि सूर्य या चन्द्रमा की क्रान्ति विषम पद में बढ़ती रहती है और समपद में घटती रहती है। इसलिए जब चन्द्रमा विषम पद में और सूर्यं सम पद में होता है तब चन्द्रमा की क्रान्ति बढ़ती रहती है और सूर्य की घटती रहती है। इसलिए छठें म्लोक से पातकाल का जो स्थूल समय निकाला जाता है उस समय यदि चन्द्रमा की क्रान्ति सूर्य की क्रान्ति से अधिक है तो चन्द्रमा की क्रान्ति और बढ़ती जायगी और सूर्य की क्रान्ति घटती जायगी। इसलिए दोनों की क्रान्ति इस समय से पहले ही समान हो चुकी है और पातकाल बीत गया है। इसके विरुद्ध यदिः चन्द्रमा की क्रान्ति सूर्य की क्रान्ति से कम हो तो चन्द्रमा की क्रान्ति बढ़ती रहने के कारण वह समय आने वाला है जब दोनों की क्रान्ति समान होगी और तभी ातकाल होगा। इसी तरह जब चन्द्रमा समपदों में होगा तब सूर्य विषम पदों में होगा। ऐसी दशा में चन्द्रमा की क्रान्ति घटती और सूर्य की बढ़ती रहेगी। इसलिए यदि चन्द्र-क्रान्ति अधिक है तो घटते-घटते सूर्य की क्रान्ति के बराबर हो जायगी और पातकाल श्लोक ६ से निकाले हुए समय के बाद आवेगा। परन्तु यदि चन्द्रक्रान्ति कम हो तो पातकाल बीता हुआ समझना चाहिए।

आठवें श्लोक के उत्तरार्ध में यह बतलाया गया है कि यदि विक्षेप से मध्यक्रान्ति घटाकर स्पष्ट क्रान्ति आती हो तो ऊपर बतलाए हुए नियम से भिन्न नियम काम में लाना होगा क्योंकि यदि मध्य क्रान्ति और शर की दिशा भिन्न है तो सीधे ही यह नहीं बतलायाँ जा सकता कि चन्द्रक्रान्ति बढ़ रही है या घट रही है। ऐसी दशा में १ दिन आगे और पीछे की क्रान्ति जानने से ही काम चलेगा।

असकुत्कर्म से तुल्य क्रान्तियों का स्थान निश्चय करना—

क्रान्तिज्ये द्विज्ययाऽभ्यस्ते परक्रान्तिज्ययोद्धृते । तच्चापान्तरमधं वा योज्यं माविनि शोतगौ ॥६॥ शोध्यं चन्द्राद् गते पाते सूर्यस्य गतिताडितम् । चन्द्रभुक्त्या हृतं भानो लिप्ताबि शशिवत्फलम् ॥१०॥ तह्यस्त्रभाष्ट्व पातस्य फलं देयं विपर्ययात् । कर्मेतदसङ्करकुर्यात् यावश्कान्ती समे तयो: ॥११॥

अनुवाद —(६) सूर्य और चन्द्रमा की क्रान्तिज्या को विज्या से गुणा करके परम क्रान्तिज्या से भाग देना चाहिये। लब्धियों के धनु बनाकर उनका अन्तर निकाले। इस अन्तर को या इसके आधे को चन्द्रमा के भोगांश में जोड़ दे यदि पात-काल आने वाला हो और (१०) यदि पातकाल बीत चुका हो तो उस अन्तर या इसके उसके आधे को चन्द्रमा के भोगांश से घटा दे। इस अन्तर या आधे को जिसको जोड़ाया घटाया जाय उस दिन की सूर्य की गति से गुणा करके उस दिन की चन्द्रगति से भाग देना चाहिए। जो लब्धि आवे उसे सूर्य के भोगांश में उसी तरह जोड़ना या घटाना चाहिए जैसे चन्द्रमा में जोड़ा या घटाया है। (११) इसी प्रकार उस अन्तर या उसके आधे को चन्द्रपात अर्थात् राहु की गति से गुणा करके चन्द्र गति से भाग देकर जो लब्धि आवे उसे राहु के भोगांश में उलटे क्रम से संस्कार दे अर्थात् यदि चन्द्रमा में अन्तर जोड़ा हो तो राहू में घटाना चाहिए और घटाया है तो जोड़ना चाहिए। इन संस्कारों के बाद सूर्य और चन्द्रमा की स्पष्ट क्रान्ति फिर जाननी चाहिए। यदि दोनों समान न हों तो फिर ६-१० श्लोकों में बतलायी गयी क्रिया करनी चाहिए। यह असकृत्कर्म (Method of approximation) तब तक करना चाहिए जब तक सूर्य और चन्द्रमा की क्रान्ति समान न हो जायें।

विज्ञान-भाष्य--नौवें श्लोक के पूर्वार्ध में जो नियम बतलाया गया है वह स्पष्टाधिकार के २८वें श्लोक में बतलाये गये नियम का विलोम है (पृष्ठ १२२-२३)। यहाँ क्रान्तिज्या, तिज्या और परम क्रान्तिज्या से भोगांश जानने की रीति है। इस रीति से जो भोगांश आवेगा वह ६० अंश से कम होगा। इससे अधिक जानने की आवश्यकता भी नहीं है क्योंकि हमको तो यही देखना है कि वसंत या शरद सम्पात से सूर्य और चन्द्रमा कितनी दूर हैं। स्पष्ट क्रान्ति भिन्न होने से यह भोगांश भी भिन्न होंगे परन्तु एक दूसरे के निकट अवश्य होंगे। इन/ भोगांशों का जो अन्तर होगा उतना ही चन्द्रमा पातकाल से आगे या पीछे होँगा। यदि पातकाल आनेवाला है तो यह अन्तर चन्द्रमा के भोगांश में जोड़ना चाहिए क्योंकि उस समय तक चन्द्रमा इतना ही आगे बढ़ जायगा और यदि पातकाल बीत चुका है तो यह अन्तर चन्द्रमा के भोगांश से घटाना चाहिए क्योंकि बीते हुए पातकाल के समय चन्द्रमा इतना ही पीछे रहेगा। परन्तु सूर्य भी इतने समय में कुछ न कुछ स्थान छोड़ेगा। इसलिए पातकाल का सूर्य का स्थान भी स्पष्ट करना आवश्यक है। इसके लिए अनुपात से काम लेना चाहिए कि जब चन्द्रमा की दैनिक गति इतनो है तो सूर्य की दैनिक इतनी है इसलिए जब चन्द्रमा की गित उस अन्तर के समान होगी तब सूर्य की गित क्या होगी अर्थात् चन्द्र

दैनिक गित : चन्द्र अन्तर :: सूर्यं की दैनिक : सूर्यं अन्तर । इस प्रकार जो अन्तर आवे उसे सूर्यं के भोगांश में जोड़ना चाहिए यदि चन्द्रमा का अन्तर जोड़ा गया हो, नहीं तो घटाना चाहिए । इस प्रकार पातकाल में सूर्य और चन्द्रमा के स्पष्ट भोगांश मालूम हो जायँगे । इससे फिर सूर्य और चंद्रमा की स्पष्ट क्रान्ति जाननी चाहिये । परन्तु चन्द्रमा की स्पष्ट क्रांति जानने के लिए चंद्रमा का शर जानना आवश्यक है जो चंद्रमा के पात राहू या केतु पर अवलम्बित है और इतनी देर में चंद्रपात भी वक्रीगित से अपना स्थान बदल देगा इसलिए उसी प्रकार अनुपात से राहु का भी परिवर्तन जान लेना चाहिये । परन्तु इस परिवर्तन का संस्कार राहु में विलोम रीति से करना चाहिए अर्थात् जब चंद्रमा और सूर्य में जोड़ना हो तो इसमें घटाना चाहिये और घटाना हो तो जोड़ना चाहिये क्योंकि राहु की गित उलटी होती है । जब चंद्र-क्रांति में चंद्र-शर का संस्कार करके स्पष्ट क्रान्ति आ जाय तब देख पड़ेगा कि सूर्य की क्रान्ति अब भी कुछ भिन्त है । इन क्रान्तियों से ६-११ क्लोकों में बतलायी गयी रीति को फिर दुहरावे और तब तक दुहरावे जब तक दोनों की क्रान्ति समान न हो जाय । इसी को असक्रत्कर्म कहते हैं जिसकी चर्चा पिछे कई जगह हो चुकी है ।

द-११ श्लोकों में बतलाये गये नियम की इतनी व्याख्या पर्याप्त है। यहाँ मुझे केवल इतना ही कहना है कि यह सब झंझट करने पर भी पातकाल का ठीक-ठीक ज्ञान होना असंभव है क्योंकि चंद्रमा की गित इतनी सरल नहीं है जैसी सूर्य-सिद्धान्त में बतलायी गयी है। इसका शुद्ध स्थान जानने के लिए कई संस्कार करने पड़ते हैं जिनकी चर्चा स्पष्टाधिकार में अच्छी तरह की गयी है। इसलिए यदि पातकाल का ठीक-ठीक निर्णय करना हो तो आधुनिक वेधों से ही काम लेना चाहिए जिसके लिए आधुनिक सिद्धान्त के आधार पर सारणी आदि तैयार करनी चाहिये।

नौवें श्लोक के उत्तरार्ध में बतलाया गया है कि सूर्य और चंद्रमा के भोगांशों के अंतर या इस अन्तर के आधे को जोड़ना या घटाना चाहिए। टीकाकारों ने लिखा है कि आधा तब लेना चाहिए जब अन्तर अधिक हो। इससे गणना में तो कोई भेद नहीं पड़ता, केवल कुछ सरलता आ जाती है क्योंकि उद्देश्य तो यह है कि असकृत्कर्म से वह समय जाना जाय जिस समय दोनों की क्रान्ति समान होती है।

#### पातकाल अर्धराति से पहले या पीछे-

कान्त्योस्समत्वे पातोऽथ प्रक्षिप्तांशोनिते विधी। हीनेऽर्धरात्रिकाद्यातो भावि तात्कालिकेऽधिके।।१२॥

अनुवाद — सूर्य और चन्द्रमा की स्पष्ट क्रान्तियाँ जब समान होती हैं तभी पातकाल होता है। नौवें श्लोक के अनुसार जाना हुआ पातकालिक स्पष्ट चन्द्रमा का

भोगांश स्पष्टाधिकार के अनुसार जाने हुए उस दिन के अर्धराविकालिक स्पष्ट चन्द्रमा के भोगांश से कम हो तो समझना चाहिए कि पातकाल अर्धरावि से पहले हो चुका है और अधिक हो तो समझना चाहिए कि पातकाल अर्धरावि के बाद होगा।

विज्ञान-भाष्य—चन्द्रमा का भोगांश सदैव बढ़ता रहता है इसलिए यदि पातकालिक स्पष्ट चन्द्रमा का भोगांश अर्धरात्रिकालिक स्पष्ट चन्द्रमा के भोगांश से कम हो तो निश्चय है कि पातकाल अर्धरात्रि से पहले हो चुका है और अधिक है तो अर्धरात्रि के बाद होगा।

पातकाल अर्धरात्रि से कितना पहले या पीछे है-

स्थिरीकृतार्धरात्रे द्वो:द्वयोविवरलिष्तिका:। षष्टि घनाश्चन्द्रभुक्त्याप्ता: पातकालस्य नाडिका:।।१३।।

अनुवाद — उपर्युक्त नियम से निश्चित किया हुआ पातकालिक चन्द्र-भोगांश और उस दिन के अर्धरादिकालिक चन्द्रभोगांश के अंतर को कलाओं में लिखकर साठ से गुणा करने और गुणनफल को अर्धरादिकालिक चन्द्रगति से भाग देने से जो लिब्ध आवेगी उतनी ही घड़ी पहले या पीछे पातकाल हुआ है या होगा।

विज्ञान-भाष्य—पातकालिक चन्द्रमा और अर्धरातिकालिक चंद्रमा के भोगांशों के अंतर से यह मालूम होगा कि पातकालिक चन्द्रमा अर्धरातिकालिक चन्द्रमा से कितना पहले या पीछे था। फिर यह गणना करनी चाहिए कि अर्धराति-कालिक चन्द्रमा की दैनिक गति ६० घड़ी में होती है तो वह अंतर कितनी घड़ी में हुआ होगा। इतना ही आगे या पीछे पातकाल होना चाहिए।

यदि सूर्य और चन्द्र की गणना आधुनिक सिद्धान्त द्वारा बहुत सूक्ष्म की जाय तो भी इस नियम से जो पातकाल आवेगा वह स्थूल होगा क्योंकि पातकालिक गणना बहुत सूक्ष्म होती है और चन्द्रमा की दैनिक गित इतनी अधिक होती है कि यदि अर्द्धरात्रिकालिक गित को पातकालिक समझ लिया जाय जैसा कि इस नियम में समझा गया है तो सूक्ष्मता नहीं आ सकती क्योंकि यदि पातकाल और अर्द्धरात्रि काल में बहुत अंतर है तो दोनों समय की चन्द्रगितयाँ समान नहीं होंगी इसलिए मेरी समझ में यह अच्छा होगा कि इस नियम से जो पातकाल आवे उस समय से दो घड़ी आगे और पीछे की चन्द्रगितयों से काम लिया जाय।

पातकाल के आरम्भ और समाप्त होने का संमय जानना-

रवोन्द्वोर्मानयोगार्धं षष्ट्या संगुण्य भाजयेत् । तयोर्भुक्त्यन्यरेणाप्तं स्थित्यर्धं नाडिकादिकम् ॥१४॥ पातकालस्युटो मध्यः सोऽपि स्थित्यधंवितः । तस्य सम्बकालस्यात् संयुक्तस्थान्तसंक्रितः ॥१४॥

अनुवाद—(१४) सूर्य और चन्द्रबिम्बों के मानों को जोड़कर आधा करे और इसको ६० मे गुणा करके दोनों की गतियों के अन्तर से भाग दे दे तो लब्धि स्थित्यर्ध घड़ी होती है। (१५) इसको स्पष्ट पातकाल से जो पात का मध्यकाल होता है घटा देने से जो समय आता है उसी समय पातकाल का आरम्भ होता है और जोड़ने से जो समय अता है उसी समय पातकाल का अन्त होता है।

विज्ञान-भाष्य—स्थित्यर्ध की जो परिभाषा चन्द्रग्रहणाधिकार पृष्ठ ४६६७० में दी गयी है वही यहां भी समझनी चाहिए। पृष्ठ ४६६ में
६०×च फ सूत्र दिया गया है। यदि इसमें च फ की जगह सूर्य और चन्द्र-बिम्बों के योग का आधा रख दिया जाय तो पातकाल का स्थित्यर्ध हो जायगा जिसे जानने का नियम १४वें श्लोक में बतलाया गया है। १५वें श्लोक में स्थित्यर्ध से आरम्भ और अन्तकाल उसी तरह जाना जाता है जिस तरह ग्रहण का स्पर्श और मोक्षकाल जाना जाता है।

इसका सार यह है कि जिस समय चन्द्रमा और सूर्य के बिम्बों के किनारों की क्रान्ति समान होती है उस समय से पातकाल का आरम्भ होता है और जिस समय दोनों बिम्बों के केन्द्रों की क्रान्ति समान होती है उस समय पात का मध्य-काल होता है जिसके जानने की रीति १३ श्लोकों तक बतलायी गयी है और जिस समय दोनों बिम्बों के दूसरे किनारों की क्रान्तियाँ भी समान हो जाती हैं उस समय पातकाल का बन्त होता है।

## पातकाल का प्रभाव और उसके योग्य कर्म-

आधन्तकालयोर्मध्ये कालो न्नेयोऽतिदादणः ।
प्रज्वलज्वलमाकारः सर्वकर्मसु गहितः ॥१६॥
एककाव्यां गतं यावदकेन्द्रोर्मण्डलान्तरम् ।
संभवस्तावदेवास्य सर्वकर्मविनाशकृत् ॥१७॥
स्नानदानजपभाद्यस्तहोमादिकर्मसु ।
प्राप्यते सुमहष्ट्येयः तत्कालज्ञानतस्तदा ॥१६॥

अनुवाद — (१६) पातकाल के आरंभ से अंत तक का समय बड़ा दारुण, प्रज्विलत, और अग्नि स्वरूप होता है। यह सब शुभ कार्यों के लिए निन्दित है। (१७) जब तक सूर्य बिम्ब के किसी विन्दु की क्रान्ति चन्द्रबिम्ब के किसी विन्दु की

क्रान्ति के समान होती है तब तक सब कमों का नाश करनेवाले इस पात की स्थिति रहती है। (१८) इस काल में स्नान, दान, जप, श्राद्ध, व्रत, होम आदि कमों से अत्यन्त पुण्य प्राप्त होता है और इस काल के ज्ञान से भी पुण्य होता है।

विज्ञान-भाष्य -- जैसे पूर्णिमा, अमावस्या आदि कालों में स्नान, दान, जप अदि काम अच्छे समझे जाते हैं वैसे ही पातकाल में भी यह कर्म अच्छे बतलाये गये हैं और जिस प्रकार मुह्र्त-चिंतामणि में बतलाये गये बहुत से योगों में शुभ कर्म करना वर्जित है उसी प्रकार यहाँ भी। परन्तु ज्योतिषी लोग यथार्थ में इन महापातों का विचार कम करते हैं, वह शायद इसलिए कि इसकी गणना पुराने सिद्धान्तों के आधार पर तो असम्भव ही है। इसीलिए पंचांगों में इनकी चर्चा नहीं के बराबर रहती है। हिन्दू विश्वविद्यालय के विश्व-पंचांग में भी दो एक जगह चर्चा करके छोड़ दिया जाता है यद्यपि इसके लेखकों को नाविक-पंचांग की सहायता से पातकाल का जानना बड़ा सुगम होता है क्योंकि और बातों में तो ये नाविक पंचांग से सहायता लेते ही हैं। १८वें श्लोक की अंतिम बात निस्संदेह बहुत सुन्दर है। उसमें यह बतलाया गया है कि पातकाल के जानने से भी पुण्य होता है अर्थात् पातकाल का शुद्ध-शुद्ध ज्ञान प्राप्त करना भी पुण्य कार्य है जो तभी संभव है जब सूर्य, चन्द्रमा इत्यादि की गणना ठीक-ठीक दृक्तुल्यता से की जाय और ज्योतिष सिद्धान्त का पठन-पाठन नवीन वैज्ञानिक रीति से किया जाय। केवल प्राचीन सिद्धान्तों को ही सब कुछ समझना और उनमें देशकाल के अनुसार संशोधन न करना तथा शुद्ध वैज्ञानिक रीति को निदित समझना बुद्धिमानी नहीं है और न प्राचीन ज्योतिषाचार्यों की पद्धति के ही अनुकूल है।

### रवीन्द्रोः तुल्यता क्रान्त्योविषुवत्सन्तिष्ठौ यदा। द्विभवेच्च तदा पात: स्यादभावो विपर्ययात् ॥१६॥

अनुवाद - जब विषुवद् वृत्त के निकट अर्थात् वसंत संपात या शरद संपात के पास सूर्य चन्द्रमा की क्रान्तियाँ समान होती हैं तब पात दो बार होते हैं। इसके विपरीत दशा में अर्थात् सायन कर्क या सायन मकर बिन्दु के समीप पात का अभाव होता है।

विज्ञान-भाष्य — जब सूर्य और चन्द्रमा वसंत या शरद सम्पात के पास होते हैं तब इनकी क्रान्तियों की गित बहुत तीन्न होती है। इसिलए जब चन्द्रमा विषुवत् वृत्त के दक्षिण होता है और सूर्य उत्तर तब दोनों की क्रान्तियाँ समान होती हैं। इसके बाद जब चन्द्रमा शीघ्र गित से कारण उत्तर हो जाता है तब भी इसकी क्रान्ति सूर्य की क्रान्ति के समान हो जाती है। इस प्रकार क्रान्ति-साम्य दो बार एक ही दो दिन के बीच में हो सकता है। परन्तु जब सूर्य और चन्द्रमा दोनों

विषुवद्वृत्त से उत्तर रहेंगे तब अमावस्या का समय होगा और ऐसी दशा में पात-काल नहीं माना जाता जैसा कि पहले और दूसरे श्लोकों से सिद्ध होता है। इसलिए जान पड़ता है कि केवल यह विशेषता बतलाने के लिए श्लोक १६ दिया गया है कि क्रान्ति-साम्य दो बार हो सकता है, दो ही एक दिन के अन्तर पर।

परन्तु यदि सूर्य सायन कर्क या सायन मकर विन्दुओं के समीप हो तो इसकी क्रान्ति परम क्रान्ति के निकट रहती है। यदि इस समय चन्द्रमा की क्रान्ति शर की दिशा भिन्न होने के कारण कम हो तो क्रान्ति साम्य नहीं हो सकता और न वैधृति या व्यतीपात का ही संयोग घट सकता है।

### तीसरे प्रकार का व्यतीपात जानने की रीति--

शंशाङ्कार्कयुतेलिप्ता भभोगेन विभाजिताः। लब्धं सप्तदशान्तोऽन्यो व्यतीपातः तृतीयकः॥२०॥

अनुवाद — सूर्य और चन्द्रमा के भोगांशों को जोड़कर कला बनावे और इसको ५०० से भाग दे दे। यदि लब्धि १७ के अन्त में हो अर्थात् १७ के निकट हो तो तीसरा व्यतीपात होता है।

विज्ञान भाष्य—स्पष्टाधिकार के क्लोक ६५ में विष्कम्भादि २७ योगों के जानने की रीति दी हुई है। इनमें १७ वां योग व्यतीपात बतलाया गया है (देखों पृष्ठ २१६)। इसी के जानने की रीति यहाँ भी दुहरायी गयी है। वह इसिलए, जिससे मालूम हो जाय कि इस अधिकार में क्रान्ति-साम्य से उत्पन्न जिन महापातों की चर्चा है उन्हीं के समकक्ष व्यतीपात नामक योग भी होता है। इसी तर्क से कहा जा सकता है कि २७वें योग वैधृति को भी वैधृति नामक महापात के समान समझना चाहिए।

यहां एक बात ध्यान देने की है। व्यतीपात और वैधृति योगों की गणना सूर्य और चन्द्रमा के निरयण भोगांशों से की जाती है परन्तु महापातों की गणना सायन भोगांशों से की जाती है। इसलिए यहां यह प्रश्न उपस्थित होता है कि २०वें क्लोक में जो नियम दिया गया है उसमें सायन भोगांशों का प्रयोग करना चाहिए या निरयण। गूढ़ार्थ प्रकाशिका संस्कृत टीका में तो अयनांश संस्कृत भोगांश अर्थात् सायन भोगांश से ही गणना करने को बतलाया गया है और इसी का अनुसरण पं० माधव पुरोहित और पं० इन्द्रनारायण द्विवेदी ने किया है। परन्तु स्वामी विद्यानानन्द ने अपनी बंगला टीका में कोई चर्चा नहीं की है। मुझे जान पड़ता है कि यह व्यतीपात विद्यानाद योगों का ही व्यतीपात है, उससे भिन्न नहीं है। इसलिए जिस प्रकार इन योगों की गणना होती है उसी प्रकार इस क्लोक में बतलाये हुए व्यतीपात की

गणना करनी चाहिए अर्थात् निरयण भोगांशों से ही इसकी गणना होनी चाहिए तथा गूढ़ार्थ प्रकाशिका के अयनांश-संस्कृत भोगांशों को न लेना चाहिए। सायन भोगांश लेने में एक अड़चन और है। वह यह कि इससे जो व्यतीपात या वैधृति काल आवेगा वह विष्कम्भादि योगों के व्यतीपात और वैधृति से भी भिन्न होगा। इस प्रकार एक मास में चार-चार व्यतीपात और वैधृति कालों की कल्पना करनी पड़ेगी जो ग्रन्थकार को तर्क-शैली से भी अनुचित जान पड़ती है। भसंधि और गंडान्त योग कब होता है—

सार्पेन्द्रपोष्णधिष्ण्यानामन्त्याः पादा भसन्धयः। तद्रप्रभेष्वाद्यपदो गण्डान्तं नाम कीर्त्यते।।२१॥

अनुवाद — आश्लेषा, ज्येष्ठा और रेवती नक्षत्नों के चौथे चरण नक्षत्न-सिंध हैं और इनके आगेवाले नक्षत्नों मघा, मूल, और अश्विनी के प्रथम चरण गंडांत कहलाते हैं।

विज्ञान-भाष्य — मुहूर्त-चिन्तामणि तथा अन्य मुहूर्त ग्रन्थों में इनकी चर्चा विशेष प्रकार से हैं। नक्षत्र-संधि या गंडांत में जो संतान होती है उसके लिए साधा-रणतः कहा जाता है कि मूल में हुई है। इसे अशुभ मानते हैं। बच्चा पैदा होने के २७वें दिन जब वही गंडांत या भसंधि काल फिर आता है तब मूलशान्ति के लिए विशेष प्रकार की पूजा की जाती है। यहाँ गंडांत की चर्चा करने का अर्थ यही जान पड़ता है कि जो अशुभ फल महापातों का होता है यही गंडांत का भी होता है जैसा कि अगले श्लोक से प्रकट है। यह भसंधियाँ चौथी, आठवीं, और बारहवीं राशियों के अंतिम भाग हैं और गंडांत पाँचवीं, नवीं और पहली राशियों के आरंभिक भाग हैं।

# व्यतीपातत्रयं घोरं गण्डान्त वितयं तथा।

एवं मसन्धित्रितयं सर्वं कर्मसु वर्जयेत् ॥२२॥

अनुवाद — तीनों व्यतीपात, तीनों गंडांत और नक्षत्रसंधियां बहुत भयंकर होती हैं इसलिए ये सब शुभकामों में वर्जित हैं अर्थात् जब ये हों तब कोई शुभ कर्म नहीं करना चाहिये।

विज्ञान-भाष्य—इस श्लोक में वैधृत व्यतीपात की चर्चा नहीं है परन्तु तर्क शैली से और पहले के श्लोकों से जान पड़ता है कि वैधृति भी इसमें सम्मिलत है। टीकाकारों ने ऐसा ही किया भी है।

उपसंहार—

इत्येवं परमं पुण्यं ज्योतिषां चरितं हितं। रहस्यमिदमास्यातं किमन्यच्छोतुमिच्छिति ॥२३॥ अनुवाद — मैंने यह परम पिवत अत्यन्त रहस्मयुक्त और हितकर ज्योति-विज्ञान की कथा कही, अब और नया सुनना चाहता है ?

विज्ञान-भाष्य — सूर्यां श पुरुष ने मयासुर से जिस ज्योतिर्विज्ञान की कथा पहले अधिकार में आरंभ की थी उसका अंत यहाँ हुआ। इस पर मयासुर ने जो प्रश्न किये उसकी चर्चा आगे तीन अध्यायों में होगी। इसलिए यहाँ तक जो कुछ कहा गया है उसे सूर्य-सिद्धान्त का पूर्वार्ध कहते हैं। इसके आगे जो तीन अध्याय हैं उनहें उत्तरार्ध कहते हैं। अब हम यहाँ संक्षेप में यह बतला कर कि महापातों की गणना कैसे की जाती है इस पूर्वार्ध को समाप्त करेंगे।

पंचांगों से महापातकों का स्थूलकाल निश्चय करना—विष्कम्भादि २७ योगों की गणना पंचांगों में अवश्य रहती है। इनको जानने की रीति स्पष्टा-धिकार के ६५ वें श्लोक में बतलायी गयी है जो यह है — सूर्य और चन्द्रमा के भोगांशों को जोड़ कर कला बनाओ और इसको ५०० से भाग दे दो। जो लब्धि आवे उससे बीते हुए योगों की संख्या मालूम होती है और जो शेष बचता है उससे वर्तमान योग का ज्ञान होता है।

इस नियम में सूर्य और चन्द्रमा के भोगांश अश्विनी नक्षत्र के आदि बिन्दु से नापे जाते हैं और महापातों की गणना के लिए भोगांशों की नाप वसंत-संपात विनद् से की जाती है। यदि दोनों के लिए भोगांशों की नाप वसंत-संपात से होती तो महापातों का समय जानना बड़ा सुगम होता क्योंकि जिस समय १४वें योग हर्षण का आधा समय बीतता उस समय सूर्य और चन्द्रमा के भोगांशों का जोड़ १८० अंश होता और व्यतीपात नामक पातकाल का मध्य होता है और जिस समय वैधृति योग का अंत होता उसी समय वैधृति नामक पात का मध्यकाल होता । परन्तु बात ऐसी नहीं है। इसलिए इसमें थोड़ा सा संस्कार करना पड़ेगा। सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार अश्विनी का आदि-विन्दु आजकल जहाँ है वहाँ से वेध-द्वारा-सिद्ध वसंत संगत विन्दू २२ अंश ४५ कला के लगभग पिन्छम है। इसी अन्तर को अयनांश कहते हैं। यदि यहाँ से सूर्य और चन्द्रमा के भोगांश लिये जायँ तो दोनों का जोड़ ४५ अंश ३० कला अधिक होता है। व्यतीपात के लिए सूर्य और चन्द्रमा के सायन भोगांशों का जोड़ १८० अंश होता है, इसलिए १८० अंश — ४५ अंश ३० कला = १३४ अंश ३० कला = ८०७० कला । यह अश्विनी नक्षत्र के आदि-विन्दु से व्यती-पातकालिक सूर्य और चन्द्रमा के भोगांशों का जोड़ है। इसको ५०० कला से भाग देने पर १० लब्धि और ७० कला शेष होते हैं। १० से सिद्ध होता है कि व्यतीपात काल में गंड योग बीता रहता है और वृद्धि योग का आरम्भ हुआ रहता है। इस- लिए स्थूल रूप से व्यतीपात काल को निश्चय करने के लिए जिस समय वृद्धि योग का आरम्भ होता है उसी समय के सूर्य चन्द्रमा की स्पष्ट क्रान्ति जानकर व्यतीपात काल की सूक्ष्म गणना करनी चाहिए।

वैधृति नामक पातकाल का निश्चय करने के लिए ४५ अंश ३० कला को ३६० अंश से घटाना चाहिए। ऐसा करने से शेष आया ३१४ अंश ३० कला = १८८७० कंला। इसको ८०० से भाग देने पर २३ लब्धि और ४७० कला शेष हुए, जिससे प्रकट होता है कि वैधृति नामक पातकाल में २३ वाँ योग शुभ बीता रहता है और २४वें योग शुक्ल का भी आधा बीत चुका रहता है। इसलिए स्थूल रूप से वैधृति नामक पात शुक्ल योग के आधे भाग पर होता है। इसलिए सूक्ष्म गणना करने के लिए इसी समय के सूर्य, और चन्द्रमा और स्पष्टक्रान्ति जाननी चाहिए। इसके लिए सूर्य, चन्द्रमा और राहु के स्पष्ट भोगांश, सूर्य की क्रान्ति, चन्द्रमा की मध्यमक्रान्ति और शर जानकर इसका संस्कार करके चन्द्रमा की स्पष्ट क्रान्ति जाननी चाहिए जिसकी रीति स्पष्टाधिकार पृ० १६६-२०० में बतलायी गयी है। इसलिए उदाहरण में इन सब बातों के बतलाने की आवश्यकता नहीं जाना पड़ती। यहाँ केवल यह दिखलाना पर्याप्त होगा कि सूर्य-सिद्धान्त के ध्रुवाङ्कों से महापातों के समय की गणना करना न तो सुगम ही है और न शुद्ध जब कि आधुनिक रीति से जाने हुए ध्रुवाङ्कों से यह बात शुद्धतापूर्वक जानी जा सकती है। मेरे पास इस समय १६२६ ई० का नाविक पंचांग मौजूद है इसलिए इसी की सहायता से वैशाख शुक्ल १६८६ विक्रमीय के व्यतीतपात नामक महापात की गणना की जाती है।

१६८६ के वैशाख शुक्ल पक्ष में गंड योग का अंत १४ मई को ४२ घड़ी ४० पल पर होता है और इसके बाद बृद्धि योग का आरम्भ होता है इसलिए १४ या १४ मई को व्यतीपात नामक महापात होगा: अब नाविक पंचांग से यह देखना चाहिए कि इन तारीखों में किस समय सूर्य और चन्द्रमा की स्पष्ट क्रान्तियां समान होंगी। नाविक पंचांग के पृष्ठ ५१ से जान पड़ता है कि १४ मई को सूर्य का उत्तर क्रान्ति १८ अंश ३४ कला और ४२ विकला है तथा १५ मई को १८ अंश ४८ कला और ६ विकला है। परन्तु चन्द्रमा की क्रान्ति १४ मई को २२ अंश से अधिक है इसलिए १४ मई को व्यतीपात काल नहीं आवेगा परन्तु १५ मई की शाम को यह घटना हो सकती है क्योंकि,

				अंश	कला	वि०
१५ मई	के मध्याह्न	काल में सूर्य की	क्रान्ति	१८	४६	६.१
१६	"	**	**	98	३	<b>१</b> ० ह

२४ घंटे में क्रान्तिगति		98	४.स
१५ मई के सायंकाल ६ बजे चंद्रक्रान्ति	१८	४४	<b>ዓ</b> ዓ·ሂ
, , , , , , , , , , , , , , , , , , ,	१८	४२	३३.४
प घंटे में चन्द्रक्रान्ति की गति		99	३८.१

यहाँ सूर्य क्रान्ति बढ़ रही है और चन्द्रमा की घट रही है इसलिए चन्द्रमा की क्रान्ति की गित से यह निश्चय है कि ६ बजे के आसपास ही दोनों की क्रान्तियां समान होंगी। ६ घंटे में सूर्य की क्रान्ति की गिति हैं × (१ कला ४ दिकला) = ३ कला ३१२ विकला है। इसलिए ६ बजे सायंकाल सूर्य की क्रान्ति हुई १८ अंश ४६ कला ६१ विकला + ३ कला ३१२ विकला = १८ अंश ५२ कला ३७३ विकला। यह छः बजे की चन्द्र क्रान्ति से कम है और चन्द्र-क्रान्ति घट रही है तथा सूर्य-क्रान्ति बढ़ रही है इसलिए छः बजे के बाद ही कुछ मिनिटों में दोनों की क्रान्तियाँ समान होंगी। यह जानने के लिये दोनों की क्रान्तियों के अन्तर को दोनों की क्रान्ति-गतियों के अंतर से भाग देना चाहिये।

म्तन्यातया का जलर ल	11-1 4-11		
	अंश	कला	विकला
६ बजे चन्द्र-क्रान्ति=	<b>9</b> 5	ሂዩ	११ ५
,, सूर्य क्रान्ति =	<b>9</b> 5	५२	३७•३
दोनों का अन्तर =		9	३४:२= ६४:२ वि०
	<del>cc-</del>	१४ कला ४	· द वि <b>॰</b>
सूर्य की १ घंटे की क्रा	ान्त-गात =	= <del></del>	

= ३५'२ विकला

चंद्रमा की १ घंटे की क्रान्ति गति = ११ कला ३८ १ विकला

दोनों की दिशाएँ भिन्न हैं इसलिए इनका अंतर जानने के लिए इनको जोड़ना चाहिए। इसलिए दोनों का योग=१२ कला १३:३ विकला=७३३:३ विकला।

जब ७३३ ३ विकला का अंतर १ घंटे में होता है तब ६४ २ विकला का अंतर कितने समय में होगा।

७३३ ३ : ६४ २ : : १ घंटा : इष्टकाल

= ७ मिनट ४३ सेकंड के लगभग

इसलिए १५ मई को ६ बजकर ७ मिनट ४३ सेकंड पर व्यतीपात का मध्यकाल होगा। परन्तु यह गणना ग्रीनिविच के टाइम से की गई है जो भारतवर्ष के रेलवे टाइम से ४ घंटा ३० मिनट पीछे है। इसलिए भारतवर्ष के रेलवे टाइम के बनुसार १५ मई की रात को ११ बजकर ३७ मिनट ४३ सेकंड पर व्यतीपात काल का मध्य होगा।

अब स्थित्यर्ध-काल जानकर इससे घटाया जाय तो व्यतीपात काल का प्रारंभ काल आ जायगा और जोड़ा जाय तो अंतकाल आवेगा। यह १४वें श्लोक के अनुसार है सुगमतापूर्वक हो सकता है इसलिए उदाहरण देने की आवश्यकता नहीं जान पड़ती।

इस प्रकार पाताबिकार नामक ११वें अध्याय का विज्ञान भाष्य समाप्त हुआ।

### द्वादश अध्याय

# भूगोलाध्याय

# (संक्षिप्त वर्णन)

[ श्लोक १-६-मयासुर के भूगोल, खगोल तथा ऋतु सम्बन्धी अनेक प्रश्न। श्लोक १०-११--सूर्यांश पुरुष का मयासुर से उत्तर सुनने के लिए कहना। श्लोक १२-२३--वासुदेव से लेकर पंच महाभूतों तक की उत्पत्ति का क्रम । श्लोक २४--पाँच ताराग्रहों की उत्पत्ति। श्लोक २५ — बारह राशियों और २७ नक्षत्रों की उत्पत्ति। श्लोक २६-३० — चराचर जगत् की उत्पत्ति । श्लोक ३०-३३ — ब्रह्माण्ड में ग्रहों की कक्षाओं का क्रम और पृथ्वी का स्थान । श्लोक ३३-३६—भूगोल में पाताल, सूमेरु आदि के स्थान । श्लोक ३७-४२--विषुवत्रेखा पर स्थित चार नगरों के स्थान । श्लोक ४३-४५--विषुवत्रेखा और उत्तर दक्षिण ध्रुओं का सम्बन्ध । श्लोक ४६--भिन्न ऋतुओं में सूर्य की किरणें मन्द और तीत्र क्यों होती हैं। श्लोक ४७-५०-उत्तर ध्रुवनिवासियों अर्थात् देवताओं और दक्षिण ध्रुव निवासियों अर्थात् असुरों के दिन रात का विभाग। श्लोक ५१—देवताओं और असुरों के मध्याह्न और मध्यरात्नि का समय । श्लोक ५२-५३--भूगोल पर १८० अंश की दूरी पर रहने वाले एक दूसरे को ऊपर नीचे क्यों समझते हैं। इलोक ५४ — भूगोल चाक की तरह क्यों देख पड़ता है। श्लोक ५५-५८-भूतल पर दिन रात के घटने-बढ़ने का कारण । श्लोक ४६--किसी समय विषुवत्रेखा से कितनी दूरी पर सूर्य ठीक ऊपर देख पड़ता है। श्लोक ६०-६१—विषुवत्रेखा से कितनी दूरी पर ६० घड़ी का दिन और ६० घड़ी की रात होती है। श्लोक ६२-६० — घड़ी से भी बड़ा दिन या रात कहाँ होती है। श्लोक ६३-६७—दो दो महीने, चार चार और छः छः महीने का दिन या रात कहाँ होती है। श्लोक ६८—उत्तरायण और दक्षिणायन के दिन सूर्य कहाँ ठीक देख पड़ता है। श्लोक ६६ — किसी वस्तु की छाया कहाँ किस दिशा में होती है। श्लोक ७०-७१—भूतल पर जब एक जगह सूर्य का उदय होता है तब कहाँ मध्याह्न रहता है और कहाँ मध्यरात्रि अथवा अस्तकाल। श्लोक ७२--ध्रुवों की दिशा में जाने से आकाशीय ध्रुओं की उन्नति और नक्षत्र-कक्षा की अवनित देख पड़ती है। श्लोक ७३—प्रवह वायु के द्वारा नक्षत्र-चक्र कैसे भ्रमण करता है। फ्लोक ७४ — देवताओं, पितरों और मनुष्यों के दिन रात का प्रमाण श्लोक ७५-७७ - ग्रहों की कक्षाओं और उनके भ्रमणकालों का सम्बन्ध। श्लोक ७६-७६ — वर्षपति, मासपति, दिनपति तथा होरापतियों का सम्बन्ध । श्लोक ८० — नक्षत्न-कक्षा का विस्तार । श्लोक ८१-८४ — आकाश-कक्षा का प्रमाण तथा इससे ग्रह की कक्षाओं और गतियों का सम्बन्ध । श्लोक ८५-६० — कक्षाओं का परिमाण योजनों में ।]

इस अध्याय में भूगोल की उत्पत्ति, स्थिति, विस्तार आदि सभी बातों का निरूपण किया गया है, इसीलिए इसका नाम भूगोलाध्याय है। साथ ही साथ ग्रहों, नक्षत्रों और आकाश की कक्षाओं के प्रमाण भी दिये गये हैं।

मयासुर के प्रश्न और सूर्यांश पुरुष के उत्तर की भूमिका —

अथाकाशसमुद्भूतं प्रणिपत्य कृताञ्जलि:। भक्त्या परमयाऽभ्यचर्यं पत्रच्छेदं मयोऽसुर: ॥१॥ मनवन् किंग्रमाणा भूः किमाकारा किमाध्या। किविभागा कथं बाऽव सप्तपातालभूसयः ॥२॥ अहोरात्रस्यवस्थां च विद्वधाति कथं रवि:। कथं पर्येति वसुषां भुवनानि विद्यावयन् ।३॥ देवासुराणायन्योन्यमहोरात्रं विपर्ययात्। किमर्थं तत्क्रथं वा स्वाद् भानोः भगमपूरणात् ॥४॥ पिल्यं मासेन भवति नाडीवष्ट्या तु मानुषम् । तदेव किल सर्वत्र म भवेत् केम हेतुना ॥५॥ विनास्त्रमामहोराणामधिया न समाः कुतः। कथं पर्वेति भगणः सग्रहोऽयं किमाश्रयः ॥६॥ भूमेरुपर्युवर्युक्ताः किमुत्सेद्याः किमन्तराः। प्रहर्शकक्ष्माः किम्मात्राः स्थिताः केन क्रमेण ताः ॥७॥ बीक्ने तीबाः करा मानोः न हेमन्ते तथाविधाः। वियती तत्करण्याप्तिः मानानि कति किञ्च कैः ॥५॥ एतन्मे **छि**न्धि संशयं भगवन्भूतभावन । अन्यो न त्वामृते छेतां विद्यते सर्वदिशिवान् ॥६॥ इति भक्त्योवितं श्रुत्वा मयेनाकांशसंभवः। रहस्यतरमध्यायं पुनः यथाश्रुतम् ॥१०॥ प्राह श्रृणुम्बैकमना भूत्वा गुह्ममध्यात्मसंज्ञितम्। वक्याम्यतीवसक्तानां नाहेशं विद्यते सम्।।११।

अनुवाद-(१) इसके उपरान्त मयासुर ने सूर्य के अंश से उत्पन्न हुए पुरुष को हाथ जोड़ कर प्रणाम करके और बड़ी भक्ति से पूजा करके यह पूछा। (२) हे भगवन्, इस पृथ्वी का परिमाण क्या है, इसका आकार कैसा है और यह किस के आधार पर है, इसके कितने विभाग हैं और इसमें सात पातालों की भूमि कैसे स्थित है। (३) सूर्य अहोरात्र की व्यवस्था कैसे करते हैं और भृवनों को प्रकाशित करते हुए पृथ्वी के चारों ओर कैसे घूमते हैं। (४) देवताओं और असुरों के दिन-रात एक दूसरे के विपरीत क्यों होते हैं और सूर्य का एक भगण (चक्कर) पूरा होने पर यह कैसे होता है। (५) पितरों का दिन-रात एक मास का और मनुष्यों का ६० घड़ियों का वयों होता है। सब जगह एक ही प्रकार के दिन-रात क्यों नहीं होते। (६) दिन, वर्ष, मास और होरा (घंटा) के स्वामी समान क्यों नहीं होते, ग्रहों के साथ नक्षत्र मंडल कैसे घूमता है और इनका आधार क्या है। (७) ग्रहों और नक्षत्रों की कक्षाएँ पृथ्वी से ऊपर कितनी कितनी ऊँचाई पर तथा परस्पर कितने अन्तर पर हैं, इनके मान क्या हैं और ये किस क्रम से स्थित हैं। (८) ग्रीष्म ऋतु में सूर्य कि किरणें बहुत तीय क्यों होती हैं और हेमन्त ऋतु में वैसी क्यों नहीं होतीं। यह किरणें कितनी दूर दूर तक जाती हैं; सौर, चन्द्र आदि मान कितने हैं और इनसे क्या प्रयोजन निकलता है। (६) हे भूतभावन, भगवत् मेरी इन शंकाओं को दूर कीजिये क्योंकि आप सर्वज्ञ हैं इसलिये आपके सिवा दूसरा मनुष्य मेरी शंकाओं को नहीं दूर कर सकता (१०) भक्ति से कहे हुए मयासुर के इन वचनों को सुनकर सूर्यांश पुरुष ने उससे फिर पहले के रहस्य स्वरूप दूसरा अध्याय कहा। (११) एकाग्रचित्त होकर यह अध्यात्म नामक त्तत्व सुनो जिसे मैं कहता हूँ क्योंकि भक्तों के लिए मैं कोई वस्तु अदेय नहीं समझता।

विज्ञान-भाष्य—मयासुर ने जितने प्रश्न किये हैं उनका उत्तर जानने की अभिलाषा सभी तत्वज्ञानियों को होती है। इस पर सूर्यांश पुरुष ने बतलाया है कि उत्तर में जिस रहस्य का प्रतिपादन किया जायगा वह अध्यात्म ज्ञान से सम्बन्ध रखता है। इस पर बहुत से लोग कह उठेंगे कि मयासुर के प्रश्नों का उत्तर तो कोई भी ज्योतिषी और भूगोलशास्त्री दे सकता है। यह विचार कुछ दूर तक ठीक है परन्तु सूर्यांश पुरुष ने इस संसार की उत्पत्ति की चर्चा की है वह तो अवश्य अध्यात्म संबंधी ही कही जा सकती है क्योंकि यह भौतिक विज्ञान से परे की बात है।

सृष्टि का क्रम—

त्रासुदेवः परं ब्रह्म तन्मूर्तिः पुरुषः परः ।

अवयक्ती निर्मुणः शान्तः पञ्जविशात्परोऽव्ययः ॥१२॥

प्रकृत्यन्तगंतो देव: बोध्यमानश्च सर्वग: ।

संकर्षणोऽपः सृष्टवादी तासुवीर्यमवासृजत् ॥१३॥

तदण्डमभवद्व मं सर्वत्रतमसाऽऽवृतम् । तस्रानिरुद्धः प्रथमं व्यक्तीभूतस्सनातनः ॥१४॥ हिरण्यगर्भो भगवानेषच्छन्दसि आदित्यो ह्यादिमूतत्वात् प्रसूत्या सूर्य उच्यते ॥१४॥ परं ज्योतिस्तम:पारे सूर्योऽयं सवितेति च। पर्येति भूवनाःयेव भावयन्भूतभावनः ॥१६॥ प्रकाशात्मा तमोहन्ता महानित्येष विश्रुतः। ऋचोऽस्य मण्डलं सामान्युस्ना मूर्तियंजूं वि च ॥१७॥ वयीमयोऽयं भगवान् कालात्मा कालकृद्विभू:। सर्वातमा सर्वगस्सूक्ष्म: सर्वमित्मन्त्रतिष्ठितम् ।।१८॥ रथे विश्वमये चक्रं कृत्वा संवत्सरात्मकम्। खन्दांस्यश्वाः सप्तयुवतः पर्यटत्येष सर्वदा ॥१६॥ त्रिपावममृत गुह्यं पादोऽयं प्रकटोऽभवत्। जगत्सृष्ट्यं ब्रह्माणमसृबद्धिभुः ॥२०॥ सोऽहङ्कारं वेदान्वरान्दस्वा सर्वलोकपितामहम्। तस्मै प्रतिष्ठाप्याण्डमध्येतु स्वयं पर्येति मावयन् ॥२१॥ अय सृष्ट्यां मनश्चके ब्रह्माऽङ्कारमूर्तिभृत्। मनसरचन्द्रमा जज्ञे चक्षुशस्तेजसां निधि: ॥२२॥ मनसः सं ततो वायुरिनरापो घरा ऋमात्। गुणैक वृद्धया पञ्चेष महाभूतानि जिल्लरे ॥२३॥

अनुवाद—(१२) परं ब्रह्म वासुदेव हैं। इनकी मूर्ति परम पुरुष है जो अव्यक्त, निर्गुण, शान्त और अव्यय और सांख्य शास्त्र के पच्चीस तत्वों से परे हैं। (१३) बाहर भीतर सर्व व्यापक देवता ने प्रकृति में प्रवेश करके संकर्षण रूप से प्रारम्भ में जल की सृष्टि करके उसमें बीज रखा (१४) जो सोने का अंडा हो गया जिसके चारों और अंधकार था। इसमें सनातन अनिरुद्ध पहले प्रकट हुए। (१५) इन्हों को वेदों में हिरण्यगर्भ भगवान् कहा गया है। पहले होने के कारण इन्हें आदित्य और सब चराचर जीवों को उत्पन्न करने के कारण इन्हें सूर्य कहते हैं। (१६) परम प्रकाश-मय होने के कारण इन्हें सूर्य और अंधकार के अंत में होने के कारण सविता कहते हैं। यह भूतभावन अर्थात् स्थावर जंगम सृष्टि को उत्पन्न, पालन और संहार करने-वाले भगवान लोकों को प्रकाशमान करते हुए भ्रमण करते हैं। (१७) इन्हें ही अकाशात्मा अंधकार का नाश करनेवाले और वेदों में महान् तत्व कहते हैं।

इतका मंडल ऋग्वेद, करण सामवेद और मूर्ति यजुर्वेद हैं। (१८) इसलिए इनको वेदलयात्मक कहते हैं। इनसे काल की गणना होती है इसलिए इनको कालात्मा और कालकृत कहते हैं। यह सब की आत्मा, सर्वव्यापक, सूक्ष्म हैं और सब सृष्टि इनमें स्थित हैं। (१६) संसार रूपी रथ में संवत्सर रूपी चक्र बनाकर सात छंदों के सात घोड़ों से युक्त होकर यह सर्वदा भ्रमण करते हैं। (२०) इनके तीन चरण अमृत होने से अगम्य हैं और यह एक चरण प्रकट हुआ है। इसी प्रभु ने जगत् की सृष्टि के लिए अहङ्काररूपी ब्रह्मा को बनाया। (२९) इसके बाद सब लोकों के पितामह ब्रह्मा को श्रेष्ठ वेदों को देकर और इन्हें अंडे के बीच में स्थापित करके अनिरुद्ध भगवान् स्वयम् लोकों को प्रकाणित करते हुए भ्रमण करते हैं। (२२) इसके पश्चात् अहङ्कार मूर्तिधारी ब्रह्माजी ने सृष्टि की रचना करने का विचार किया। ब्रह्मा के मन से चंद्रमा और नेत्रों से तेजपुञ्ज सूर्य उत्पन्न हुए। (२३) मन से आकाश, आकाश से वायु, वायु से अग्नि, अग्नि से जल और जल से पृथ्वी पांच महाभूत क्रम से एक एक गुण की वृद्धि से उत्पन्न हुए।

विज्ञान भाष्य—सूर्यांश पुरुष ने मयासुर से उपर्युक्त सृष्टिक्रम का जो वर्णन किया है वह वेदान्त, सांख्य, श्रीमद्भागवत् आदि में बतलाये गये सृष्टि-क्रम का मिश्रण है। यह क्रम भिन्न भिन्न ग्रंथों में भिन्न-भिन्न रीति से बतलाया गया है इसलिए यह संभव नहीं कि उन सबको व्याख्या यहाँ की जाय । इस विश्वय पर लोकमान्य तिलक ने अपने गीता-रहस्य के ६-६ प्रकरणों में अच्छी तरह विचार किया है और कहीं-कहीं युरोपीय विद्वानों के मतों की भी तुलना की है इसलिए इसकी जानकारों के लिए पाठकों को उद्योका अध्ययन करना चाहिए। यहाँ उसीका सार दिया जा सकता है।

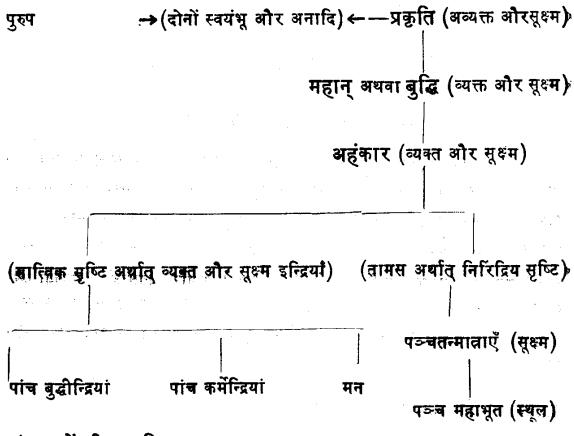
सांख्यशास्त्र के अनुसार ब्रह्मांड का वंश-वृक्ष ७२३ पृष्ठ पर दिया जाता है। देखो गी० र० (पृ० १७६) :—

वेदान्त का परब्रह्म इन २५ तत्वों से परे है जिसकी चर्चा सूर्य-सिद्धान्त के १२वें श्लोक में है (देखो गीता रहस्य पृ० २०३)। सूर्य-सिद्धान्त में संकर्षण, और अनिरुद्ध की जो चर्चा है उसकी चर्चा भागवतधमें में इस प्रकार आयी है 'वासुदेव रूपी परमेश्वर से संकर्षण रूपी जीव उत्पन्न हुआ; और फिर संकर्षण से प्रद्युम्न अर्थात् मन तथा प्रद्युन्म से अनिरुद्ध अर्थात् अहङ्कार हुआ; कुछ लोग तो इन चार ध्यूहों में से दो, तीन या एक ही को मानते हैं (देखो गीता रहस्य पृ० ४२६)। सूर्य-सिद्धान्त में प्रद्युम्न की चर्चा नहीं है। यहां अहङ्कार को ही ब्रह्मा बतलाया है।

<sup>\*</sup>पृष्ठों की संस्था सं० १६७३ के छपे हुए हिन्दी गीता-रहस्य के अनुसार है।

आकाश, वायु, अग्नि, जल और पृथ्वी को ही पंचमहाभूत कहते हैं। आकाश में एक गुण शब्द, वायु में दो गुण शब्द, स्पर्श, अग्नि में तीन गुण शब्द, स्पर्श और रूप; जल में चार गुण शब्द, स्पर्श, रूप और रस तथा पृथ्वी में पांच गुण शब्द, स्पर्श, रूप और रस तथा पृथ्वी में पांच गुण शब्द, स्पर्श, रूप, रस और गंध माने गये हैं इसीलिए २३वें श्लोक के उत्तरार्ध में बतलाया गया है कि एक एक गुण की दृद्धि से पंचमहाभूतों की उत्पत्ति क्रम से हुई है।

### ब्रह्मांड का वंशवृक्ष



पांच ग्रहों की उत्पत्ति—

अग्नीषोमी भागुचन्द्रो ततस्त्वङ्गारकादयः। तेजो भूरवाम्बुवातेभ्यः क्रमशः पङ्ग्ब जज्ञिरे ॥२४॥

अनुवाद अग्नि स्वरूप सूर्यं और सोम स्वरूप चन्द्रमा की उत्पत्ति के बाद तेज अर्थात् अग्नि से मंगल, पृथ्वी से बुध, आकाश से बृहस्पति शुक्र और वायु से शिन उत्पन्न हुए।

१२ राशियों और २७ नक्षत्रों की उत्पत्ति—

पुनद्वविशयाऽऽत्मानं विभवे राशिसंशितम्। नक्षत्ररूपिणं भूयः सप्तविशात्मकं वशी ॥२५॥ अनुवाद — फिर जितात्मा ब्रह्मा ने मनः कल्पितवृत्त को पहले १२ राशियों में फिर २७ नक्षत्रों में बाँटा।

#### चराचर जगत् की उपत्ति—

ततश्वराचरं विश्वं निर्ममे देवपूर्वंकम् ।

ऊच्वंमध्याधरेण्योऽय गाढेभ्यः प्रकृतिं सृजन् ॥२६॥
गुणकर्मविभागेन सृष्ट्वा प्राग्वदनुकमात् ।
विभागं कल्पयामास यथास्वं वेददर्शनात् ॥२७॥
ग्रहःक्षत्रताराणां भूमेः विश्वस्य वा विभुः ।
देवानां च मनुष्याणां सिद्धानां च यथाक्रमम् ॥२८॥
ब्रह्माण्डमेतत् सुष्ठं यश्रेदं भूर्भुवादिकम् ।
कटाहद्वितयस्यैव संपुटं गोलकाकृतिः ॥२६॥

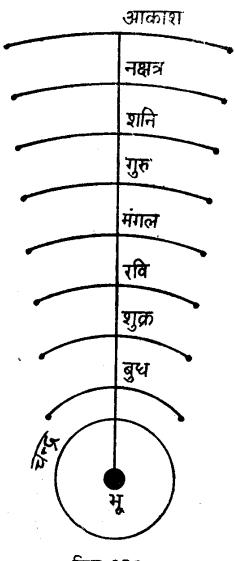
अनुवाद—(२६) इसके पश्चात् श्रेष्ठ, मध्यम और अधम स्रोतों से सत्व, रज और तम विभेदात्मक प्रकृति का निर्माण करके देवता, मनुष्य, राक्षस आदि चराचर विश्व की रचना की। (२७) गुण और कर्म के अनुसार पूर्वोक्त क्रम से सृष्टि रचकर वेदों में बतलायी हुई रीति के अनुसार देश काल के अनुसार इसके विभाग किये। (२८) समर्थवान् ब्रह्मा ने ग्रहों, नक्षत्नों, तारों, पृथ्वी, संसार, देवताओं, मनुष्यों और सिद्धों का यथाक्रम स्थापन किया, (२६) दो समान कड़ाहों के मुंह मिला देने से जैसा खोखला गोला बनता है उसी प्रकार के इस ब्रह्माण्ड अवकाश में भूभू वः आदि लोक स्थित हैं।

### ब्रह्माण्ड में ग्रहों की कक्षाओं का क्रम—

बह्माण्डमध्यपरिधि ध्योंमकक्ष्याऽभिष्ठीयते।
तन्मध्ये स्नमणं भानां तदधोऽष्ठः क्रमादय ॥३०॥
मन्दामरेज्यमूपुत्रसूर्यशुक्रेन्द्रजेन्दवः ।
परिस्नमन्त्यषोऽषस्तात्सिद्धविद्याधरा घनाः ॥३१॥
मध्ये समन्तादण्डस्य भूगोलो व्योम्नि तिष्ठति ।
विश्राणः परमां शक्तिं ब्रह्मणो धारणात्मिकाम् ॥३२॥

अनुवाद —(३०) ब्रह्माण्ड की परिधि को आकाश कक्षा कहते हैं जिसके भीतर नक्षत्र भ्रमण करते हैं; फिर उसके नीचे क्रमानुसार (३१) शनि, वृहस्पति, मंगल, सूर्य, शुक्र, बुध और चन्द्रमा भ्रमण करते हैं। इसके नीचे सिद्ध, विद्याधर भीर मेघ हैं। (३२) इस ब्रह्माण्ड के बिल्कुल बीच में यह भूगोल ब्रह्मा की धारणा-त्मिका परम शक्ति के बल पर शून्य में ठहरा हुआ है।

विज्ञान-भाष्य—इन तीनों श्लोकों में यह बतलाया गया है कि ब्रह्माण्ड की परम परिधि के भीतर नक्षतों और ग्रहों की कक्षाएँ किस क्रम से हैं। हमारी पृथ्वी का स्थान इन ब्रह्माण्ड के बिल्कुल मध्य में माना गया है अर्थात् यह भूगोल सारे ब्रह्माण्ड के केन्द्र में हैं। यह बात अर्वाचीन ज्योतिष-सिद्धान्त के प्रतिकूल है। अर्वाचीन ज्योतिष में सूर्य जगत् का केन्द्र समझा जाता है। सूर्य के सबसे निकट बुध ग्रह को कक्षा है, फिर शुक्र, पृथ्वी, मंगल, वृहुस्पति और शनि की कक्षाएँ क्रमानुसार



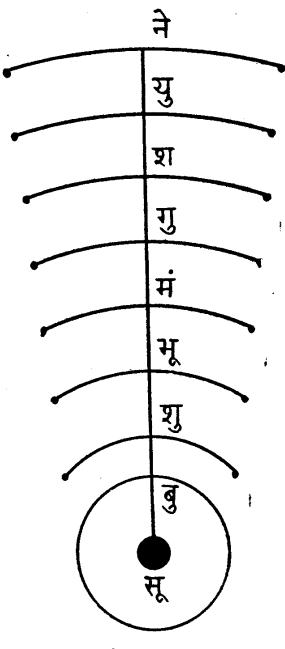
चित्र १२१

भारतीय ज्योतिष के अनुसार कक्षाओं का क्रम (पृथ्वी केन्द्र में)

दूर होती गयी हैं। चन्द्रमा की कक्षा पृथ्वी के चारों ओर है। नक्षत्रों की कक्षा

अर्वाचीन ज्योतिष के अनुसार स्थिर नहीं की जा सकती क्यों कि सब तारे समान दूरी पर नहीं हैं। आकाश कक्षा की सीमा भी स्थिर नहीं की जा सकती क्यों कि आजकल कुछ तारों की दूरी इतनी अधिक समझी जाती है कि आकाश कक्षा की सीमा उसके सामने नगण्य है। चित्र १२१ तथा १२२ से हिन्दू ज्योतिष और अर्वाचीन ज्योतिष के मतों की भिन्नता अच्छी तरह समझ में आ जायगी।

पृथ्वी और चन्द्रकक्षा के बीच में मेघों, विद्याधरों और सिद्धों के लोक हैं जो इस चित्र में नहीं दिखलाये जा सके।



चित्र १२२

अविचीन ज्योतिष के अनुसार ग्रह की कक्षाओं का क्रम (यहाँ सूर्य केन्द्र में है)

इस चित्र में चन्द्रमा की कक्षा नहीं दिखलायो गयी है क्योंकि चन्द्रमा पृथ्वी की परिक्रमा करता है और पृथ्वी के साथ-साथ सूर्य के भी चारों और जाता है। ऐसे कई चन्द्रमा मंगल, गुरु और शनि के चारों ओर भी भ्रमण करते हुए देखे गये हैं। चित्र १२२ में कक्षाओं की दूरी प्रायः समान देख पड़ती है और आकार गोल, परन्तु वास्तव में ऐसा नहीं है। इसका विचार आगे किया जायगा; यहाँ तो केवल क्रम दिखलाया गया है।

श्लोक ३२ में जिस धारणात्मिका शक्ति की चर्चा है उसे ही आजकल गुरुत्वाकर्षण कहते हैं। इस श्लोक से यह स्पष्ट हो जाता है कि सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार हमारी पृथ्वी शून्य में स्थित मानी गयी है। इसको कोई जीव थामे हुए नहीं है। परमेश्वर की जिस शक्ति के बल पर यह पृथ्वी शून्य में ठहरी हुई है उसे धारणा-तिमकाशक्ति कहा गया है। आजकल यह माना जाता है कि पृथ्वी, चन्द्रमा, ग्रह इत्यादि सूर्य के गुरुत्वाकर्षण से बँघे हुए हैं और ग्रहों, उपग्रहों की गतियों का कारण भी यही गुरुत्वाकर्षण है।

## भूगोल में पाताल, सुमेर आदि के स्थान :--

तदन्तरपुटास्सप्त नागासुरसमाश्रयाः । दिव्यौषिवरसोपेता रम्याः पातालभूमयः ॥३३॥ अनेकरत्ननिचयो जाम्बूनदमयो गिरि: । भूगोलमध्यगो मेरुः विनिगंत: ॥३४॥ उभयत्र उपरिष्टात्स्थियास्तस्य सेन्द्रा देवा महर्षयः। अवस्तादसुरास्तद्वत् द्विषन्तोऽन्योन्यमाश्रिताः ॥३५॥ ततस्समन्तात्परिधिः क्रमेणायं महार्णव:। मेललावित्स्थतो घाल्या देवासुरिबभागकृत् ॥३६॥

अनुवाद—(३३) इस भूगोल के भीतरी परतों में अति सुन्दर सात पाताल भूमि हैं जहाँ नाग और असुर रहते हैं और जहाँ प्रकाश देनेवाले और रसीले वृक्ष हैं। (३४) नाना प्रकार के रत्नों से भरा हुआ, स्वर्णमयी जम्बू नदी से सुशोभित, भूगोल के आर पार दोनों ओर निकला हुआ सुमेरु पर्वत है। (३५) इस सुमेरु पर्वत के ऊपर की ओर इन्द्र के साथ देवता और महर्षि लोग रहते हैं और असुर रहते हैं। ये देवता और असुर एक दूसरे के शतु हैं। (३६) इस सुमेर पर्वत के चारों ओर घेरे हुए यह महासागर (लवण समुद्र) पृथ्वी की मेखला की तरह स्थित है तथा देवताओं और असुरों का विभाग कर देता है।

विज्ञान भाष्य — भूगोल के भीतर सात पाताल देश माने गये हैं जिनके नाम अतल, वितल, सुतल, रसातल, तलातल, महातल और पाताल हैं। यहां नागों और असुरों का निवास है। सुमेरु पर्वत के पास जम्बूनदी है। यह पर्वत भूगोल के केन्द्र से होता हुआ दोनों ओर अर्थात् उत्तरी और दक्षिणी ध्रुवों पर निकला हुआ माना गया है। उत्तरी ध्रुव पर देवता और दक्षिणी ध्रुव पर असुर रहते हैं जो परस्पर शसु हैं। इस मेरु पर्वत को घेरे हुए पृथ्वी के चारों ओर लवण समुद्र है जो देवताओं और असुरों की भूमि को अलग करता है और पृथ्वी की मेखला की तरह है।

इस वर्णन में बहुत सी बातें कल्पना से उत्पन्न हुई जान पड़ती हैं इसलिये इन सब का अस्तित्व नहीं बतलाया जा सकता। उत्तरी और दक्षिणी ध्रुवों को मुमेरु पर्वत के ऊपर और नीचे वाले सिरे समझना चाहिये। इसके बीच में विषुवत् रेखा के पास लवण समुद्र माना गया है जो आजकल भी प्रायः इसी स्थिति में है।

विषुवत् रेखा पर स्थित चार नगरियों का वर्णन :

समन्तान्मेरुमध्यात् तुल्यमागेषु तोयधे: ।

द्वीपेषु विक्षु पूर्वादिनगर्यो देवनिर्मिताः ।।३७॥
भूवृत्तपादे पूर्वस्यां यमकोटीति विश्रुता ।
मदाश्ववर्षे नगरी स्वणंप्राकारतोरणा ॥३८॥
याम्यायां भारते वर्षे लंका तद्वन्महापुरी ।
पश्चिमे केतुमालाख्ये रोमकाख्या प्रकीतिता ॥३६॥
उदिवसद्वपुरी नाम कुरुवर्षे प्रतिष्ठिता ।
स्यां सिद्धा महात्मानो निवसन्ति गतव्यथाः ॥४०॥
भूवृत्तपादविवराः ताश्चान्योन्यं प्रतिष्ठिताः ।
ताभ्यश्चोत्तरतो मेरुः तावानेवासुराष्ट्रयः ॥४९॥
तासामुपरिगो याति विषुवस्थो दिवाकरः ।
न तासु विषुवस्छाया नाक्षस्योन्नितिरिष्यते ॥४२॥

अनुवाद—(३७) मेरु के मध्य भाग के चारों और समुद्र के समान अन्तर पर जम्बू द्वीप के पूर्व दक्षिण, और उत्तर दिशाओं में देवताओं की बनाई हुई चार नगरी हैं। (३८) पूर्व में भूपरिधि के चतुर्थांश पर भद्राश्व वर्ष में यमकोटी नगरी प्रसिद्ध है जहाँ सोने के दीवार और फाटक हैं; (३६) दक्षिण में भारतवर्ष में उसी प्रकार लङ्कापुरी और पश्चिम में केतुमाल देश में रोमकपुरी प्रसिद्ध हैं; (४०) उत्तर में कुरु देश में सिद्धपुरी है जहाँ सब प्रकार के दुःखों से मुक्त सिद्ध, महात्मा लोग रहते हैं। (४१) यह नगरियां एक दूसरे से भूपरिधि के चतुर्थांश अन्तर पर स्थित हैं जिनके उत्तर दिशा में उतने ही अन्तर पर का निवास स्थान मेरु है। (४२) जब सूर्य विषुववृत्त पर आता है तब इन नगरियों के ठीक ऊपर होता है इसलिए न वहाँ विषुवच्छाया होती है और न अक्षांश ही होता है।

विज्ञान भाष्य — इन छः श्लोकों में विषुवत् रेखा पर स्थित चार नगिरयों की स्थिति का बड़ा ही स्पष्ट वर्णन है। ये नगिरयां एक दूसरे से भूपिरिधि के चतुर्थां अन्तर पर हैं अर्थात् यह एक दूसरे से ६० अंश के अन्तर पर हैं और उत्तर मेरु (उत्तरी ध्रुव) भी इतने ही अन्तर पर इनसे उत्तर में है। इन नगिरयों की दिशायें भारतवर्ष से मानी गयी हैं। भारतवर्ष के दक्षिण विषुवत् रेखा पर लङ्का नगरी है जिसका स्थान मध्यमाधिकार के ६२ वें श्लोक अनुसार के उज्जैन की देशान्तर रेखा माना जाना चाहिए (पृष्ट ६५)। ग्रीनिवच से उज्जैन का देशान्तर ७६ अंश के लगभग है। इसलिये यदि लङ्का इसी देशान्तर पर और विषुत् रेखा पर मानी जाय तो आजकल यहाँ समुद्र है। इससे ६० अंश पूर्व का स्थान ग्रीनिवच से १६६ अंश पूर्व देशान्तर पर है। इसलिए यमकोटी नगरी की जगह भी आजकल समुद्र है। लङ्का से ६० अंश पिन्छम अथवा ग्रीनिवच से १४ अंश पिन्छम देशान्तर पर भी विषुवत् रेखा पर स्थल का नाम नहीं हैं इसलिए रोमक नगरी का भी पता नहीं लगाया जा सकता। यह रोमक नगरी आजकल के पिन्छमी अफरीका के फीटाउन से ५० मील के लगभग दक्षिण रही होगी। इसी प्रकार सिद्धपुरी वर्तमान् मेनिसको से १००० मील से भी अधिक दक्षिण रही होगी।

यदि इन चार पुरियों का अस्तित्व कभी रहा होगा तो वह काल बहुत ही प्राचीन होगा क्योंकि आजकल तो इतना अन्तर पड़ गया है कि उस काल का कोई चिह्न वर्तमान नहीं है। यह भी सम्भव है कि इन चार पुरियों का अस्तित्व कि की कल्पना में ही रहा हो और आलंकारिक भाषा में इस बात का वर्णन किया गया हो कि विषुवत् रेखा पर ये चार स्थान ऐसे हैं कि जब लङ्का में मध्याह्न होता है तब रोमक में सूर्योदय, सिद्धपुरी में मध्यरान्नि और यमकोटि में सूर्योस्त।

यह तो स्पष्ट ही है कि जब सूर्य विषुवत् रेखा के खस्वस्तिक पर रहता है तब वहां मध्याह्नकाल में किसी खड़ी वस्तु की कोई छाया नहीं पड़ती। इस रेखा के क्षितिज पर उत्तर और दक्षिण ध्रुव हैं इसलिए यहाँ ध्रुव तारे की ऊँचाई शून्य होती है। इसलिए अक्षांश भी शून्य होता है। इसी कारण विषुवत् रेखा को निरक्ष देश कहा गया है। इसका और स्पष्ट वर्णन अगले तीन श्लोकों में है।

मेरु पृथ्वी के बीच से होता हुआ दोनों ओर निकला हुआ बतलाया गया है इसलिए इसे पृथ्वी का अक्ष समझना चाहिए जिसका उत्तरी सिरा उत्तरी ध्रुव बौर दक्षिणी सिरा दक्षिणी ध्रुव कहलाते हैं। इसी अक्ष के मध्य अर्थात् भूकेन्द्र के द्वारों ओर समान पूरी पर विषुवत रेखा मानी गयी है जो जम्बूद्वीप और लवण समृद्र की सीमा समझी गयी थी।

विषुवत् रेखा और उत्तर दक्षिण ध्रुवों का सम्बन्ध

मेरोरमयतो मध्ये घ्रुवतारे नमःस्थिते।
निरक्षदेशसंस्थानामुमये क्षितिजाबिये ॥४३॥
अतो नाक्षोच्छ्र्यस्तासु घ्रुवयोः क्षितिजस्थयोः।
नवतिर्लम्बकांशास्तु मेरावक्षांशकास्तथा ॥४४॥
मेषादौ देवभागस्थे देवानां याति दर्शनम्।
असुराणां तुलादौ तु सूर्यस्तद्भागसन्वरः॥४५॥

अनुवाद—(४३) मेरु के दोनों ओर अर्थात् उत्तरी और दक्षिणी ध्रुवों की तरफ आकाश में स्थित ध्रुव तारे ठीक ख मध्य में हैं; निरक्ष देश में रहने वालों को वे दोनों तारे क्षितिज में देख पड़ते हैं। (४४) इसलिये इन नगरियों की क्षितिज रेखा पर दोनों ध्रुवतारों के होने के कारण इन पुरियों का अक्ष ऊँचा नहीं है अर्थात् इनका अक्षांश शून्य है परन्तु लम्बांश ६० है। इसी प्रकार मेरुओं का अर्थात् ध्रुवों का अक्षांश ६० है। (४५) सूर्य जब देव-भाग में अर्थात् उत्तरी गोलाई में रहता है तब मेष के आदि स्थान में देवताओं को उसका प्रथम दर्शन होता है और जब सूर्य असुर भाग में अर्थात् दक्षिणी गोलाई में रहता है तब तुला के आदि में वह असुरों को पहले पहल देख पड़ता है।

विज्ञान-भाष्य — यहाँ बतलाया गया है कि उत्तरी और दक्षिणी ध्रुवों के ख मध्य में ध्रुव तारे हैं जो निरक्ष देश की क्षितिज पर हैं। इससे यह अनुमान किया जा सकता है कि प्राचीन काल में जब सूर्य-सिद्धान्त कहा गया था तब दो ध्रुव तारे रहे होंगे। यह भी कहा जा सकता है कि जैसे उत्तरी ध्रुव के ख मध्य में एक तारा है वैसे ही दक्षिणी ध्रुव के ख मध्य में भी एक तारा समझा गया होगा। परन्तु यह निश्चय है कि उत्तरी ध्रुव के ख मध्य में इस समय जो तारा देख पड़ता है वह प्राचीन काल में इस स्थान पर नहीं था क्योंकि अयन-चलन के कारण इसका स्थान भी बदल रहा है (देखो पृष्ठ २४०-४२)। इसलिए यहाँ जिन ध्रुव तारों का वर्णन है वे आकाशीय ध्रुवों के स्थान हैं जो उत्तरी और दक्षिणी ध्रुवों के ख मध्य में हैं। इनसे किसी तारे का सनातन क्षम्बन्ध नहीं है। जब अयन-चलन के कारण कोई तारा इनके पास आ जाता है तब यह भी प्रत्यक्ष में ध्रुव तारा कहलाने लगता है। यह कई जगह बतलाया जा चुका है कि विषुवत् रेखा पर अक्षांश शून्य और

लम्बांश ६०° तथा उत्तरी दक्षिणी ध्रुवों पर अक्षांश ६० और लम्बांश शून्य कैसे होता है (देखो पृष्ठ ४८, ४६, २४६, २४७ इत्यादि )।

श्लोक ४५ बड़े महत्व का है। इसमें बतलाया गया है कि जब सूर्य मेष राशि के आदि में होता है तब देवताओं को पहले पहल देख पड़ता है अर्थात् तब उत्तरी ध्रुव निवासियों के लिए सूर्य का उदय होता है और जब वह तुला राशि के आदि में होता है तब असुरों को पहले पहल देख पड़ता है अर्थात् तब दक्षिणी ध्रुव निवासियों के लिए उसका उदय होता है। इससे प्रकट होता है कि मेष राशि का आदि स्थान उसे हो समझना चाहिए जहाँ क्रान्तिवृत्त और विषुवन्मण्डल का योग होता है और जहाँ पहुँचकर सूर्य उत्तर गोल में हो जाता है। इसी स्थान को वसंत-संपात-बिन्दु कहते हैं। इसी प्रकार तुला का आदि बिन्दु शरद-सम्पात-बिन्दु है जहाँ पहुँच कर सूर्य दक्षिण गोल में हो जाता है। जब सूर्य मेष के आदि में विषुवन्मंडल पर आता है तभी उत्तरी ध्रुव वालों के लिए सूर्योदय होता है और इससे ६ महीने तक बराबर सूर्य देख पड़ता है। इसी समय को देवताओं का दिन कहते हैं। और असुरों की रात क्योंकि जब तक सूर्य उत्तर ध्रुव वालों को देख पड़ता है तब तक वह दक्षिण ध्रुव वालों के लिए अदृश्य रहता है और वहां रात रहती है। जिस समय सूर्य तुला राणि के आदि में पहुँचता है उस समय उत्तरी ध्रुव पर सूर्यास्त और दक्षिणी ध्रुव पर सूर्योदय होता है इस समय से ६ महीने तक सूर्य दक्षिण ध्रुव पर बराबर देख पड़ता है और वहाँ महीने का दिन होता है। उत्तरी और दक्षिणी ध्रुवों तथा विषुवत् रेखा पर यह विशेषताएँ इसीलिए होती हैं कि झुव विषुवत् रेखा से ६० अंश के अन्तर पर है (देखो पृष्ठ ६२)।

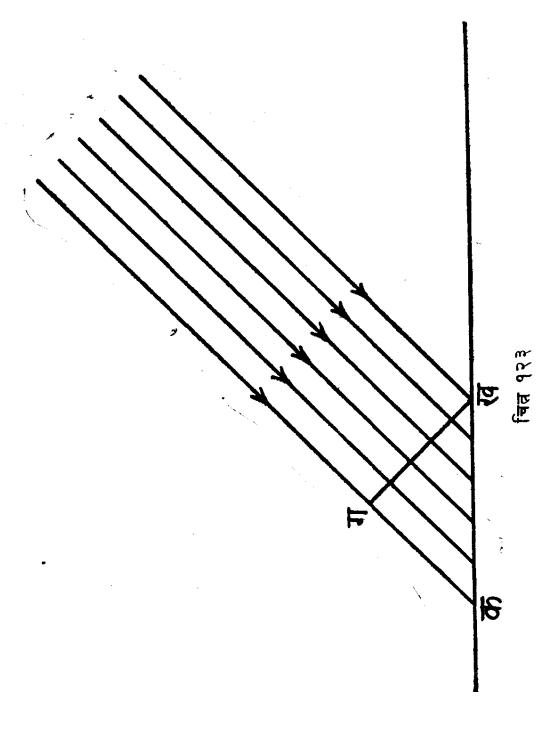
सूर्य की किरणें मन्द और तीव्र क्यों होती हैं?

### अत्यासन्नतया तेन ग्रीष्मे तीव्रकरा रवे: । देवभागे सुराणां तु हेमन्ते मन्दतान्यथा ॥४६॥

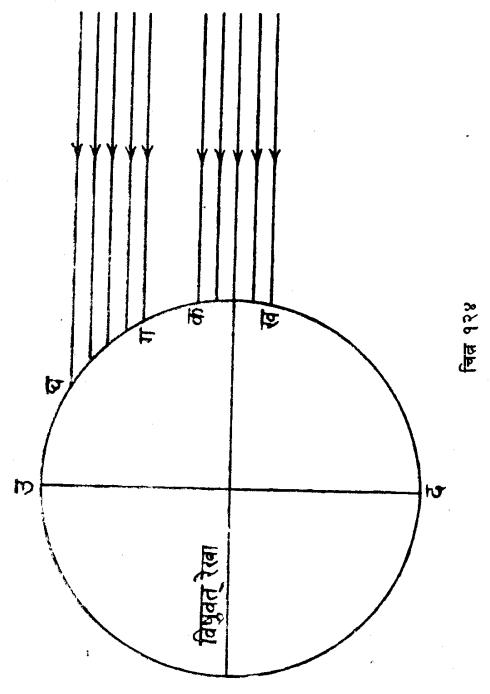
अनुवाद — जब सूर्य देव भाग में अर्थात् उत्तर गोल में रहता है तब देवताओं के बहुत निकट होने के कारण ग्रीष्म ऋतु में उसकी किरणें बड़ी तीब्र होती हैं और हेमन्त ऋतु में दूर होने के कारण मन्द होती हैं।

विज्ञान-भाष्य—इस क्लोक में बतलाया गया है कि ग्रीष्म ऋतु में सूर्य की किरणें इसलिए तीव्र होती हैं कि सूर्य निकट होता है और हेमन्त ऋतु में इसलिए मन्द होती हैं कि सूर्य दूर रहता है परन्तु यह ठीक नहीं है। आजकल यथार्थ में ग्रीष्म ऋतु में सूर्य पृथ्वी से दूर होता है और हेमन्त ऋतु में निकट जैसा कि उसके बिम्बों के आकार से जान पड़ता है (देखो पृष्ठ ८५)। यथार्थ कारण यह है

कि प्रीष्म ऋतु में सूर्य की किरणें लम्ब रूप में खड़ी आती हैं इसलिए उनकी प्रखरता अधिक होती है और हेमन्त ऋतु में सूर्य के नीचे होने के कारण किरणें टेढ़ी आती हैं इसलिए उनकी प्रखरता कम पड़ जाती है। यह बात प्रतिदिन देखी जाती है। मध्याह्न में सूर्य ऊँचा होता है इसलिए इसकी किरणें प्रायः खड़ी रहती हैं और गरमी भी बढ़ जाती है। परन्तु प्रातःकाल और सायंकाल इसकी किरणें बहुत तिरछी रहती हैं इसलिये उतनी गरमी नहीं रहती। यही दशा सारे भूपृष्ठ पर एक वर्ष की अविध में होती है। विषुवत्रेखा के आस पास के देशों में सूर्य साल भर तक प्रायः सिर पर देख पड़ता है इसलिये इसकी किरणें लम्बरूप से खड़ी आती हैं और बड़ी तीब्र होती



हैं परन्तु उत्तर दक्षिण ध्रुवों पर सूर्य की किरणें बहुत तिरछी हो जाती हैं इसलिये वहां सदैव ठंडक रहती है। यह बात चित्र १२३ से स्पष्ट हो जायगी। इस चित्र में दिखलाया गया है कि सूर्य से आती हुई किरणें ग ख तल पर लम्ब हो कर गिरती हैं और वही किरणें क ख तल पर तिरछी हो जाती हैं। यह स्पष्ट है कि क ख तल ग ख तल से बड़ा है क्योंकि यह समकोण तिभुज क ग ख का कर्ण है इसलिये जब बही किरणें अधिक स्थान में फैल जाती हैं तब उनकी शक्ति कम पड़ जाती है और ग ख तल पर जितनी गरमी होती है उतनी क ख तल पर नहीं हो सकती। इसका अनुभव पढ़ें, बेपढ़ें सभी को है, क्योंकि जब सूर्य की किरणें तिरछी आती हैं तब



लोग किसी वस्तु को सुखाने के लिये उसे ऐसे तल पर रखते हैं जो इस प्रकार टेढ़ा कर दिया जाता है कि किरणें लम्ब रूप में गिरें।

चित्र १२४ से प्रकट होता है कि विषुवत् रेखा के आसपास सूर्य की किरणें जितनी आती हैं उतनी ही किरणें विषुवत् रेखा से दूर के देशों में तिरछी होने के कारण अधिक क्षेत्रफल में फैल जाती और मन्द पड़ जाती हैं। इस चित्र से स्पष्ट देख पड़ता है कि जितनी किरणें विषुवत्रेखा के पास क ख भू भाग पर पड़ती हैं उतनी ही किरणें उत्तर ध्रुव के निकट ग ग भूभाग पर पड़ती हैं जो क्षेत्रफल में कहीं अधिक होता है इसलिये फैल जाने के कारण इनकी तीव्रता कम पड़ जाती है।

## देवताओं और असुरों के दिन रात के विभाग—

देवासुरा विषुवित क्षितिजस्यं दिवाकरम्।
पश्यन्त्यन्योन्यमेतेषां वाम सच्ये दिनक्षपे।।४७॥
मेषादावुदितस्त्र्यः त्रीन् राशिनुदगुत्तरे।
संचरन्त्रागहर्मध्यं पूरयेन्मेरुवासिनाम्।।४८॥
कव्यदिसंचरंस्तद्वद् अह्नः पश्चाधंमेव सः।
तुलादीन् त्रीन्मृगादींश्च तद्वदेव सुरद्विषाम्।।४६॥
अतो दिनक्षपे तेषामन्योन्यं हि विपर्ययात्।
अहोरात्र प्रमाणं च भानोर्भगण पूरणात्।।५०॥

अनुवाद—(४७) जिस दिन सूर्य विषुवन्मण्डल पर होता है उस दिन देवता और असुर दोनों उसको क्षितिज पर देखते हैं; इनका दिन रात एक दूसरे से विपरीत होता है। (४८) मेष राशि के आदि में उदय होकर सूर्य उत्तर की तीन रिशयों मेष, वृष और मिथुन में उत्तर की ओर बढ़ता हुआ उत्तर मेरु-निवासियों अर्थात् देवआओं के दिन का पूर्वाधं पूरा करता है। (४६) उसी प्रकार कर्क के राशि आदि से आगे बढ़ता हुआ तीन राशि कर्क, सिंह और तुला में वह उनके दिन का उत्तराधं पूरा करता है। इसी प्रकार तुला, वृश्चिक और धनु राशियों में जाता हुआ वह असुरों के दिन का पूर्वाधं तथा मकर, कुम्भ और मीन राशियों में जाता हुआ वह असुरों के दिन का उत्तराधं पूरा करता है। (५०) इसलिये देवताओं और असुरों के अहोराव एक दूसरे के विपरीत होते हैं और सूर्य का एक भगण (चक्कर) पूरा होने पर इनका एक अहोराव होता है।

विज्ञान-भाष्य--जिस दिन सूर्य वसंत-सम्पात-विन्दु पर आता है उस दिन को विषुव-दिन कहते हैं। इस दिन यह उत्तर और दक्षिण ध्रुव से क्षितिज

पर रहता है इसलिए उत्तरध्रुव के निवासियों देवताओं को और दक्षिण ध्रुव के निवासियों असुरों को क्षितिज पर देख पड़ता है। परन्तु सूर्य की गति उत्तर होने के कारण वह देवताओं को उदय होता हुआ और असुरों को अस्त होता हुआ देख पड़ता है। अर्थात् इस दिन से देवताओं के दिन का और असुरों की रात का आरम्भ होता है। सूर्य के इस स्थान को अर्थात् वसंत-सम्पात-बिन्दु को मेष का आदि स्थान कहा गया है। इसके बाद सूर्य उत्तर की ओर प्रतिदिन बढ़ता है। जब यह वसंत-सम्पात बिन्दु से ६० अंग पर पहुँचता है तब इसका उत्तर की ओर का बढ़ना रुक जाता है। इसी दिन देवताओं को यह सबसे ऊँचा उठा हुआ देख पड़ता है। यह ऊँचाई सूर्य की परम क्रान्ति के समान होती है। इसिलये इसी दिन देवताओं का मध्याह्न होता है और असुरों की मध्यराह्नि होती है । वसंत-सम्पात-बिन्दु से ६० अंश तक मेष, वृष, मिथुन तीन राशियाँ होती हैं । जब सूर्य कर्कराशि के आरम्भ से लेकर कर्क, सिंह और कन्या राशियों को पार करके तुला के आदि में पहुँचता है तब यह फिर विषुवन्मण्डल पर आता है। इस समय देवताओं को यह अस्त होता हुआ देख पड़ता है। इसलिये इस समय से देवताओं की रात और असुरों के दिन का आरम्भ होता है। सूर्य का यह स्थान शारद-सम्पात बिन्दु कहलाता है और इस दिन को भी विषुव दिन कहते हैं। इसके बाद जब तक सूर्य तुला, वृश्चिक और धनु राशियों में रहता है तब तक असुरों का पूर्वाह्न और देवताओं की पूर्वरात्रि होती है। जब सूर्य मकर राशि में पहुँचता है तब देवताओं की मध्यरात्रि और असुरों का मध्याह्न होता है। जब सूर्य मकर, कुम्भ और मीन राशियों में होता है तब असुरों का अपराह्न होता है। इस प्रकार सूर्य का एक फेरा जितने समय में पूरा होता है उतने समय में देवताओं या असुरों का एक अहोरात्र होता है। परन्तु देवताओं का जो दिन है वही असुरों की रात और देवताओं की जो रात है वह असुरों का दिन।

इस वर्णन से यह स्पष्ट है कि मेष, वृष आदि राशियों का आरम्भ वसंत-सम्पात से माना गया है न कि निरयण मेष से जो आजकल वसंत-सम्पात से २३ अंश से भी कुछ आगे हैं और जो वसंत-सम्पात से सदैव आगे होता जा रहा है। इसी अन्तर को अयनांश कहते हैं। १४०० वर्ष से कुछ अधिक हुए जब वसंत-सम्पात और निरयण मेष साथ-साथ थे इसलिए इस समय मेष का स्थान वही था जिसे आजकल निरयण मेष कहते हैं परन्तु यह दशा अब नहीं है। इस कारण आजकल ज्योतिषियों में दो भेद हो गये हें, सायन-वादी और निरयण-वादी। जिन्हें सायन-वादी कहा जाता है वे वसंत-सम्पात को ही मेष का आदिस्थान मानते हैं। परन्तु निरयण-वादो लोग निरयण मेष को राशियों का आरम्भ स्थान मानते हैं। सूर्य-सिद्धान्त में सायन और निरयण का भेद नहीं है। इससे जान पड़ता है कि जिस समय वर्तमान सूर्य-सिद्धान्त लिपिबद्ध हुआ है उस समय वसंत-सम्पात उसी जगह था जिस जगह आजकल निरयण मेष का आदि स्थान माना जाता है। इसके बाद सिद्धान्त शिरोमणि आदि जो ग्रन्थ बने हैं उनमें इन दोनों की चर्चा है।

देवताओं या असुरों के अहोरात के वर्णन से, जो सूर्य-सिद्धान्त में कई जगह आया है, यह सिद्ध होता है कि इनका अहोरात सायन वर्ष से समान होता है और यही वर्ष का स्वाभाविक मान है। परन्तु इस अहोरात का प्रमाण सूर्य के भगण-काल के समान भी बतलाया गया है जो मध्यमाधिकार के ख्लोक २६ और ३७ के अनुसार ३६४.२६५६७५६ मध्यम सावन दिन के समान होता है और सायन वर्ष से ०१६५४० मध्यम सावन दिन बड़ा है। यह भगणकाल शुद्ध नाक्षत-सौर वर्ष से भी ००२३६२ दिन बड़ा है। (देखो पृष्ठ २४५ की पाद-टिप्पणी)। इसलिये जान पड़ता है कि सूर्यसिद्धान्त में सायन वर्ष का मान स्थूल रूप से सूर्य के भगण काल के समान मान लिया गया है।

देवासुरों का मध्याह्न काल कब होता है तथा ऊपर नीचे का क्या अर्थ है—

अतो दिनक्षपे तेषामन्योन्यं हि विपर्ययात् । उपर्यात्मानमन्योन्यं कल्पयन्ति सुरासुराः ॥५१॥ अन्यऽपि समसूत्रस्था मन्यन्तेऽषः परस्परम् । भद्रारबकेतुमालस्था लंकासिद्धपुराश्रिताः ॥५२॥ सर्वेत्रैव महीगोले स्थस्थानमुपरिस्थितम् । मन्यन्ते से यतो गोलस्तस्य व्योध्यं व्य वाऽप्यथः ॥५३॥

अनुवाद—(५१) देवताओं और असुरों का मध्याह्न और मध्यराव्नि अयन के अंत में एक दूसरे के विपरीत होती है। देवता और असुर दोनों अपने को दूसरे से ऊपर मानते हैं। (५२) जो लोग भूव्यास की दिशा में रहते हैं वे भी दूसरे को अपने से नीचे मानते हैं जैसे भद्राक्व वर्ष के (यमकोटि नगर के) रहने वाले केतुमाल देश के (रोमक नगर के) रहने वालों को और लङ्का नगर के रहने वाले सिद्धपुर वालों को अपने से नीचे समझते हैं। (५३) इस भूगोल पर सब जगह लोग अपने स्थान को ऊपर मानते हैं क्योंकि यह भूगोल आकाश में स्थित है इसलिये उसका ऊपर और नीचे कहाँ है ?

विज्ञान-भाष्य— ५१वें श्लोक का पूर्वार्ध ५०वें श्लोक से सम्बन्ध रखता है और उत्तरार्ध यह बतलाया है कि देवता और असुर दोनों अपने को दूसरे से कपर समझते हैं। इसी बात का प्रमाण आगे के दो श्लोकों में उदाहरण के साथ बतलाया गया है।

अयन के अन्त में देवताओं और असुरों का मध्याह्न और मध्यराद्वि परस्पर विपरीत होने का कारण स्पष्ट ही है। क्योंकि जिस समय सूर्य सायन कर्क राशि में प्रवेश करता है उस समय यह उत्तर ध्रुव निवासियों को सबसे ऊँचा देख पड़ता है और दक्षिण ध्रुव निवासियों के लिए सबसे नीचे होकर अदृश्य रहता है इसलिए इस समय देवताओं का मध्याह्न और असुरों की मध्यराद्वि होती है। इसी प्रकार जिस समय सूर्य सायन मकर राशि में प्रवेश करता है उस समय असुरों का मध्याह्न और देवताओं की मध्यराद्वि होती है।

ऊपर नीचे की बात भी समझना कठिन नहीं है क्योंकि सब लोग उस दिशा को ऊपर मानते हैं जो आकाश के मध्य में होता है और इसकी विपरीत दिशा को नीचे समझते हैं। पृथ्वी गोल है और इसके चारों ओर आकाश है इसलिए सब जगह के रहने वाले अपने को ऊपर और अपने भूव्यास के दूसरे सिरे पर रहने वाले को नीचे समझते हैं।

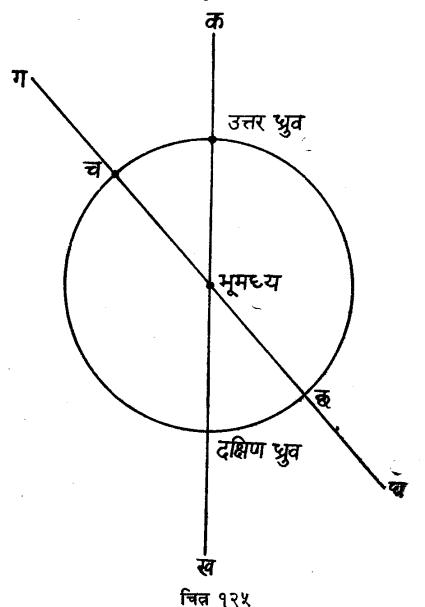
चित्र १२५ में गोल रेखा भूपृष्ठ है। उत्तर ध्रुव के रहने वालों को वह दिशा उपर है जिसमें क अक्षर दिखलाया गया है और इसकी विपरीत दिशा वह है जिधर भू-मध्य है। परन्तु इस दिशा की सीध में भूगोल की दूसरी ओर दक्षिण ध्रुव है इस-लिए दक्षिण ध्रुव उत्तर ध्रुव से नीचे देख पड़ता है। परन्तु दक्षिण ध्रुव वालों के लिए वह दिशा ऊपर है जिसमें ख अक्षर दिखालाया गया है और भूमध्य की दिशा अथवा उत्तर ध्रुव नीचे है। यह बात चित्र को उलट कर पढ़ने से सहज ही समझ में आ सकती है। इसी प्रकार च स्थान के लिए ग की दिशा ऊपर और छ या घ की दिशा नीचे है।

#### पृथ्वी चपटी देख पड़ने का कारण-

#### अल्पकायतया लोकाः स्वत्स्थानात्सर्वतो विश्वम् । परयन्ति वृत्तामप्येतां श्वकाकारां वसुन्धराम् ॥५४॥

अनुवाद—मनुष्य पृथ्वी की अपेक्षा बहुत छोटे होने के कारण अपने स्थान से गोल पृथ्वी को सब दिशाओं में चक्राकार देखते हैं।

विज्ञान-भाष्य—िकसी वृत्त के बहुत छोटे खण्ड के धनु और उसकी ज्या में इतना कम अन्तर होता है कि दोनों समान समझे जाते हैं अर्थात् धनु वक्र होने पर भी ज्या के समान होता है और धनु की वक्रता नहीं के समान होती है। इसीलिए तो २२५ कला की ज्या भी २२५ कला ही समझी गयी है (देखो स्पष्टाधिकार इलोक १५)। इसी प्रकार किसी गोल पिंड के पृष्ठ का अत्यन्त छोटा भाग वक्र होने पर



भी सम देख पड़ता है। यह गणना की जा सकती है कि समतल भूमि या किसी बड़ी झील के तल पर खड़ा होकर चारों ओर देखने से मनुष्य को ३ या ४ मील से अधिक दूर तक का धरातल नहीं देख पड़ता।

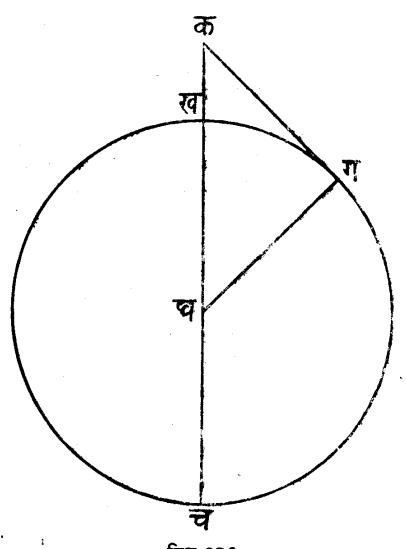
मान लो ख भूतल पर एक स्थान है, कख मनुष्य की ऊँचाई हैं, घ भूगोल का केन्द्र है और कग सीधी रेखा है जो भूतल को ग बिन्दु पर स्पर्श करती है। रेखागणित से यह सिद्ध है कि

कग<sup>२</sup> = कख  $\times$  कच = कख (कख + खच) मान लो कख = उ, खघ = घच =  $\pi$ , कग = क्ष तब क्ष<sup>2</sup> = उ $\times$  (उ+२  $\pi$ ) =  $\mathbb{S}^2$  + २ उ $\times$   $\pi$  यहाँ २ उत्न की तुलना में उ<sup>2</sup> इतना छोटा है कि नगण्य समझा जा सकता है क्योंकि त पृथ्वी की तिज्या है इसलिए यह ३६६० मील के लगभग है और उ मनुष्य की ऊँचाई है जो १ मील के हजारवें भाग के लगभग है, इसलिए यह माना जा सकता है कि

इस समीकरण में सब नाप मीलों में है। यदि मान लिया जाय कि उकी नाप फुट में फ हो तो

या उ
$$=\frac{\Psi}{3\times9950}$$

उका यह मान समीकरण (१) में उत्थापन करने से और त की जगह ३६६० रखने से



चित्र १२६

यहां क्ष का मान मीलों में और फ का फुट में समझना चाहिए। इसलिए यह सिद्ध हुआ कि मनुष्य भूतल से जितने फुट ऊपर हो उसका डेवढ़ा करके वर्गमूल लेने से जो आवे उतने ही मील दूर तक की क्षितिज वह देख सकेगा।

यदि मनुष्य की ऊँचाई ६ फुट हो तो उसकी क्षितिज ३ मील दूर होगी और ऊँचाई २४ फुट हो तो वह ६ मील दूर तक की क्षितिज चारों ओर देख सकेगा।

चित्र से प्रकट है कि यदि क ख ६ फुट हो तो क ग ३ मील होगा और जो क ग होगा वही खग को भी समझना चाहिए।

परन्तु भूतल की परिधि स्थूलरूप से २५००० मील है और ६ फुट ऊँचे मनुष्य की क्षितिज का व्यास ६ मील है जो २५०० मील के चार हजारवें भाग से भी कम है इसलिए उसे यदि गोलाकार पृथ्वी चक्राकार देख पड़ती है तो इसमें क्या आश्चर्य है ?

# भूतल पर दिन रात के घटने बढ़ने का कारण—

सन्यं भ्रमति देवानामपसन्यं सुरहिषास् ।
उपरिष्टाद्भगोलोऽयं न्यक्षे पश्चान्मुखं सदा ॥५५॥
अतस्तत्र दिनं त्रिंशस्त्राडिकं शर्वरी तथा ।
हानिवृद्धी सदा बामं सुरासुर विमागयोः ॥५६॥
मेषादौ प्रत्यहं वृद्धिः उदगुत्तरतोऽधिका ।
देवभागे क्षपाहानिः विपरीतं तथाऽऽसुरे ॥५७॥
तुलादौ द्युनिशोर्बामं क्षयवृद्धी तयोरुभे ।
देशक्रान्तिवशासित्यं तद्विज्ञानं पुरोदितम् ॥५५॥

अनुवाद—(५५) यह नक्षत्र चक्र देवताओं के सव्य दिशा में अर्थात् बांयें से दाहिने और असुरों के अपसव्य दिशा में अर्थात् दाहिने से बांयें तथा निरक्ष देश वालों के सिर के ऊपर पश्चिम दिशा में सदा भ्रमण करता है। (५६) इसलिए यहाँ निरक्ष देश में ३० घड़ी का दिन और ३० घड़ी की रात होती है परन्तु देवताओं और असुरों के विभागों में अर्थात् विषुवत् रेखा से उत्तर और दक्षिण के देशों में दिन रात की क्षय वृद्धि परस्पर विपरीत होती है। (५७) मेष राशि में प्रवेश करने के पश्चात् सूयं जैसे उत्तर की ओर बढ़ता है विषुवत् रेखा से उत्तर के देशों में दिन-मान की वैसे ही वृद्धि और राति की हानि होती है परन्तु विषुवत् रेखा से दिक्षण के देशों में

इसका उलटा होता है अर्थात् वहाँ दिन का क्षय और रावि की वृद्धि होती है। (५०) तुलाराशि में प्रवेश करने के पश्चात् सूर्य जैसे-जैसे दक्षिण की ओर बढ़ता है वैसे ही वैसे उत्तर भाग में दिन की हानि और रावि की वृद्धि तथा दक्षिण भाग में दिन की वृद्धि और रावि की हानि होती है। दिन रावि की क्षय वृद्धि स्थान के अक्षांश और सूर्य की क्रान्ति पर निर्भर है जिसका विचार पहले ही किया गया है।

विज्ञान-भाष्य— ५५ वें क्लोक में यह बतलाया गया है कि उत्तर ध्रुव निवासियों को नक्षत्न-चक्र सन्य दिशा में भ्रमण करता हुआ देख पड़ता है और दक्षिण ध्रुव निवासियों को अपसन्य दिशा में । सन्य और अपसन्य शब्दों की न्याख्या विज्ञान भाष्य पृष्ठ १२६ में की गयी है । विषुवत् रेखा के निकट देशों में नक्षत्र चक्र सिर के क्रमर पूरव से पिन्छम को भ्रमण करता हुआ देख पड़ता है । विषुवत् रेखा पर दिन का परिमाण ३० घड़ी का और रात्रि का परिमाण भी ३० घड़ी का सदा होता है । इससे उत्तर और दक्षिण के देशों में दिन या रात्रि का परिमाण ३० घड़ी का केवल विषुव दिन को ही होता है जब सूर्य की क्रान्ति शून्य होती है । अन्य कालों में जब सूर्य की क्रान्ति उत्तर होती है तब उत्तर के देशों में दिन ३० घड़ी से बड़ा और रात ३० घड़ी से उतनी ही छोटी होती है परन्तु दक्षिण के देशों में दिन ३० घड़ी से छोटा और रात उतनी ही बड़ी होती है और जब सूर्य की क्रान्ति दक्षिण होती है तब दक्षिण के देशों में दिन वड़ा, रात छोटी तथा उत्तर के देशों में रात बड़ी, दिन छोटा होता है । दिन या रात की क्षयदृद्धि का विचार सूर्य की क्रान्ति और स्थान के अक्षांश के अनुसार किया जाता है जैसा कि स्पष्टाधिकार के ६०-६० क्लोकों और उनके विज्ञान भाष्य में बतलाया गया है ।

नक्षत्न-चक्र के इस भ्रमण का कारण प्राचीनों के मत से प्रवह वायु और नवीन मत से पृथ्वी की दैनिक गित है जिसका विचार आगे के ७४वें श्लोक के विज्ञान भाष्य में किया जायगा।

इन श्लोकों में मेष और तुला का अर्थ सायन मेष और सायन तुला समझना चाहिए क्योंकि दिन रात की क्षयवृद्धि सायन राशियों के ही अनुसार होती है।

विषुवतरेखा से कितने योजन उत्तर या दक्षिण सूर्य ठीक ऊपर होता है।

भूवृत्तं क्रान्तिभागव्नं भगणांशविभाजितम्।

भूवृत्तं क्रान्तिभागव्नं भगणांशविभाजितम् । अवाप्तयोजनैरकों व्यक्षाच्चेदुपरिस्थितः ॥५६॥

अनुवाद —भूपरिधि के योजनों को सूर्य की तात्कालिक क्रान्ति के अंशों से गुणा करके ३६० से भाग देने पर जो लब्धि आवे उतने ही योजन विषुवत रेखा से दूर सूर्य ऊपर होता है। विज्ञान-भाष्य — सूर्य की जो क्रान्ति होती है उतने ही अक्षांश पर वह ठीक ऊपर होता है। क्रान्ति यदि उत्तर हो तो अक्षांश उत्तर समझना चाहिए और क्रान्ति दक्षिण हो तो अक्षांश दक्षिण समझना चाहिए (देखो नि० पृ० २६१)। कौन अक्षांश विषुवत् रेखा से कितने योजन पर होता है इसकी गणना जैसे की जाती है वैसे ही इस श्लोक में गणना करने की रीति बतलायी गयी है। भूपरिधि का मान योजनों में जो होता है वह ३६० अंश के समान हैं इसलिये अभीष्ट अक्षांश विषुवत् रेखा से कितने योजन पर है यही अनुपात इसमें बतलाया गया है।

३६० अंश : क्रान्त्यंश :: भूपरिधि योजन : अभीष्ट योजन ।

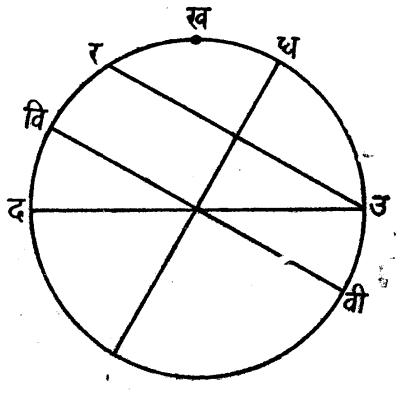
६० घड़ी का दिन या ६० घड़ी की रात कहाँ होती है-

परमापक्रमादेवं योजनानि विशोधयेत्। भूवृत्तपादाच्छेषाणि यानि स्युर्थोजनानि तै: ॥६०॥ अयनान्ते विलोमेन देवासुरविभागयो: । नाडीषष्ट्या सकृदहनिशाऽन्यस्मिन्सकृत्तथा ॥६१॥

अनुवाद—(६०) इसी प्रकार सूर्य की परम-क्रान्ति से योजना का मान जान कर इसको भूपरिधि के चतुर्य भाग से घटाने से जो आवे, विषुवत् रेखा से, उतने ही योजन पर (६१) अयन के अन्त में अर्थात् सायन कर्क संक्रान्ति के दिन उत्तर में ६० घड़ी का एक दिन और दक्षिण में ६० घड़ी की एक रात तथा मकर संक्रान्ति के दिन दक्षिण में ६० घड़ी की एक रात होती है।

विज्ञान-भाष्य — इन श्लोकों का अर्थ समझने के लिए स्पष्टाधिकार के श्लोक ६०-६१ तथा चित्र ४२, ४३ और उसके विवरण को दुहरा लेना चाहिये। इन चित्रों की सहायता से एक नया चित्र बनाकर यह जानना सुगम है कि जब सूर्य की क्रान्ति परम होती है तब किस अक्षांश पर इसका अहोरात्रवृत्त क्षितिज रेखा के बिल्कुल ऊपर हो जाता है। चित्र ४२ के ढंग पर चित्र १२७ बनाया गया है, अन्तर केवल इतना है कि इस चित्र का केन्द्र उस स्थान को सूचित करता है जिसका लम्बांश सूर्य की परम क्रान्ति के समान और अक्षांश उसके पूरक के समान है। उधखविद यहाँ का यामोत्तर-वृत्त, ख खस्वस्तिक, उद क्षितिज की उत्तर दक्षिण रेखा, विषुवन्मण्डल का एक बिन्दु और र सूर्य है जब इसकी क्रान्ति परम होती है अर्थात् सायन कर्क संक्रान्ति का दिन का सूर्य है। उध यहाँ का अक्षांश है इसलिए चीउ — विर । यह स्पष्ट है कि रउ इस दिन के सूर्य का अहोरात्रवृत्त है जो क्षितिज

के बिल्कुल ऊपर है इसलिए इस दिन सूर्य क्षितिज के नीचे नहीं जायगा अथवा अस्त ही न होगा और ६० घड़ी का दिन होगा। इसके विपरीत इतने ही दक्षिण अक्षांश पर इस दिन सूर्य के अहोराव वृत्त का व्यास शून्य होगा अर्थात् ६० घड़ी की रात होगी क्योंकि सूर्य वहाँ के क्षितिज रेखा पर ही ६० घड़ी तक रहेगा। जिस स्थान की यह चर्चा है उसका अक्षांश आजकल ६०° — २३° २७' == ६६° ३३' है। क्योंकि सूर्य की परम क्रान्ति २३° २७' के लगभग है। उत्तर वाले स्थान को आजकल उत्तरी भ्रुव-मण्डल और दक्षिण वाले स्थान को दक्षिणी भ्रव मण्डल कहते हैं।



चित्र १२७

जैसे सायन कर्क संक्रान्ति के दिन उत्तरी घ्रुव मंडल पर ६० घड़ी का दिन और दक्षिणी घ्रुव मंडल पर ६० घड़ी की रात होती है वैसे ही सायन मकर संकान्ति के दिन दक्षिणी घ्रुव मंडल पर ६० घड़ी का और उत्तरी घ्रुव मंडल पर ६० घड़ी का और उत्तरी घ्रुव मंडल पर ६० घड़ी की रात होती है। यह अवसर एक वर्ष में केवल एक बार आता है।

श्लोकों में अक्षांश को अंशों में न लिख कर योजनों में विषुवत् रेखा से दूरी बतलायी गयी है।

दिन-रात का प्रमाण ६० घड़ी का कहाँ होता है-

तदन्तरेऽपि षष्ट्यन्तं क्षयवृद्धी अहर्निशी: । परतो विपरीतोऽयं भगोलः परिवतंते ॥६२॥ अनुवाद—इन अक्षांशों के बीच के देशों में अहोरात का प्रमाण ६० घड़ी का होता है और इस समय के भीतर दिन और रात की वृद्धि होती है परन्तु इसके सिवा अन्य स्थानों में यह नियम बदल जाता है क्योंकि वहां नक्षत्र-कक्षा की स्थिति बदल जाती है।

दो महीने का दिन या रात कहाँ होती है-

कने भूवृत्तापादे तु द्विज्यापक्रमयोजनैः। धनुमृ गस्थः सविता देवभागे न दृश्यते ॥६३॥ तथा चासुरभागे तु मिथुने ककते स्थितः। नष्टच्छाया महीवृत्तापादे दर्शनमादिशेत् ॥६४॥

अनुवाद — (६२) दो राशियों की क्रांति के योजनों की भूपरिधि के चतुर्थांश से घटाने पर जो आवे, विषुवत् रेखा से, उतने ही अन्तर पर उत्तर में धनु और मकर राशि का सूर्य नहीं देख पड़ता और (६४) दक्षिण में मिथुन और कर्क राशि का सूर्य नहीं देख पड़ता। क्योंकि जिस स्थान पर मध्याह्नकाल में छाया शून्य होती है उस स्थान से भूपरिधि के चतुर्थांश तक सूर्य देख पड़ता है।

विज्ञान-भाष्य—श्लोक ६४ के उत्तरार्ध का अर्थ स्वामी विज्ञानानन्द जी ने अपनी बंगला टीका में यह किया है कि जिस स्थान में भूच्छाया नहीं है वहाँ सूर्य का दर्शन होता है। गूढ़ार्थ प्रकाशिका संस्कृत टीका में इसका अर्थ यों किया गया है 'अभावं प्राप्ता छाया भूच्छाया तव तादृशे भूपरिधि चतुर्थांशे सूर्यस्य दर्शनं सदा कथयेत्'। पं० इन्द्रनारायण द्विवेदी तथा माधव पुरोहित की हिन्दी टीका में इसका अर्थ ही नहीं है। मैंने इसका अर्थ यों किया है कि जिस स्थान पर किसी वस्तु की मध्याह्नकालिक छाया शून्य होती हैं उस स्थान से भूपरिधि के चतुर्थ भाग पर्यन्त तक उस दिन सूर्य देख पड़ता है। क्योंकि जहाँ मध्याह्नकालिक छाया शून्य होती है वहीं के ख-स्वस्तिक पर सूर्य होता है और यहीं से ६० अंश तक चारों ओर सूर्य इस समय देख पड़ता है। इसके सिवा 'छाया' का अर्थ भूच्छाया करना ठीक नहीं, मध्याह्म छाया ही उचित है। इसलिए 'नष्टच्छाया' का अर्थ है वह स्थान जहाँ की मध्याह्म छाया शून्य हो।

इन दो श्लोकों में यह बतलाया गया है कि जब सूर्य सायन धनु और मकर राशियों में रहता है तब कहाँ दो मास की रात होती है। जब सूर्य सायन धनु में प्रवेश करता है तब इसकी दक्षिण क्रान्ति २०°१ होती है (देखो पृष्ठ ३१६) और जब तक यह धनु और मकर राशियों में रहता है तब तक इसकी दक्षिण क्रान्ति २०° १०' से अधिक होती है। अब देखना है कि जब सूर्य की दक्षिण क्रांति २०°१०' होती है तब यह भूपृष्ठ के किस भाग पर दिखाई पड़ सकता है। यह स्पष्ट है कि इस समय सूर्य उस स्थान के खस्वस्तिक पर रहता है, जिसका दक्षिण अक्षांश २०° १०' है। इसलिए इस स्थान पर मध्याह्नकालिक छाया भी शून्य होगी और यहाँ से भूपिरिधि के चतुर्थ भाग तक अर्थात् ६० अंश उत्तर दक्षिण तक सूर्य दिखाई पड़ सकता है। २०° १०' दिक्षण अक्षांश से ६० अंश उत्तर के स्थान का अक्षांश ६०° – २०° १० = ६६° ५०' हुआ। इसलिए इस दिन सूर्य की किरणें यहीं तक जा सकती हैं। इसके बाद जब तक सूर्य की दिक्षण क्रांति २०° १०' से अधिक दक्षिण होगी तब तक वह ६६° ५०' के उत्तर अक्षांश पर नहीं देख पड़ेगा अर्थात् इस स्थान पर दो मास की रात होगी। इसके प्रतिकूल ६६° ५०' दिक्षण अक्षांश पर दो महीने का दिन होगा। इस स्थान का योजनात्मक अन्तर विषुवत् रेखा से क्या होगा यही जानने का नियम इन दोनों श्लोकों में बतलाया गया है जो श्लोक ५६ में बतलाये गये नियम के अनुसार है और जिसका व्यवहार श्लोक ६०-६१ में किया गया है।

इसी तरह जब सूर्य सायन मिथुन और कर्क राशियों में रहता है तब इसकी उत्तर क्रान्ति २०° १०′ से अधिक होती है जिससे ६६° ५०′ उत्तर अक्षांश के स्थानों पर इन दो महीने तक सूर्य बराबर देख पड़ता है इसलिए यहाँ दो मास का दिन होता है और इतने ही दक्षिण अक्षांश पर लगातार दो महीने तक सूर्य अदृश्य होने के कारण रात रहती है।

चार महीने का दिन या रात कहाँ होती है-

एकज्यापक्रमानीतैयोजनैः परिवर्जितेः । भूमिकक्ष्या चतुर्थांशे व्यक्षाच्छेषंस्तु योजनैः ॥६५॥ धनुम् गालिकुम्भेषु संस्थितोऽकों न दृश्यते । देवमागेऽसुराणां तु वृषाद्ये भचतुष्टये ॥६६॥

अनुवाद—(६५) एक राशि की क्रान्ति के योजनों को भूपरिधि के चतुर्थांश से घटाने पर जो आवे विष्वत् रेखा से उतने ही अन्तर पर (६६) उत्तर में धनु, मकर, कुम्भ, और मीन राशियों का सूर्य नहीं देख पड़ता और दक्षिण में वृष, मिथुन, कर्क और सिंह राशियों का सूर्य नहीं देख पड़ता।

विज्ञान-भाष्य — जब सूर्य सायन धनु, मकर, कुम्भ और मीन राशियों में रहता है तब इसकी दक्षिण क्रान्ति एक राशि की क्रान्ति से अर्थात् १९° २६' से अधिक होती है इसलिए इन चार महीनों में सूर्य उस स्थान पर नहीं देख पड़ता जिसका उत्तर अक्षांश ६०° — १९° २६' = ७५° ३९' है। इसका फल यह होता है कि इन दिनों यहाँ चार महीने की रात होती है परन्तु ७५° ३९' दक्षिण अक्षांश पर

४ महीने का दिन होता है। इसी प्रकार जब सूर्य की उत्तर क्रान्ति ११° २६' से अधिक होती है अर्थात् जब सायन वृष, मिथुन, कर्क और सिंह राशियों में रहता है तब ७६° ३९' दक्षिण अक्षांश पर ४ महीने की रात और उत्तर अक्षांश पर ४ महीने का दिन होता है।

श्लोकों में अक्षांश की जगह विषुवत् रेखा से योजनों में दूरी जानने की रीति दी गई है जैसा कि पहले के श्लोक में है।

६ महीने का दिन या रात कहाँ होती है -

मेरौ मेषादिचकार्षे देवाः पश्यन्ति मास्करम् । सकृदेवोदितं तद्वदसुराश्च तुलादिगम् ॥६७॥

अनुवाद — जब सूर्य मेष से कन्या तक ६ राशियों में रहता है तब उत्तर ध्रुब के रहने वाले देवता लोग उसको एक ही बार उदय हुआ देखते हैं अर्थात् ६ महीने तक उसका अस्त नहीं होता और जब सूर्य तुला से मीन राशियों में रहता है तब दक्षिण ध्रुव पर असुर लोग उसको बराबर उदय हुआ देखते हैं।

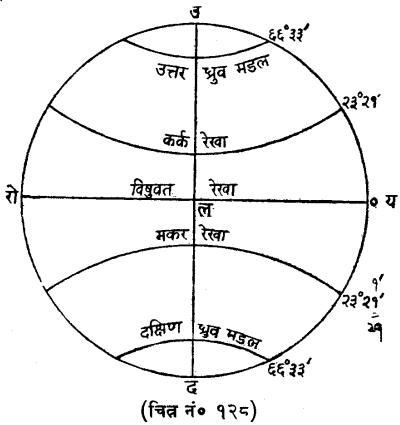
विज्ञान-भाष्य—जब सूर्य सायन मेष में प्रवेश करता है तब यह उत्तर गोल में आता है और ६ मास तक बराबर उत्तर गोल में रहता है इसलिये उत्तर ध्रुव पर यह इन मासों में सदा दिखाई देता है और दक्षिण ध्रुव पर अदृश्य रहता है। इसीलिये इन ६ महीनों में देवताओं का एक दिन और असुरों की एक रात होती है। परन्तु जब सूर्य सायन तुला में आता है तब यह दक्षिण गोल में हो जाता है और ६ मास तक बराबर दक्षिण गोल में रहता है इसलिये इन ६ महीनों में असुर लोग सूर्य को बराबर देखा करते हैं और यहाँ ६ महीने का दिन होता है तथा उत्तर ध्रुव से अदृश्य होने के कारण देवताओं की ६ महीने की रात होती है।

सायन कर्क या मकर संक्रान्ति के दिन सूर्य ठीक ऊपर कहाँ देख पड़ता है और यहाँ क्या विशेषता है—

भूमण्डलात् पश्चदशे भागे दैवे तथाऽऽसुरे । उपरिष्टादुवजत्यकः सौम्य याम्यायनान्तगः ॥६८॥ तदन्तरालयोश्छाया याम्योदक् संभवत्यपि । मेरोरभिमुख यातः परतश्च स्वभागयोः ॥६८॥

अनुवाद—(६८) विषुवत् रेखा से भूपिरिधि के १५वें भाग की दूरी पर स्थित उत्तर या दक्षिण के स्थान के ठीक ऊपर उत्तरायण या दक्षिणायन के अन्तकाल का सूर्य भ्रमण करता है। (६६) इन्हीं रेखाओं के बीच में मध्याह्नकालिक छाया दक्षिण या उत्तर हो सकती है। इनके बाहर के स्थानों में मध्याह्न छाया अपने-अपने विभाग के मेरु की ओर रहती है।

विज्ञान-भाष्य—उत्तरायण का अन्त सायन कर्क संक्रान्ति काल में होता है जिस समय सूर्य की उत्तर क्रान्ति परम के समान होती है जो सूर्य-सिद्धान्त के मत से २४



अंश है। इसलिये इस दिन २४ उत्तर अक्षांश पर सूर्य मध्याह्न काल में ठीक ऊपर होता है और मध्याह्नकालिक छाया शून्य होयी है। इसी प्रकार दक्षिणायन के अन्त में सूर्य की दक्षिण क्रान्ति २४° होती है। इसलिये इस दिन २४ दक्षिण अक्षांश पर सूर्य ठीक ऊपर होता है परन्तु भूपृष्ठ का २४ अंश सारी भूपिरिध का १५वां भाग है। आजकल यह २३ अंश २७ कला के लगभग है। इसलिये २३°२७ उत्तर अक्षांश के देशों पर सायन कर्क संक्रान्ति के दिन मध्याह्न काल में सूर्य ठीक ऊपर होता है और इतने ही दक्षिण अक्षांश पर सायन मकर संक्रान्ति के दिन मध्याह्न काल में सूर्य ठीक ऊपर होता है, २३°२७ उत्तर अक्षांश रेखा को इसलिये कर्क रेखा और २३°२७ दक्षिण अक्षांश रेखा को मकर रेखा कहते हैं। इन दोनों अक्षांशों के बीच के भूभाग को उष्ण कटिबन्ध कहते हैं क्योंकि यहाँ सूर्य के बारहों महीने ऊपर रहने से बड़ी गरमी पड़ती है।

इसी भूभाग, में प्रत्येक स्थान के मध्याह्न काल की छाया उत्तर या दक्षिण हो सकती है क्योंकि यहाँ के किसी स्थान का अक्षांश सूर्य की परम क्रान्ति से कम होगा इसलिये जब किसी स्थान का अक्षांश और सूर्य की क्रान्ति एक ही दिशा में है और सूर्य की क्रान्ति कम है तो मध्याह्न छाया उसी दिशा के ध्रुव की ओर होगी परन्तु यदि क्रान्ति अधिक है तो छाया की दिशा उल्टी होगी (देखो विप्रश्नाधिकार चित्र ५५, ५६)। परन्तु कर्क रेखा के उत्तर के देशों में मध्याह्न-छाया की दिशा सदा उत्तर की ओर होगी और मकर रेखा के दक्षिण के देशों में मध्याह्नछाया सदा दक्षिण की ओर होगी।

चित्र १२७ में गोल रेखा के भीतर जो क्षेत्र है वह भूपृष्ठ का गोलाई प्रकट करता है। उ और द क्रम से उत्तर और दक्षिण ध्रुव हैं। रो ल य विष्वत् रेखा है। य यमकोटि, ल लंका और रो रोमक नगर है। सिद्धपुरी इस गोलाई पर नहीं दिखायी जा सकती क्यों कि यह लंका के समसूत में दूसरे गोलार्ध में है। विषुवत् रेखा से २३<sup>०</sup>२७ उत्तर कर्क रेखा और दक्षिण मकर रेखा हैं। ये रेखाएँ विषुवत् रेखा के समानान्तर हैं। इन्हीं दोनों रेखाओं के बीच वाले भूभाग पर मध्याह्न-छाया उत्तर या दक्षिण हो सकती है। विषुवत् रेखा ६६ ३३ उत्तर और दक्षिण तथा उसके समानान्तर उत्तरी ध्रुव मंडल और दक्षिणी ध्रुव मंडल हैं। इन्हीं रेखाओं पर दिन का प्रमाण वर्ष में एक बार ६० घड़ी या २४ घंटे का होता है और रावि का प्रमाण भी एक बार इतना ही होता है जैसा कि ६०-६९ श्लोकों में बतलाया गया है। इन्हीं रेखाओं के बीच के भूभाग में अहोरात का प्रमाण ६० घड़ी का होता है। इनके बाहर के भूभाग में दिन रान्नि का प्रमाण विचित्र होता है। उत्तरी ध्रुव मंडल के और उत्तर विषुवत् रेखा से ६६° ४० दूर जो समानान्तर रेखा है उस पर वर्ष में एक बार-बार २ मास का दिन तथा दो मास की रात होती है। इसके भी उत्तर विषुवत् से ७८°३9 दूर जो रेखा है वहाँ ४ महीने का दिन और ४ महीने की रात होती है। इसी प्रकार दक्षिणी ध्रुव मंडल में भी होता है। उत्तरी ध्रुवों पर ६ महीने का दिन और ६ महीने की रात होती है।

विषुवत् रेखा के चार नगरों में सूर्योदय सूर्यास्त कब होता है—

भद्रारबोपरिगः कुर्याद् भारते तूदयं रवि:। राह्यर्घं केतुमालास्ये कुरुष्यस्तमयं तथा ॥७०॥ भारतादिषु वर्षेषु तद्वदेव परिभ्रमात् मध्योदयार्घरात्रास्तकालात् कुर्यात्प्रदक्षिणम् ॥७१॥

अनुवाद—(७०) जब भद्राश्व वर्ष के यमकोटि नगरों में सूर्य ठीक ऊपर होता है तब भारतवर्ष के लंका नगर में उसका उदय होता है, केतुमाल देश के रोमक नगर में अर्धराति होती है और कुरुदेश के सिद्धपुरी नगर में उसका अस्त होता रहता है। (७१) इसी प्रकार भारतवर्ष आदि देशों में क्रम से मध्याह्न, उदय, अर्घराह्न और अस्तकाल होता है।

विज्ञान-भाष्य—इन चार नगरों का परस्पर सम्बन्ध ३८--४० श्लोकों में बतलाया जा चुका है। यहाँ इनके समयों का सम्बन्ध बतलाया गया है। जब बसकोटि में मध्याह्न होता है तब लंका में जो उससे ६० अंश पिन्छम है सूर्योदय होता है, रोमक में जो लंका से ६० अंश पिन्छम है मध्य राव्नि होती है और सिद्ध पुरी में जो रोमक से ६० अंश पिन्छम है सूर्यास्त होता है। इसी प्रकार जब लंका में मध्याह्न होता है तब रोमक में सूर्योदय सिद्धपुरी में अर्द्ध राव्नि और यमकोटि में सूर्यास्त होता है।

ध्रुवतारा और नक्षत्र चक्र का परस्पर अन्तर—

ध्रुवोन्नतिर्मंचक्रस्य नितर्मेष्टं प्रयास्यतः । निरक्षाभिमुखं यातुर्विपरीते नतोन्नते ॥७२॥

अनुवाद — ध्रुवों की ओर चलने से ध्रुवतारा का उन्नतांश और नक्षत्र चक्र का नतांश बढ़ता जाता है परन्तु विषुवत् रेखा की ओर चलने से इसका उलटा होता है अर्थात् ध्रुवतारा का नतांश तथा नक्षत्र चक्र का उन्नतांश बढ़ता है।

विज्ञान-भाष्य नक्षत चक्र विषुवन्मण्डल के पास है इसलिए विषुवत् रेखा पर नक्षत्र चक्र ठीक ऊपर देख पड़ता है और ध्रुव तारे क्षितिज पर देख पड़ते हैं। यहाँ से ध्रुवों की ओर चलने में ध्रुवों का उन्नतांश बढ़ता जाता है और विषुवन्मण्डल का उन्नतांश उतना ही घटता जाता अथवा नतांश बढ़ता जाता है। ध्रुवों पर ध्रुव तारे का उन्नतांश ६० और विषुवन्मण्डल का उन्नतांश शून्य अथवा नतांश ६० होता है क्योंकि ध्रुवों पर से विषुवन्मण्डल क्षितिज में हो जाता है। इसके विपरीत विषुवत् रेखा की ओर चलने में ध्रुव तारे का नतांश बढ़ता और नक्षत्र चक्र का उन्नतांश बढ़ता है।

नक्षत्न चक्र की गति का कारण —

भचकं ध्रुवयोगंद्धम् आक्षिप्तं प्रवहानिलेः । पर्यत्यजस्रं तद्बद्धाः ग्रहकक्ष्याः यथाक्रमम् ॥७३॥

अनुवाद — दोनों घ्रुव तारों से बँधा हुआ और प्रवाह वायु का धक्का खाता हुआ नक्षत्न-चक्र निरन्तर घूमा करता है। इसी से क्रमानुसार बँधी हुई ग्रहकक्षाएँ भी इसी के साथ घूमती हैं।

विज्ञान-भाष्य - सूर्य, चन्द्र, ग्रह, तारे सभी पूर्व क्षितिज पर उदय होकर ऊपर उठते हैं, पच्छिम की ओर घूमते हुए अस्त हो जाते हैं और २४ घंटे में फिर पूर्व क्षितिज पर आकर उदय होते हैं। इसका कारण प्राचीन काल में यह समझा जाता था कि सारा आकाश-चक्र दोनों आकाशीय ध्रुवों में बँधा हुआ प्रवह वायु के द्वारा घूम रहा है और ग्रहों की कक्षाएँ भी उसी आकाश-चक्र में बँधी हुई पूरव से पिच्छम को घूम रही हैं। इस मत के समर्थक भारतवर्ष के कुछ पिडत अब भी देखे जाते हैं और वाद विवाद करने के लिये तैयार रहते हैं। परन्तु अब अकाट्य प्रमाणों से सिद्ध हो गया है कि आकाश-चक्र की इस गति का कारण प्रवह वायु नहीं है वरन् स्वयम् पृथ्वी की गति है। एक गति से पृथ्वी अपने अक्ष पर २४ घंटे में एक बार पिन्छम से पूरब को घूम जाती है, इस दैनिक गति को पृथ्वी का अक्ष-भ्रमण कहते हैं। इसी से आकाश के सभी पिंड पूरब से पिंछम को घूमते हुए जान पड़ते हैं। इसी से दिन रात की उत्पत्ति होती है। दूसरी गित से पृथ्वी एक वर्ष में सूर्य की परिक्रमा कर लेती है जिससे ऋतुओं की उत्पत्ति होती है और आकाश में सूर्य पच्छिम से पूरव को चलता हुआ एक वर्ष में पृथ्वी की परिक्रमा करता हुआ देख पड़ता है। इस गति को पृथ्वी की वार्षिक गति कहते हैं। यह दोनों गतियाँ पृथ्वी में एकसाथ होती हैं जैसे ऊपर फेंकी हुई गेंद अपने अक्ष पर नाचती भी जाती है और अपने स्थान को बदलती भी जाती है अथवा लड़कों के खेलने की फिरकी नाचती हुई अपने स्थान को भी बदलती जाती है।

हमारे प्राचीन धर्म ग्रन्थों में पृथ्वी को अचला माना गया है इसलिए पृथ्वी की गित की बात सनातन धर्म के कुछ पण्डितों को मान्य नहीं है परन्तु वाद विवाद में वे वही तर्क उपस्थित करते हैं जिसे आचार्य वराहिमिहिर, ब्रह्मगुप्त आदि पेश करते थे। इसलिये पहले यह विचार किया जायगा कि वे तर्क कहाँ तक गणित शास्त्र के अनुकूल हैं। इसके बाद अनेक गणित और भौतिक विज्ञान के प्रमाणों से सिद्ध किया जायगा कि पृथ्वी में दैनिक और वार्षिक दो गितयाँ हैं और इन्हों के कारण नक्षत्र-चक्र दिन में एक बार पूरब से पिच्छिम को घूमता हुआ देख पड़ता है और ऋतु आदि का परिवर्तन होता है तथा ग्रहों की चाल विचित्र प्रकार की देख पड़ती है। आचार्य वराहिमिहिर और ब्रह्मगुप्त ने पृथ्वी की गित का खण्डन जिन युक्तियों से किया था वे यह हैं। यहाँ यह बतला देना आवश्यक जान पड़ता है कि हमारे यहाँ के आचार्य आर्यभट अपने आर्यभटीय ग्रंथ में पृथ्वी का चलना मानते हैं और इसका

भ्रमित भ्रमिस्यतेव क्षितिरित्यपरेत्वदन्ति नोडुगणः ।
 यद्येव श्येनाद्यान खात्युनः स्वनिलयमुपेयुः ॥६॥

समर्थन इस उदाहरण से करते हैं कि जैसे चलती हुई नाव पर बैठे हुए मनुष्य को नाव स्थिर और किनारे के पेड़, घर आदि उलटी दिशा में चलते हुई दिखाई पड़ते हैं इसी तरह नक्षत्र-चक्र अचल होने पर भी घूमनेवाली पृथ्वी पर के रहने मनुष्यों को पिच्छम की तरफ घूमता हुआ देख पड़ता है परन्तु परम्परा विरुद्ध समझ कर किसी ने नहीं माना और वराहमिहिर आदि ने ये तर्क उपस्थित किये थे।

आचार्य वराहिमिहिर का एक तर्क यह है कि यदि पृथ्वी ही पूरब की ओर घूमती है तो जो पक्षी अपने घोंसले छोड़ कर आकाश में उड़ जाते हैं वे फिर घोंसले तक क्यों पहुँच जाते हैं क्योंकि पृथ्वी के घूमने के कारण पृथ्वी में लगा हुआ घोंसला तो बहुत दूर पूरब में हो जाता और पक्षी आकाश में रह जाने से बहुत पीछे रह जाता। दूसरा तर्क उन्होंने यह किया कि यदि पृथ्वी पूरब की ओर घूमती तो पताका झण्डा आदि सर्वदा पिष्ठिम की ओर उड़ते देख पड़ते क्योंकि यह साधारण अनुभव की बात है कि यदि कोई मनुष्य रूमाल हाथ में लटका कर दौड़े तो उसके वेग के कारण रूमाल पीछे की ओर उड़ने लगता है। और यदि यह कहा जाय कि पृथ्वी बहुत मंद गति से घूमती है इसलिये पताका आदि पिष्ठिम को उड़ते हुए नहीं देख पड़ते तो इतनी मन्द चाल से पृथ्वी दिन भर में एक चक्कर कैसे कर लेती है।

चिड़ियों के अपने घोंसले तक पहुँच जाने का कारण यह है कि जब चिड़िया आकाश में उड़ जाती है तब भी भूश्रमण का जो वेग उस घोंसले में रहता है वह उतना ही आकाश में भी बना रहता है, इसलिए जिस वेग से घोंसला पूर्व की ओर घूमता जाता है उसी वेग से चिड़िया भी घूमती जाती है, हाँ उसको जान नहीं पड़ता। साथ ही साथ वह अपनी गित भी उत्पन्न कर सकती है जिससे वह घोंसले से दूर जहाँ चाहे जाती है। जैसे रेलगाड़ी पर चढ़ा हुआ आदमी उस वेग का अनुभव नहीं करता जिससे गाड़ी स्वयम् चल रही है, पर उसमें वह वेग वर्तमान रहता

अन्यश्च भवेद्भ् मेरह्ना भ्रमरंहसा घ्वजादीनाम् । नित्यं पश्चात् प्रेरणमथाल्पगा स्यात्कथं भ्मति ॥७॥

पंच सिद्धान्तिका अध्याय १३

प्राणेनैति कलां भूयंदि तहि क तो ब्रजेत कमघ्वानम् । आवत्तं नमुक्यश्चित्र पतन्ति समुच्छ्रयाः कस्मात् ॥१७॥ ब्राह्मस्फुट सिद्धान्त, तन्त्र परीक्षाध्याय

१. अनुलोम गतिनीस्थः पश्यत्यचलं विलोमगं यदृत् ।
 अचलानिभानि तद्वत्सम पश्चिमगानि लङ्कायाम् ॥६॥

आर्यभटीय, गोलपाद

है। इस वेग के रहते हुए भी वह अपनी इच्छा-शक्ति से डब्बे में इद्यर-उद्यर चल फिर सकता है, उछल कूद सकता है, गेंद खेल सकता है। क्योंकि गाड़ी में रखी हुई जितनी वस्तुएँ हैं सबमें गाड़ी का वेग वर्तमान रहता है इसलिए यह वेग सबमें समान रूप से रहने के कारण मालूम नहीं होता। इसका पता भी सहज ही लगाया जा सकता है। यदि बहुत तीव्र चलती हुई गाड़ी में बैठ कर एक कंकड़ बाहर की ओर सीधा फेंका जाय तो जब तक वह पृथ्वी को नहीं छू लेता तब तक गाड़ी के साथ ही साथ आगे बढ़ता हुआ देख पड़ता है। यह बात उस समय और भी स्पष्ट देख पड़ती है जब कंकड़ उस समय फेंका जाय जिस समय गाड़ी किसी नदी के पुल पर चलने लगे क्योंकि ऐसी दशा में कंकड़ को धरातल तक पहुँचने में कुछ देर लगेगी इसलिए वह देर तक गाड़ी के साथ आगे बढ़ता हुआ देख पड़ेगा और उस जगह नहीं गिरेगा जिस जगह लक्ष्य करके फेंका जाय वरन् आगे बढ़ कर ठीक अपने ही सीध में गिरेगा। इससे जाना जा सकता है कि जब कोई वस्तु किसी वेग से चलती हुई गाड़ी, वायुयान आदि से अलग होती है तब भी उसमें वह वेग वर्तमान रहता जो गाड़ी में था और जब तक वह वस्तु किसी दूसरे वस्तु पर ठहर नहीं जाती तब तक उसका वेग नष्ट नहीं होता, इसी कारण यदि चलती हुई गाड़ी से कोई कूदता है तो वह गाड़ी के वेग के कारण आगे बढ़ कर गिर जाता है।

इस बात की दूसरी परीक्षा इस प्रकार की जा सकती है। यह तो सभी को मालूम है कि यदि कोई गरुई चीज कुछ ऊँचाई से छोड़ दी जाय तो वह अपने ठीक नीचे पृथ्वी पर गिरती है। बड़ी रेलगाड़ी के डब्बे की ऊँचाई फ़र्श से १० फुट के लगभग होती है। इसलिए यदि छत के पास से पत्थर का टुकड़ा नीचे गिराया जाय तो फ़र्श पर पहुँचने में उसे ६, १० फुट चलना पड़ेगा और इसमें उसे पौन सेकंड के लगभग लगेगा। इतनी देर में यदि गाड़ी ३० मील प्रति घंटे की चाल से चलती हो तो ३३ फुट आगे बढ़ जाती है। इसलिए यदि वराहमिहिर का तर्क ठीक हो तो पत्थर के उस स्थान पर नहीं गिरना चाहिये जो उस स्थान से ठीक नीचे है जहाँ से पत्थर गिराया जाता है वरन् ३३ फुट पीछे गिरना चाहिये । परन्तु ऐसा देख नहीं पड़ता । देखने में वह वहीं गिरता है जिसके ठीक ऊपर से गिराया जाता है। इसका कारण यह है कि पत्थर जिस समय छत से गिराया जाता है उस समय उसमें गाड़ी की जो गति वर्तमान रहती है वह गिरने के समय भी वर्तमान रहती है इसलिए चीज गिरते रहने के साथ-साथ गाड़ी के साथ आगे भी बढ़ता जाता है और ठीक वहीं गिरता है जिसके ऊपर से गिराया जाता है। सर्कस के खेल में दौड़ते हुए घोड़े की पीठ पर से अपर से अपर उछल जाना और फिर उसी की पीठ पर आ जाना इसी नियम का परिणाम है।

अब रही ध्वजा की बात । ध्वजा के प्रत्येक कण में पृथ्बी का वेग रहता है । इसी तरह हवा में भी जो पृथ्वी का एक अंग ही है वह वेग वर्तमान रहता है इसीलिए ध्वजा का कपड़ा पृथ्वी की गित के कारण पिष्चम की ओर उड़ता हुआ नहीं देख पड़ता । गाड़ी, मोटर या रेलगाड़ी के बाहर ध्वजा लगी हुई हो तो वह पीछे की बोर उड़ती हुई देख पड़ती है क्योंकि रेलगाड़ी या मोटर की गित से बाहर की हवा का कोई लगाव नहीं रहता, यह तो हवा को चीरती हुई चलती है इसलिए यह पीछे की ओर बढ़ती है और ध्वजा पताका इत्यादि को पीछे की ओर उड़ाती है । हाँ यदि रेलगाड़ी या मोटर के सब द्वार बन्द कर दिये जाँय तो इसके भीतर की हवा का सम्बन्ध बाहर की हवा से टूट जाता है और उसमें गाड़ी का वेग वर्तमान रहता है इसलिए उसमें ध्वजा को पीछे उड़ाने की शक्ति नहीं रहती । इसी प्रकार पृथ्वी का वातावरण भी ध्वजा को पीछे उड़ाने में असमर्थ होता है क्योंकि पृथ्वी वातावरण को चीरती हुई नहीं चलती वरन साथ लिए हुई चलती है इसलिए उसमें भी वही वेग रहता है।

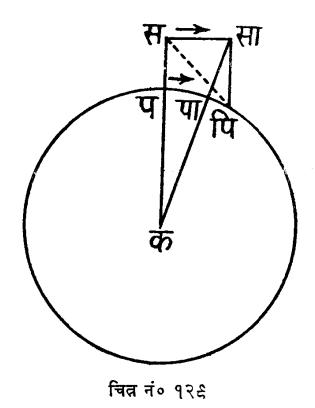
आचार्य ब्रह्मगुप्त का यह तर्क कि पृथ्वी के घूमने से ऊँचे-ऊँचे घरों, पर्वतों आदि कीचोटी कभी ऊपर और कभी नीचे हो जाती और जब नीचे हो जाती तो यह अवश्य गिर पड़ते परन्तु ऐसा नहीं होता इसिलए पृथ्वी नहीं घूमती, बिल्कुल पृथ्वी है। ऊँचाई और नीचाई की कल्पना पृथ्वी के ही विचार से की जाती है। पृथ्वी की ओर जो दिशा है वह नीचे को दिशा कही जाती है और इससे उल्टी आकाश की ओर की दिशा को ऊँची दिशा कही जाती है और जो वस्तुएँ गिरती हैं वे पृथ्वी की आकर्षण शक्ति के कारण ही पृथ्वी पर गिरती हैं इसिलए यदि कोई गोला पृथ्वी के ऊपर हवा में घुमाया जाय और उसमें कोई ऐसी वस्तु चिपका दी जाय तो पृथ्वी की ओर होने पर पृथ्वी पर गिर पड़े तो यह बिल्कुल ठीक है। परन्तु जहाँ पृथ्वी के ही घूमने का प्रश्न है वहाँ इसके नीचे क्या है जिसके आकर्षण से भूपृष्ट के ऊँचे घर या पर्वत उस ओर गिर कर चले जायँ? पृथ्वी के चारों ओर आकाश ही आकाश है इसिलए वह चाहे जितनी घूमे उस पर के घरों और पर्वतों की चोटी सदैव आकाश की ही ओर रहेगी और नींव पृथ्वी की ओर इसिलए वे गिर कर कहाँ जा सकते हैं।

यहाँ तक तो शंकाओं का समाधान किया गया। अब उदाहरण दे कर किंगतशास्त्र के आधार पर सिद्ध किया जायगा कि पृथ्वी में गति है।

अवीचीन विज्ञान से पृथ्वी के अक्ष-भ्रमण के प्रमाण—

यह साधारण अनुभव की बात है कि पहिये का वह विन्दु जो धुरी से दूर

है धुरी के पास वाले विन्दु से अधिक चलता है और पहिये के किनारे पर जो विन्दु है उसमें उन सब विन्दुओं से अधिक वेग रहता है जो बीच में होते हैं। यदि पृथ्वी ऐसे अक्ष पर घूमती हुई मानी जाय जिसका एक सिरा उत्तरी ध्रुव पर और दूसरा दक्षिणी ध्रुव पर हो तो यह स्पष्ट है कि किसी ऊँचे पेड़, मकान या मीनार को चोटी उसके आधार की अपेक्षा पृथ्वी के अक्ष से अधिक दूरी पर है इसलिये चोटी की गित उसके आधार की गित से अधिक होगी। इसलिए यदि कोई वस्तु किसी ऊँचे मीनार की चोटी से गिरायी जाय तो वह अधिक वेग के कारण ठीक नीचे न गिर कर कुछ पूरव की ओर बढ़कर गिरेगी क्योंकि उसके ठीक नीचे वाले विन्दु



की चाल उससे मन्द है। मान लो स एक मीनार की चोटी है जहाँ से वस्तु नीचे गिरायी जाती है और प मीनार का मूल है जो स के ठीक नीचे है इसलिये लम्ब रेखा स प बढ़ाने पर पृथ्वी के केन्द्र क पर पहुँचेगी। यदि मान लिया जाय कि जितनी देर में वस्तु पृथ्वी तल पर पहुँचती है मीनार की चोटी स से सा तक घूम गयी तो मीनार का मूल प से पा तक पहुँचेगा क्योंकि चोटी और मूल को मिलाने बाली रेखा पृथ्वी के केन्द्र को सदैव जायगी। यह स्पष्ट है कि प पा, स सा से कम है। यह भी स्पष्ट है कि प की भ्रमण गित स की भ्रमण गित से कम है। परन्तु जो वस्तु स बिन्दु से गिरायी जायगी उसकी गित स की गित के समान होगी इसलिये वह गिरते हुए भी अपनी ऊपर वाली गित को धारण किये रहेगी इसलिये

वह पा पर न गिर कर पि पर गिरेगी जहाँ प पि, स सा के समान है अर्थात् वह वस्तु लम्ब रेखा से कुछ पूरब की ओर बढ़कर गिरेगी।

इसलिये यदि परीक्षा करके यह सिद्ध किया जाय के कि ऊपर से गिरी हुई वस्तु पृथ्वी पर पहुँचते-पहुँचते यथार्थ में कुछ पूरब की ओर बढ़ जाती है तब यह कल्पना भी ठीक मानी जा सकती है कि पृथ्वी पूरब की ओर भ्रमण करती है। परन्तु यह परीक्षा कठिन है क्यों कि इतना ऊँचा स्थान नहीं बनाया जा सकता कि उसकी चोटी और मूल की भ्रमण गितयों में इतना अन्तर हो कि वह साफ साफ देख पड़े क्यों कि पृथ्वी की तिज्या ४००० मील के लगभग है और मीनार की चोटी १००० फुट भी नहीं हो सकती। बोलोन और हेमबर्ग में इस सम्बन्ध में जितनी परीक्षाएँ की गयीं उनसे सिद्ध हुआ कि २५० फुट की ऊँचाई से गिरी हुई वस्तु लम्ब रेखा से तिहाई इंच पूरब बढ़ जाती है। गणना करके यह देखा जा सकता है कि जितनी देर में कोई वस्तु २५० फुट नीचे गिरती है उतनी देर में चोटी और मूल की अथवा स और प बिन्दुओं की गितयों का अन्तर भी उतना ही होता है। इसलिये इससे सिद्ध होता है कि पृथ्वी में भ्रमण गित है। इस प्रयोग की पूरी गणना यहाँ नहीं दी जा सकती क्योंकि बिना उच्च गणित की जानकारी के वह समझ में आ नहीं सकता। इसलिये यहाँ केवल सारमात्र दिया गया है।

इस प्रयोग की कल्पना पहले पहले न्यूटन ने की थी। पृष्ठ ७५४ पर जो चित्र दिया गया है वह विषुवत् रेखा पर स्थित देशों के लिये उपयुक्त है। अन्य स्थानों के लिये इसकी गणना में कुछ परिवर्तन करना पड़ता है क्योंकि विषुवत् रेखा से अन्य स्थानों में गिरनेवाली वस्तु में दो गतियाँ हो जाती हैं जिनकी दिशाएँ भिन्न होती हैं। एक गित तो पृथ्वी के दैनिक भ्रमण की होती है जो गिरने वाली वस्तु को मीनार की चोटी से प्राप्त होती है और पृथ्वी के अक्ष के समकोण तल पर होती है और दूसरी गित पृथ्वी के गुरुत्वाकर्षण के कारण होती है जिससे वस्तु पृथ्वी के केन्द्र की ओर गिरती है। इसलिये वस्तु लम्ब दिशा से पूरब की ओर तो बढ़ जाती है, साथ ही साथ कुछ दक्षिण या उत्तर भी हो जाती है। गिरते समय वस्तु पर हवा की रगड़ का भी कुछ प्रभाव पड़ता है परन्तु इन सब बातों के होते हुए भी मूल सिद्धान्त में कोई अन्तर नहीं होता।

यह प्रयोग कोयले की गहरी खानों में भी किया जाता है क्योंकि यहाँ गिरने के लिये गहराई अधिक मिल सकती है। ५०० फुट की ऊँचाई से गिरायी हुई वस्सु लम्ब दिशा से १ इञ्च के लगभग पूरब बढ़ जाती है। यह कई प्रयोगों का मध्यमान है, गणना से भी यही बात सिद्ध होती है।

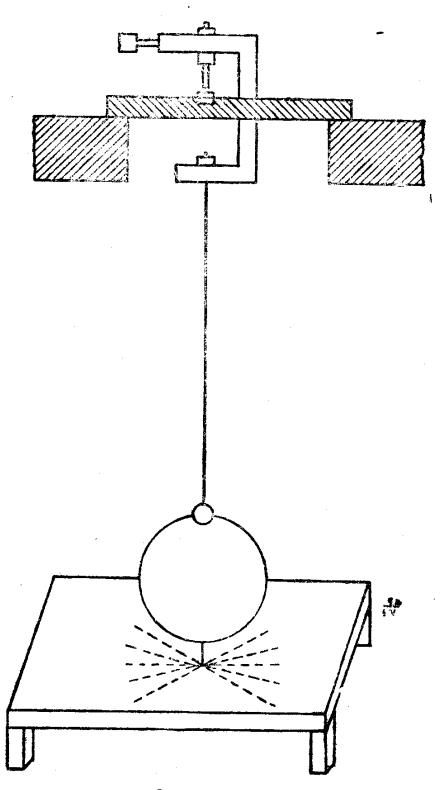
(२) परन्तु इससे भी सहज और स्पष्ट प्रयोग फूको (Foucault) का लोलक-प्रयोग (Pendulum experiment) है। गणित शास्त्र से यह सिद्ध है कि यदि कोई लोलक केवल गुरुत्वाकर्षण के प्रभाव के स्पन्दन करे या झूले तो इसका स्पन्दन तल (झूलने की दिशा) वही बना रहेगा और इस तल की दिशा पर लोलक के आधार की गति का प्रभाव नहीं पड़ेगा क्योंकि ऐसी दूसरी कोई शक्ति नहीं है जो इसे इस तल से विचलित कर सके। यह सहज ही देखा जा सकता है कि यदि एक भारी लोलक एक पतले तार से लटका कर घड़ियों के लोलक की तरह झुलाया जाय और यदि वह आधार जिसमें लोलक लटकाया जाता है घुमाया जाय तो इसके घूमने से लोलक के स्पन्दन-तल में कोई अन्तर नहीं पड़ता क्योंकि जिस तार या डोरे में लोलक बंधा रहता है उसका जरा सा ऐंठ जाना अधिक सहज है न कि भारी लोलक का ही अपने स्पन्दन तल को बदलना जब कि वह पहले ही से एक तल में झूल रहा है। इसलिये यह सिद्ध है कि यदि पृथ्वी अचल हो तो लोलक के स्पन्दन की दिशा भी आसपास की वस्तुओं तथा आधार के विचार से अचल रहेगी और यदि इसमें भ्रमणगित होगी तो लोलक के स्पन्दन तल की अपेक्षा भूतल की दिशाओं में परिवर्तन हो जायगा और लोलक का स्पन्दन तल ही बदलता हुआ देख पड़गा। इसलिये इस लोलक-प्रयोग से पृथ्वी की भ्रमण गति का ही पता नहीं लगेगा वरन् इसकी दिशा का भी पता लगेगा।

फूको ने यह प्रयोग सन् १८५१ ई० या १६०८ वि० में पेरिस में किया था। उसने अपने लोलक को पैन्थियन नामक विशाल भवन के गुम्बज से लटकाया। इसका तार २०० फुट लम्बा था और गोले की तोल १ मन के लगभग (८० पौंड) थी। जिस समय लोलक झूलता था गोले के नीचे निकली हुई सुई अपने झूलने का चित्त नालू तल पर बनाती जाती थी और यह देख पड़ता था कि बालू का तल अपसन्य दिशा में अर्थात् दिहने से बायें पच्छिम से पूरब घूमता जाता था।

इस प्रयोग में दो बातों की बड़ी सावधानी रखनी पड़ती है। लोलक का तार जितना ही लम्बा हो उतनी ही अधिक देर तक यह झूलता रहेगा नहीं तो अपनी तीज़ गित से हवा की रगड़ खा कर जल्द रुक जायगा। दूसरे इसका गोला जितना ही भारी हो अच्छा है क्योंकि इससे लटकाने के दोषों का तथा हवा की रगड़ का प्रभाव बहुत कम पड़ जाता है।

इस प्रयोग को बहुत सफलतापूर्वक करने का उद्योग अमेरिका के एक विज्ञानवेत्ता रसेल डेबलू पोर्टर ने किया है। इन्होंने पियानो बाजा के लगभग १२

१. देखो जुलाई सन् १६२८ ई० के सायंटिफिक अमेरिकन Scientific American पृष्ठ १४, १४।



चित्र नं० १३०

फुट लम्बे तार से ढलवे लोहे का कोई ४० पौंड या २० सेर का गोला छति की धरन से लटकाया। यह देखा गया है कि लोलक की गित धीरे धीरे मंद पड़ जाती है परन्तु यिद इनका लोलक लम्ब दिशा से तीन फुट तक खींच कर झुलाया जाय तो आधे घंटे के बाद भी वह लम्ब रेखा से २ फुट इधर उधर झूलता रहता है।

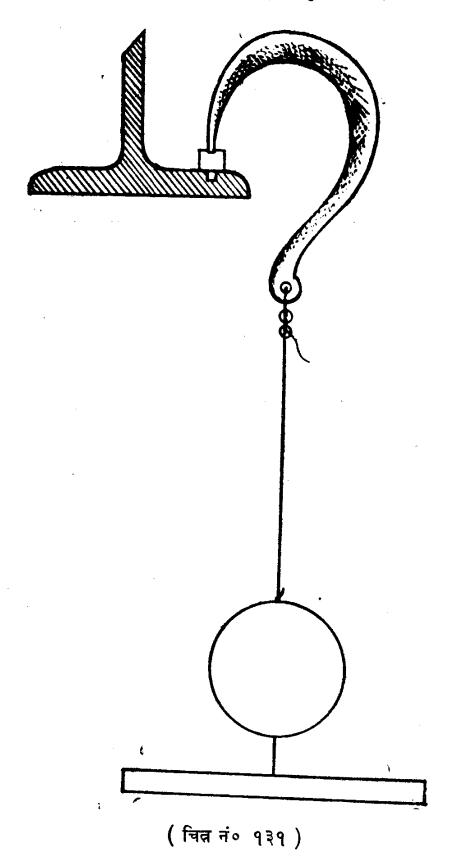
हाँ, इस बात का ध्यान रखना चाहिये की जिस छत में लोलक लटकाया जाय उसमें किसी प्रकार का स्पन्दन न हो और कमरे की हवा में किसी प्रकार का झोंका न हो। लोलक लटकने पर प्रायः धूमता रहता है जिससे डोरे या तार में ऐंठन पड़ जाती है। इससे लोलक में एक दूसरी गति उत्पन्न हो जाती है। इसलिये इसे रोकने के लिये इन्होंने तार को एक पीतल के हुक में लटकाया जिसका आकार प्रश्नवाचक चिह्न की तरह था और हुक की नोक एक छिछली प्याली में थांभ दी गयी जो धरन पर अच्छी तरह कसी हुई थो। प्याली का नतोदर तल अच्छी तरह चिक्रना कर दिया था।

लोलक को झुलाने के पहले बिल्कुल निश्चल रखना चाहिये। इसलिये गोले में एक डोरा बाँध कर डोरे को इतना खींच कर दीवाल में बाँध देना चाहिये कि गोला धरण-बिन्दु की लम्ब रेखा से २, ३ फुट हट जाय। अब यदि डोरे को जला दिया जाय तो गोला हिलने लगेगा और बराबर एक ही तल में झूलता रहेगा। यदि ऐसा न किया जाय तो गोला एक लम्बे दीर्घृत में झूलने लगता है और यदि आरंभ में जरा सी भी गड़बड़ हो तो कुछ देर में बहुत बड़ा रूप धारण कर लेता है।

लोलक के झूलने की दिशा चाहे जो हो परन्तु यदि आरम्भ उत्तर दक्षिण दिशा से किया जाय तो अच्छा है। गोले के नीचे जो सुई निकली हुई हो वह मेज के इतने पास हो कि उस पर रखी हुई कागज की तख़ती के छूने से तिनक ही बची रहे। गोला झुलाने के बाद कागज की तख़ती पर एक सीधी रेखा पेंसिल से खींच कर तख़ती को मेज पर इस प्रकार सरका दो कि सुई छून जाय और खींची हुई रेखा सुई के झूलने के तल से ठीक मिल जाय। अब तख़ती की रेखा के दक्षिणी किनारे को ध्यान से देखना चाहिये। दो ही तीन मिनट में तख़ती की रेखा का दिश्णी सिरा पिन्छम से पूरब को अर्थात् अपसन्य दिशा में या घड़ी की विरुद्ध दिशा में घूमता हुआ देख पड़ेगा। कारण यह कि तख़ती पृथ्वी के साथ पिन्छम से पूरब को घूमती रहती है। यह प्रयोग यदि विषुवत् रेखा से दक्षिण के देशों में किया जाय तो तख़ती की रेखा घड़ी की अनुकूल दिशा में घूमती हुई देख पड़ेगी।

अब देखना है कि प्रयोग का परिणाम गणना से कहाँ तक मिलता है।

यदि किसी प्रकार यह सम्भव हो कि लोलक उत्तरी ध्रुव पर लटकाया आय तो लोलक की लम्ब-रेखा और पृथ्वी का अक्ष एक ही दिशा में होंगे। इसलिए जैसे-जैसे पृथ्वी पिच्छम से पूरब की ओर घूमती जायगी इसके साथ दर्शक के खड़ा होने का तल भी पिच्छम से पूरब को घूमेगा और लोलक का स्पन्दन तल पूरब से पिच्छम की ओर हटता हुआ जान पड़ेगा क्योंकि दर्शक पृथ्वी के घूमने को नहीं देख सकता। इसलिए लोलक का स्पन्दन-तल उलटी दिशा में २३ घंटे ५६ मिनट ४ सेंकेड में एक चक्कर लगा लेने की गति से घूमता हुआ देख पड़ेगा।

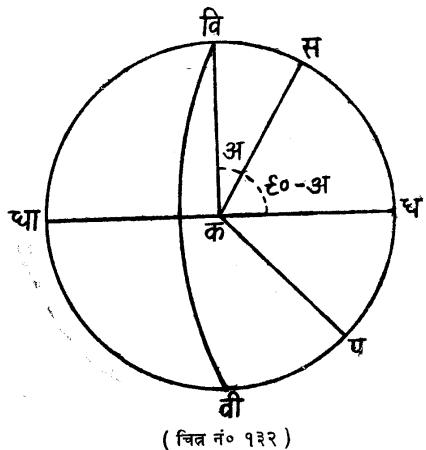


यह सम्भव नहीं कि एक बार का झुलाया हुआ लोलक लगातार २४ घंटे तक झूलता रहे। परन्तु जितनी देर तक वह झूलता रहेगा उतनी ही देर में इसका स्पन्दन-तल इतना घूमा हुआ देख पड़ेगा कि उससे अनुपात द्वारा सहज ही जाना जा सकता है कि एक चक्कर लगाने का समय क्या हो सकता है।

पोर्टर ने अपने लोलक को इस प्रकार लटकाया था। एक पीतल का हुक जिसकी मोटाई है इञ्च थी एक फौलाद की प्याली में रखा गया है जिसमें ऐंठन न पड़े। (देखो चित्र १३१)

यदि विषुवत् रेखा पर लोलक झुलाया जाय तो इसकी नोक से बनी हुई लकीर एक दूसरे के ऊपर होगी क्योंकि यहाँ इसके दोनों किनारों की पिच्छिम से पूरब वाली गित समान है इसलिए लोलक का स्पन्दन-तल घूमता हुआ नहीं देख पड़ेगा वरन् एक ही लकीर पर चलता रहेगा।

परन्तु विषुवत् रेखा से भिन्न स्थानों में यह बात नहीं होगी क्योंकि लोलक के ठीक नीचे के धरातल के उस भाग में जो विषुवत् रेखा के पास है पृथ्वी के घूमने की गित उससे अधिक है जो ध्रुव के पास है इसलिए इसका परिणाम यह होगा कि लोलक की नोक से जो लकीर बालू पर बनेगी उसका वह किनारा जो विषुवत् रेखा की ओर है ध्रुव की ओर वाले किनारे से अधिक वेग से घूमने के कारण पूरब की



ओर हटता हुआ और ध्रृव की ओर वाले किनारे का चक्कर लगाता हुआ देख पड़ेगा परन्तु यह चक्कर २३ घंटे ५६ मिनट ४ सेंकेड से अधिक समय में पूरा होगा जैसा कि नीचे की गणना से सिद्ध है।

कल्पना करो कि परीक्षा के स्थान स का उत्तरी अक्षांश अ है। वि वी विषुवत् रेखा, क पृथ्वी का केन्द्र, ध धा पृथ्वी का अक्ष और ध उत्तरी ध्रुव है। ध धा अक्ष पर धूमने वाला पृथ्वी का कोणीय वेग व गति-विज्ञान के अनुसार दो भागों में बाँटा जा सकता है, जिसका एक भाग क स पर और दूसरा भाग क प पर घूमता हुआ समझा जा सकता है।

वेग का यह भाग जो क स पर है व कोटिज्या (६०°-अ) अथवा व ज्या अ के समान होगा और जो भाग कप पर है वह व कोज्या अ के समान होगा। परन्तु कप पर घूमने वाला वेग क स के समानान्तर होगा इसलिए इसका प्रभाव लोलक पर वैसा ही पड़ेगा जैसा विषुवत् रेखा पर पड़ता है अर्थात् इसके कारण लोलक से बनने वाली लकीर की दिशा में कोई परिवर्तन नहीं होगा परन्तु क स पर घूमने वाला वेग झूलते हुए लोलक की सुई से बनी हुई लकोर की दिशा में परिवर्तन करेगा जिससे लकोर का दक्षिणी सिरा पिष्ठम से पूरब की ओर खसकता हुआ देख पड़ेगा और जान पड़ेगा मानों लोलक का स्पन्दन तल हो पूरब से पिष्ठम की ओर घूम रहा है क्योंकि पहली लकीर से दूसरी लकीर पिष्ठम की ओर बनती चली जायगी।

अब यह देखना है कि कितनी देर में लोलक का स्पन्दनतल यदि लगातार झूलता रहा तो एक चक्कर लगा लेगा। यह मान लिया गया है कि पृथ्वी के अक्ष पर घूमता हुआ देग व है और स स्थान पर इसका खण्ड देग व ज्या अ है इसलिए, यह जानना सहज है कि जब व देग से एक चक्कर २४ घंटे में पूरा होता है तब व ज्या अ देग से एक चक्कर अधिक समय में पूरा होगा इसलिए लोलक से बनी हुई लकीरों

का पूरा चक्कर  $\frac{a \times 28 \text{ घंटा}}{a \text{ ज्या अ}} = \frac{28 \text{ घंटा}}{\text{ज्या अ}}$  समय में पूरा होगा। जहाँ अ स्थान का

अक्षांश है। यदि प्रयाग में यह प्रयोग किया जाय तो एक चक्कर  $\frac{78 \text{ घंटा}}{521 \text{ ₹} 24^{\circ} \text{ ₹} 24^{\circ}}$  =  $\frac{78 \text{ घंटा}}{.872}$  =  $\frac{78 \text{ घंटा}}{.872}$  =  $\frac{78 \text{ घंटा}}{.872}$  =  $\frac{1}{.872}$  =

जो सहज ही देखा जा सकता है क्योंकि यदि लोलक लम्ब से २ फुट भी हटा कर झुलाया जाय तो ३ अंश के परिवर्तन में लोलक १ इञ्च से अधिक दूर हट जायगा।

इस प्रकार निकलेगा २४ घण्टा : १ घण्टा : ३६० अंश : इष्ट परिमाण

ै. इष्ट परिमाण=  $\frac{340 \times 5011}{28}$  = 9% ज्या अक्षांश

अगले पृष्ठ की सारिणी में भे भिन्न-भिन्न प्रयोगों का परिणाम दिया जाता है—

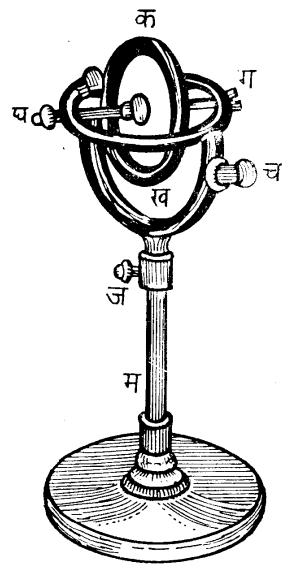
इस सारणी से प्रत्यक्ष हो जाता है कि लोलक के स्पन्दन तल की दिशा का परिवर्तन पृथ्वी की ही भ्रमण गित से होता है। यह सब प्रयोग विषुवत् रेखा से उत्तर के देशों के लिए है। विषुवत् रेखा से दिक्षण के देशों में भी परिवर्तन इसी नियम से होता है।

(३) पृथ्वी की भ्रमणगित सिद्ध करने के लिए एक तीसरी रीति भी है, जिसे फूको ने ही निकाली थी। यदि किसी चक्र का किनारा बहुत भारी हो और उसका अक्ष उसके केन्द्र से जाता हुआ उसके धरातल से समकोण बनाता हो वह चक्र अपने अक्ष पर बहुत वेग से घूम सकता हो तो ऐसे चक्र को घुमना पहिया (gyrostat) कहते हैं। यदि इसके साथ इसका आधार भी हो जिससे यह थमा रहता है तो इसका नाम घुमनाचक्र (gyroscope) हो जाता है। एक साधारण घुमना चक्र का चित्र १३३ है—

क ख चक्र सम धरातल अक्ष ग घ पर घूम सकता है और जिस चक्र पर ग घ अक्ष हे वह च छ सम फरातल अक्ष पर घूम सकता है (छ अक्षर चित्र में स्पष्ट नहीं है। यह घ के पास और यंत्र के कुछ पोछे हैं)। च छ अक्ष कुल को लेता हुआ ज म लम्ब अक्ष पर घूम सकता है। यह यंत्र ऐसा बनाना चाहिये कि इसके घूमते समय रगड़ कम से कम हो। ये तीनों अक्ष एक दूसरे से समकोण पर होने हैं, ग, घ और च छ अक्ष समधरातल में और ज म अक्ष लम्ब दिशा में। यदि रगड़

<sup>9.</sup> उर्दू के वैज्ञानिक मासिक पत्न 'रोशनी' अप्रैल १६१६ ई० पृष्ठ २८०-६१ के आधार पर जो Movements of the earth by Norman Lockyer F.R.S... से लिया गया है।

प्रमाम प्रविद्या में परिवर्तन अक्षांभ स्पन्दन तल की प्रयोग से प्रयोग से प्रयोग से ए० ४४ ६.७३३ ६.७३३ ६.७३३ ६.६४५ ६.६४५ ६.६८०० ४१ १२०० १४०० १४०० १४०० १४०० १४०० १४००		
अंश कला ६ ५६ प्र ८० ४८ ५१ हि७० ८० ४६ प्र ८६ प्र ८१ प्र	<u> </u>	पृ घंटे में स्पन्दन तल की शा में परिवर्तन गणना से
८००       ८०००       ८०००       ८०००       ८०००       ८०००       ८०००       ८००००       ८००००       ८००००       ८००००       ८००००       ८०००००       ८००००००       ८००००००००       ८००००००००००००००००००००००००००००००००००००		अंश Schaw and Lamprey
80 85.4 89 99.8 85 99.8 90.8 90.8 90.8 90.8 90.8 90.8 90.8	% हे हे 9. इ	Loomis
8년 4년. 중 원 - 1 8년 4년 중 연안 보고 영 9년 1년	क मा क	Carowell and Norton
38       38         38       38	<b>००५.५</b>	
००१.४०० १८ १४ १८	3x5.0b	Dufair and Wartman
हिन है । अप कि	<b>६८६. ७० १. ७० १. ७०</b>	Foucault
	<u>გ</u> ჭი. ს ს ს ს ს ს ს ს ს ს ს ს ს ს ს ს ს ს ს	Bunt
डबलिन ५३ २० ११-६१५ १	<b>አ</b> \$0.26 አ <b>b</b> 3.66	Galbraith & Houghton
एकरडीन ५७ ६ १२.७००	٥٥٥.٤٥ ٥٥٥.٤٥	Gerard

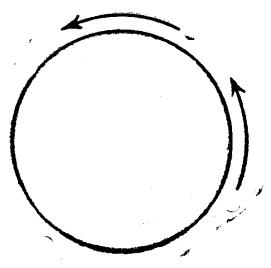


(चित्र नं० १३३)

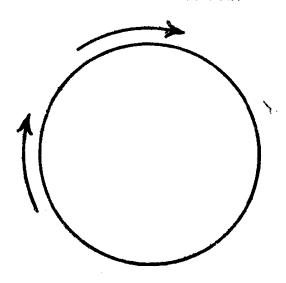
बहुत कम हो जिससे प्रत्येक अक्ष की गित पूरी तरह स्वतन्त्र हो तो घुमने-यंत्र में अनेक अद्भुत गुण पाये जाते हैं जब कि क ख चक्र खूब तेजी से घूम रहा हो। एक महत्व का गुण यह है कि यदि क ख चक्र तेज़ी से चला दिया जाय तो ग घ अक्ष की दिशा सर्वदा एक ही बनी रहती है जब कि घुमना-चक्र एक जगह से दूसरी जगह ज म को पकड़ कर हटाया जाता है। जब घुमना-चक्र के अक्ष की दिशा पृथ्वी के अक्ष के समानान्तर रखी जाती है तब तो इसकी दिशा आस पास की वस्तुओं की दृष्टि से स्थिर रहती है परन्तु यदि इसका अक्ष किसी अन्य दिशा में करके यह घुमाया जाय तो अक्ष उसी प्रकार दिशा बदलता है जैसे तारे। यदि अक्ष किसी विशेष तारे की दिशा में करके चक्र घुमाया जाय तो जब तक वह चक्र घूमता रहेगा अक्ष सदा उसी तारे की दिशा में रहेगा। इससे यह सिद्ध हो जाता है कि तारों की

दिशा स्थिर है और उनका प्रतिदिन का पूरब से पिच्छम को घूमना पृथ्वी की दैनिक गति के कारण है।

इन प्रयोगों के सिवा बहुत सी घटनाएँ ऐसी हैं जिनसे पृथ्वी का अक्ष भ्रमण सिद्ध होता है। उत्तर गोल में लोलक की नोक से बनी हुई रेखा घड़ी की प्रतिकूल दिशा में घूमती है वैसे ही यहाँ बवंडरों के घूमने की दिशा भी होती है। परन्तु दक्षिण गोल में लोलक की नोक से बनी हुई रेखा तथा बवंडरों की दिशा घड़ी की अनुकूल दिशा में घूमती हैं। जो हवाएँ विषुवत् रेखा से घ्रुव की ओर चलती हैं वे उत्तर गोल में पूरव की ओर अर्थात् दाहिने और दक्षिण गोल में भी पूरव की ओर अर्थात् वाहिने और दक्षिण गोल में भी पूरव की ओर अर्थात् वाहिने और दिशा गोल में भी पूरव की ओर



उत्तर गोल में बवंडरों की दिशा



दक्षिण गोल में बवंडरों की दिशा (चित्र १३४)

है कि जब विषुवत् रेखा के ऊपर की हवा गरम नोकर हलकी होती है तब यह ऊपर उठती है इसलिए इसकी जगह भरने के लिए ध्रुवों के पास की ठंडी हवा विषुवत् रेखा की ओर चलती है। परन्तु विषुवत् रेखा पर पृथ्वी की गित पूर्व की ओर अत्यन्त तीव्र होती है और ज्यों-ज्यों ध्रुवों की ओर जाओ त्यों-त्यों यह गित मन्द पड़ती जाती है इसलिए जो हवा विषुवत् रेखा से चलती है उसकी भी पूर्व की ओर गित तीव्र रहती है इसलिए यह ध्रुवों की ओर के देशों में पहुँचती है जिनकी पूर्वी गित मन्द रहती है। तब यह पूर्व की ओर मुड़ जाती है। इसी प्रकार जो हवा ध्रवों से विषुवत् रेखा की ओर चलती है वह पि छिम की ओर को मुड़ जाती है।

समुद्र की धाराओं की दिशा भी इसी प्रकार की होती है। मेक्सिको की खाड़ी से जो विषुवत् रेखा के पास है जो गरम जलधारा अटलांटिक महासागर में उत्तर की ओर चलती है वह आगे चलकर पूरब की ओर मुड़ जाती है और उत्तर पूरब दिशा में चलती हुई अटलांटिक महासागर की दूसरी ओर फांस, इंगलैंड, नारवे आदि देशों में पहुँचती है तथा उत्तर की ठंडी धारा ग्रीनलैंड से उत्तरा अमेरिका की ओर जाती है। इसी का फल फल है कि नारवे का हैमरफैस्ट का बन्दरगाह जो ७० है उत्तरी अक्षांश पर है बारहों महीने बर्फ से मुक्त रहता है जब कि उत्तरी अमेरिका का पूरबी किनारा ४० अक्षांश तक जाड़ा भर और गरमी के भी अधिक भाग तक बर्फ से दका रहता है।

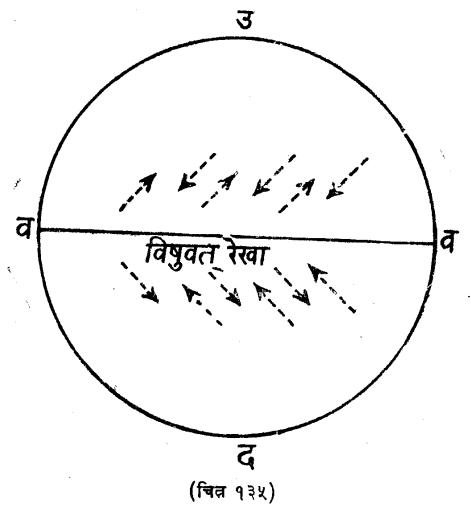
इसी प्रकार हिन्द महासागर के द्वीपसमूह से जो गरम जल धारा उत्तर की ओर को चलती है वह पूरब की ओर को मुड़ कर जापान के पूरबी भाग को गरम रखती है और उत्तर से ठंडी जलधारा जापान के पिन्छिमी किनारे से होती हुई चीन सागर में ठीक उलटी दिशा में आती है।

यह संक्षेप में बतलाया गया है कि पृथ्वी की दैनिक गित के कारण हवाओं और धाराओं की दिशाओं में क्या परिवर्तन हो जाता है। यदि इस विषय पर अधिक जानना हो तो भूगोल की अच्छी पुस्तकों से काम लेना चाहिए।

इस अक्ष भ्रमण के सिवा पृथ्वी में एक दूसरी गित भी होती है जिससे यह वर्ष में भर सूर्य की परिक्रमा कर लेती है परन्तु जान पड़ता है मानों सूर्य ही पृथ्वी की परिक्रमा करता है। पृथ्वी की इस गित का प्रमाण और भी सूक्ष्म है जिसका विचार आगे कहीं किया जायगा। इस समय केवल इतना स्मरण करा देना पर्याप्त होगा कि पृथ्वी की इस गित के ही कारण ग्रहों में आठ प्रकार की गितयाँ देख पड़ती हैं (देखो स्पष्टाधिकार पृष्ठ ५४-६४, ६७-१०५)।

७३ श्लोक के उत्तरार्ध में बतलाया गया है कि ग्रह कक्षाएँ भी भचक्र में

बंधी हुई पूरब से पिच्छम को जा रही हैं। परन्तु इन सब गितयों का कारण पृथ्वी की दैनिक गित ही है।



उ = उत्तर ध्रुव द द्विण ध्रुव व वि = विषुवत् रेखा सकृदुद्गतमद्धार्धं पश्यन्त्यर्कं सुरासुरा:। पितर: शशिगा: पक्षं स्वदिनं च नराभुवि ॥७४॥

अनुवाद — सुर और असुर एक बार के उदय हुए सूर्य को लगातार आधे वर्ष तक देखते रहते हैं, चन्द्रलोक के निवासी पितृगण उसको एक पक्ष तक और पृथ्वी के निवासी मनुष्य उसको अपने एक दिन तक देखते हैं।

विज्ञान-भाष्य—इस क्लोक के पूर्वार्ध का अर्थ वही है जो ६७वें क्लोक में बतलाया गया है। उत्तरार्ध के प्रथम पद के अर्थ में ही कुछ विशेषता है जिसे समझाने की आवश्यकता है। सनातनधर्मी हिन्दुओं का विश्वास है कि चन्द्रगोल के ऊर्ध्व भाग में पितृगण निवास करते हैं। यह भाग पृथ्वी के सन्मुख नहीं होता। पाक्ष्वात्य ज्योतिषी भी कहते हैं कि चन्द्रमा पृथ्वी की परिक्रमा इस प्रकार करता है कि इसका अधोभाग ही पृथ्वी के सन्मुख रहता है और ऊर्ध्व भाग सदैव पीछे रहता

है। इसलिए चन्द्रमा अपने अक्ष पर एक भ्रमण उतने ही दिनों में करता है जितने दिन में वह पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इसका प्रमाण कठिन नहीं है। चन्द्र बिम्ब को ध्यान से देखने पर ज्ञात होता है कि उसके काले धब्बे बिम्ब के किनारे से सदैव एक ही स्थिति में देख पड़ते हैं जिससे प्रकट होता है कि चन्द्र बिम्ब का वह भाग जो पृथ्वी के सन्मुख है सदैव उसी दशा में रहता है अर्थात् चन्द्रमा का अक्ष-भ्रमण-काल उसके परिक्रमा काल के समान ही होता है। इस पर यह कहा जा सकता है कि चन्द्रमा में अक्ष-भ्रमण होता ही नहीं। परन्तु यह ठीक नहीं है। यह एक उदाहरण से स्पष्ट हो जायगा। एक दीपक बीच में रख दीजिये और उसकी ओर देखिए। मान लीजिए कि दीपक आपके उत्तर की ओर है। अब दीपक को देखते हुए आप उसके चारों ओर घड़ी की अनुकूल दिशा में घूमिए। जब आप चौथाई चक्कर कर लेंगे तब दीपक आपके पूरब हो जायगा। आधा चक्कर कर लेने पर दीपक आपके दक्षिण हो जायगा, तीन चौथाई चक्कर करने पर वह आपके पिष्ठम हो जायगा और पूरा चक्कर करके उसी स्थान पर आ जाने पर जहाँ से चक्कर लगाना आरम्भ किया था वह दीपक फिर आपके उत्तर हो जायगा । |इससे यह सिद्ध हो जाता है कि इस प्रकार के एक चक्कर में आपका मुख सदैव दीपक की ओर रहता है और पीठ सदैव उसके पीछे। साथ ही साथ आपका शरीर भी एक बार घूम जाता है क्योंकि घूमने में भी तो आपका मुख उत्तर, पूरब, दक्षिण और पिन्छम की ओर होता रहता है।

जब चन्द्रमा का ऊर्ध्व भाग सदा पृथ्वी से विमुख रहता है तब उसका सम्बन्ध सूर्य से किस प्रकार रहता है ? अमावस्या के दिन सूर्य और पृथ्वी के बीच में चन्द्रमा रहता है इसलिए इसका ऊर्ध्व भाग सूर्य के ठीक सामने रहता है। ऊर्ध्व भाग में पितृलोग निवास करते हैं इसलिए अमावस्या के दिन सूर्य पितरों के ठीक सिर पर रहता है अर्थात् इस दिन उनका मध्याह्न होता है। इसीलिए अमावस्या के मध्याह्न काल में पितरों के लिए श्राद्ध तर्पण आदि किये जाते हैं। पूर्णमासी के दिन इनकी मध्यरान्नि होती है। कृष्ण पक्ष का आधा भाग बीतने पर सूर्य पितरों को उदय होता हुआ देख पड़ता है और शुक्ल पक्ष के आधे भाग तक वह बराबर उनको देख पड़ता है अर्थात् पितरों का प्रातःकाल कृष्ण पक्ष की अष्टमी को होता है और सायंकाल शुक्ल पक्ष की अष्टमी को।

ग्रह कक्षा और ग्रह गतियों का सम्बन्ध -

उपरिस्थस्य महती कक्षाऽल्पाधः स्थितस्यच । महत्याकक्षया भागा महान्तोऽल्पास्तथाल्पया ॥७५॥ कालेनाल्पेन भगणं भुङ्क्ते उल्प भ्रमणाश्चितः । ग्रहः कालेन महता मण्डले महति भ्रमन ॥७६॥ स्वल्पयातो बहून भुङ्कते भगणांश्छीतदीधितिः । महत्या कक्षया गच्छंस्ततः स्वल्पं शनैश्चरः ॥७७॥ '

अनुवाद—(७५) जो ग्रह कक्षा ऊपर है अर्थात् पृथ्वी से दूर है उसका परिमाण अधिक है और जो ग्रह कक्षा नीचे है अर्थात् पृथ्वी से निकट है उसका परिमाण कम है। बड़ी कक्षा के अंश बड़े और छोटी कक्षा के अंश छोटे होते हैं। (७६) छोटी कक्षा पर चलने वाले ग्रह अल्प काल में अपना भगण अर्थात् चक्कर पूरा कर लेते हैं और बड़ी कक्षा पर चलने वाले ग्रह अधिक काल में अपना भगण पूरा करते हैं। (७७) चन्द्र कक्षा बहुत छोटी है इसलिए चन्द्रमा अनेक भगण पूरा करता है जब कि शनिश्चर बड़ी कक्षा में होने के कारण थोड़े ही भगण पूरा कर पाता है।

विज्ञान-भाष्य पहों की कक्षाओं और उनकी गितयों के सम्बन्ध में मध्यमाधिकार क्लोक २६, २७ तथा उसके विज्ञान भाष्य पृष्ठ १४-१७ में कुछ बतलाया जा चुका है इसलिए यहाँ अधिक विस्तार की आवश्यकता नहीं है। बड़ी कक्षा के अंग बड़े और छोटी कक्षा के अंग छोटे कैसे होते हैं इसका प्रमाण पृष्ठ १४ के चित्र १ से सहज ही मिल सकता है। बड़े वृत्त का २४ अंग जितना बड़ा है उतना ही छोटे वृत्त का ३६ अंग है अर्थात् बड़े वृत्त का एक अंग छोटे वृत्त के एक अंग से बड़ा है। यह भी स्पष्ट है कि जो ग्रह बड़ी कक्षा में भ्रमण करते हैं उनका भगण काल बड़ा और जो ग्रह छोटी कक्षा में भ्रमण करते हैं उनका भगण काल छोटा होता है। परन्तु ग्रह के भगण काल और उसकी दूरी में ऐसा सरल सम्बन्ध नहीं जैसा कि भारतीय ज्योतिषी समझते थे और जैसा कि इसी अध्याय में आगे बतलाया गया है। यह सम्बन्ध केपलर के तीसरे नियम के अनुसार है जो ग्रह गितयों और उनकी दूरियों के सूक्ष्म विचार से निश्चित किया गया है (देखो पृष्ठ ६४-६९)।

## दिनपति, मासपति आदि जानने की रीति

मन्दादधः क्रमेण स्युश्चतुर्था दिवसाधिपः । वर्षाधिपतयस्तद्वत्त् तीयाश्चे प्रकीर्तिता ॥७८॥ क्रध्यं क्रमेण शशिनो मासानमधिपाः स्मृताः । होरेशा सूर्यतनयादधोधः क्रमशस्तथा ॥७६॥

अनुवाद - (७८) शनि से नीचे का चौथा ग्रह क्रमानुसार दिनपति और तीसरा ग्रह वर्षपति होता है। (७६) चन्द्रमा से ऊपर के ग्रह क्रमशः मासपति तथा शनि से नीचे ग्रह क्रमशः होरापति होते हैं। विज्ञान-भाष्य—इन दोनों श्लोकों की पूरी व्याख्या मध्यमाधिकार के पृष्ठ ४०-४५ में की गयी है इसलिये यहाँ अधिक लिखने की आवश्यकता नहीं है। नक्षत्र कक्षा, आकाश कक्षा तथा ग्रह की गतियों का सम्बन्ध—

भवेद्भकक्षा तिग्मांशोश्च मणं षिट ताडितम्।
सर्वोपरिष्टाद्श्चमित योजनैस्तैर्भमण्डलम् ॥८०॥
कल्पोक्त चन्द्रभगणा गुणिताः शशिकक्षया।
आकाशकक्षा सा ज्ञेया कर व्याप्तिस्तथा रवेः॥८०॥
सैव यत्कल्पभगण्यभंदता तद्श्चमणं भवेत्।
कुवासरैविभज्याह्नः सर्वेषां प्राग्मतिः स्मृता॥८२॥
भुक्तियोजनजा संस्था सेन्दोश्चमण संगुणा।
स्वकक्षाप्तातु सा तस्य तिष्याप्ता गति लिप्तिकाः॥८३॥

अनुवाद—(५०) सूर्य-कक्षा के योजनों को ६० से गुणा करने पर नक्षत्र-कक्षा के योजनों का मान आ जाता है। सब ग्रहों से ऊपर नक्षत्र मण्डल इतने ही योजना में घूमता है। (५९) शशिकक्षा के योजनों को एक कल्प के चन्द्र भगणों की संख्या से गुणा करने पर आकाश कक्षा का मान ज्ञात होता है। सूर्य की किरणें वहीं तक जाती हैं। (५२) आकाश कक्षा के मान को जिस ग्रह के कल्प-भगणों की संख्या से भाग दिया जायगा उसी ग्रह की कक्षा का मान योजनों में ज्ञात होगा। आकाश-कक्षा को कल्प के सावन दिनों के भाग देने पर सब ग्रहों की दैनिकगित योजनों में आ जाती है। (५३) इस योजनात्मक ग्रह गित को चन्द्र-कक्षा से गुणा करके जिस ग्रह की कक्षा से भाग देकर लिक्ष को १५ से भाग दें उस ग्रह की दैनिक गित कलाओं में आ जायगी।

विज्ञान-भाष्य—इन श्लोकों में जो कुछ बतलाया गया है उसकी चर्चा कई जगह की गयी है (देखो पृ० १४-१७; ४४१-५३)। संक्षेप में इसका सार यह है:—

- (१) नक्षत्र कक्षा रवि कक्षा × ६०
- (२) आकाश कक्षा = कल्प के चन्द्र भगण メ चंद्र कक्षा
- (३) जिल्प में किसी ग्रह की भगण संख्या = उस ग्रह की कक्षा
- (४) आकाश कक्षा = प्रत्येक ग्रह की दैनिक योजनात्मक गति
- (४) ग्रह की योजनात्मक गति × चंद्र कक्षा = ग्रह की दैनिक कलात्मक गति

दूसरे और तीसरे समीकरण से स्पष्ट है कि आकाश कक्षा का विस्तार उतना माना गया है जितना प्रत्येक ग्रह एक कल्प में योजनों में चलता है। इससे यह सिद्ध है कि हमारे आचार्य प्रत्येक ग्रह की योजनात्मक गित समान समझते थे जो आजकल के वेधों से अशुद्ध है। ग्रह की दैनिक कलात्मक गित जानने का सिद्धान्त वही है जो ४५१-५३ पृष्ठों में अच्छी तरह समझाया गया है।

नक्षत्न कक्षा और आकाश कक्षा के विस्तार किल्पत हैं। नक्षत्रों या तारों की दूरी की सीमा नहीं है। आजकल के वेधों से सिद्ध होता है कि कोई-कोई तारे पृथ्वी से इतनी दूर हैं कि उनके प्रकाश के पहुँचने में लाखों वर्ष लग जाते हैं।

ग्रह की दूरी जानने की रीति

कक्ष्या भूकणंगुणिता महोमण्डलभाजिता। तत्कर्णा भूमिकणित्स्यु ग्रँहोच्चे स्वे बलोकृताः ॥ ५४॥

अनुवाद — किसी ग्रह की कक्षा को भूव्यास से गुणा करने और भूपरिधि से भाग देने पर उस ग्रह की कक्षा का व्यास होता है। इससे भूव्यास घटा कर शेष का आधा करने से भू-पृष्ठ से उस ग्रह की ऊँचाई अथवा दूरी ज्ञात होती है।

विज्ञान-भाष्य—परिधि से व्यास जानने का यह एक नियम है। भूव्यास का भू-परिधि से जो सम्बन्ध है वही सम्बन्ध है वही सम्बन्ध प्रत्येक ग्रह की कक्षा के व्यास और परिधि में होता है। इस श्लोक के पूर्वीर्ध का सरल अर्थ यह है कि ग्रह की कक्षा को ३.१४१६ से भाग देने पर उसकी कक्षा का व्यास आ जाता है।

श्लोक के उत्तरार्ध में जो बात बतलायी गयी है वह पृष्ठ ४०८ के चित्र ७८ से स्पष्ट हो जाती है। इस चित्र में यदि भद रेखा को द की ओर इतना बढ़ाया जाय कि वह चन्द्र कक्षा और सूर्य कक्षा तक पहुँच जाय तो द से चन्द्र कक्षा के बिन्दु की दूरी को चन्द्रमा की ऊँचाई और सूर्य कक्षा के बिन्दु की दूरी को सूर्य की ऊँचाई समझनी चाहिये। इसी तरह अन्य ग्रहों की ऊँचाई के बारे में भी समझना चाहिये।

ग्रह कक्षाओं के विस्तार योजनों में

सत्रयाविषद्विदहनाः कक्ष्या तुहिनदीधितेः ।

ज्ञणीद्रस्याष्ट्रवद्वित्रिक्रश्न्येन्दवस्तथा ।। ५५।।

गुक्रशीद्रस्य सप्तान्ति रसाब्धि रसषड्यमाः ।

ततोऽकंबुधणुकाणां खलार्थं कसुराणेवाः ।। ६६।।

कु जस्यातोऽष्टश्नन्याङ्कषडवेदैकभुजङ्गमाः ।

चन्द्रोच्चस्य रसार्थाष्ट्रमुनिद्विह्यष्टह्नयः ।। ६७।

कृतर्तुमुनिवश्चाद्विगुणेन्दुविषया गुरोः ।

स्वर्भानोदंस्रतत्वाब्धिशंलार्थाकाशकुक्षराः ।। ६६।।

Sukin 8.2242 Compared & Hti-Haira ا 3.2198 पञ्चपञ्चाश्विनागतुं रसाद्रकश्शिनेस्ततः । Mangale 25.1 448 भानां लललशून्बाङ्कवसुरन्ध्रशराश्विनः ॥८६॥

Compared & Sun

र्याम 158·5 672 खग्योमखत्रयस्तागरषट्कनाग-

sani 394.0378 व्योमाष्टशून्ययमरूपनगाष्टचन्दाः ।

Sum 13.3 48 % बह्याण्डसंपुटपरिस्नमणं समन्ता-

दभ्यन्तरा दिनकरस्य कर प्रसाराः ॥६०॥

अनुवाद-(५४) चन्द्रमा की कक्षा ३२४००० योजन, बुध शीघ्र की कक्षा १०४३२०६ योजन; (८६) शुक्र शीघ्र की कक्षा २६६४६३७ योजन, सूर्य, बुध और शुक्र की कक्षाएँ ४३३१४००; (८७) मङ्गल की कक्षा ८१४६६०६ योजन, चन्द्रोच्च की कक्षा ३८३२८४८४ योजन; (८८) गुरु की कक्षा ५१३७५७६४ योजन; राहु की कक्षा ५०५७२५६४ योजन; (८६) शनि की कक्षा १२७६६८२५५ योजन; नक्षत कक्षा २५६८६००१२ योजन और (६०) आकाश या ब्रह्माण्ड की परिधि १८७१२०-, ५०,५६४०,००,००० योजन है जहाँ तक सूर्य की किरणों का प्रसार होता है।

विज्ञान-भाष्य —यदि ग्रहों के कल्प-भगण मध्यमाधिकार के श्लीक २६-३३ के अनुसार मान कर इनकी कक्षाओं की गणना ख्लोक ८२ के अनुसार की जाय तो ऊपर दी हुई संख्याओं की इकाई के अंक में थोड़ा सा अन्तर पड़ता है इसका कारण यह जान पड़ता है कि पूरी संख्या लिखने के लिए भिन्नात्मक अंश या तो छोड़ दिया गया है या आधे से अधिक होने के कारण १ मान लिया गया है। ऐसा जान पड़ता है कि चन्द्रोच्च और राहु की कक्षाएँ नियम की समानता दिखलाने के लिए दी गयी हैं क्योंकि ये आकाश में स्वतन्त्र पिंड नहीं है, ये तो चन्द्र कक्षा के ही दो विशेष विन्दु हैं। नक्षत्र कक्षा का भी विशेष महत्व नहीं जान पड़ता।

आजकल वेघों से यह सिद्ध होता है कि ग्रहों की कक्षाएँ गोल नहीं हैं वरन् दीर्घवृत्त है जिनकी एक नाभि पर सूर्य रहता है और सब ग्रह सूर्य की ही परिक्रमा करते हैं। पृथ्वी से किसी ग्रह की दूरी सर्वदा समान नहीं रहती जैसा कि ४१० पृष्ठ के लम्बनों की सारणी से तथा पृष्ठ ५६८ में दिये हुए शीघ्र कर्णों की सारणी से स्पष्ट है । इन शीघ्र कर्णों के मान ऐसी इकाइयों में दिये हुए हैं जिनकी १००० इकाई पृथ्वी से सूर्य की मध्यम दूरी मानी गयी है। ऐसी १००० इकाइयां £२६००००० मील (६ करोड़ २६ लाख मील) के समान होती हैं क्योंकि पृथ्वी से सूर्य की मध्यम दूरी इतनी ही है (देखो पृष्ठ ४५२)। यदि यह दूरी योजनों में जानना हो तो मीलों को ५ से भाग दे देना चाहिए (देखो पृ० ५४)।

#### त्रयोदश अध्याय

## ज्योतिषोपनिषदध्याय

(संक्षिप्त वर्णन)

[श्लोक १-३—भूभगोल की रचना का उपदेश कैंसे करना चाहिये। श्लोक ३-१३ भूभगोल बनाने की रीति। श्लोक १३-१४—लग्न, अन्त्या आदि के स्थान निश्चय करना। श्लोक १६-१७—भूभगोल किस प्रकार अपने आप घूम सकता है। श्लोक १८-२४—समय बतलानेवाले अन्य यन्त्रों की चर्चा। श्लोक २५—ज्योतिष का माहात्म्य।]

## भूभगोल बनाने की तैयारी-

अय गुप्ते शुचौ देशे स्नातम्शुचिरलङ्कृतः ।
संपूज्य भास्करं भक्त्या ग्रहान्भान्यय गुह्यकान् ॥१॥
पारंपर्योपदेशेन यथा ज्ञातं गुरोर्मुलात् ।
आचार्यः शिष्यबोधार्थं सर्वं प्रत्यक्षदर्शिवान् ॥२॥
मूभगोलकस्य रचनां कुर्यादाश्चर्यकारिणीम् ।

अनुवाद—तब आचार्य स्नान करने के बाद अलंकार धारण करके शुद्ध मन से एकान्त और पिवत स्थान में सूर्य, प्रहों, नक्षत्नों और यक्षों की भक्ति के साथ पूजा करके परम्परा से प्राप्त उपदेश के द्वारा गुरु के मुख से सुने हुए और स्वयं प्रत्यक्ष देखे हुए ज्ञान से शिष्य को पूरी तरह समझाने के लिये भूभगोल की आश्चर्यं उत्पन्न करनेवाली रचना करे।

विज्ञान-भाष्य — कई टीकाकारों ने आचार्य का अर्थ सूर्यांश पुरुष और शिष्य का अर्थ मयासुर किया है; परन्तु मेरी समझ में यह सभी आचार्यों के लिये साधारण उपदेश है। 'कुर्यात्' शब्द भी यही प्रकट करता है। इन श्लोकों से प्रकट होता है कि आचार्य को केवल मौखिक उपदेश से ही सन्तुष्ट नहीं होना चाहिये वरन् व्यावहारिक और क्रियात्मक ज्ञान भी कराना चाहिये जिसके लिये उसे स्वयं व्यावहारिक ज्ञान भी रखना चाहिये और ज्ञान को प्रत्यक्ष देनेवाला भी होना चाहिये, ऐसा नहीं कि टीका कर डालें सूर्य सिद्धांत ऐसे गूढ़ ग्रन्थ की, परन्तु आकाश के मुख्य-मुख्य तारों की भी पहचान न हो।

ग्रहों की पूजा में सूर्य की पूजा भी आ जाती है परन्तु यहाँ ग्रहों के साथ सूर्य शब्द अलग भी आया है जो सूचित करता है कि सूर्य की विशेष प्रकार से पूजा करनी चाहिये क्योंकि इस सिद्धांत के आदि आचार्य सूर्यदेव ही माने गये हैं। ग्रहों की आधुनिक परिभाषा में सूर्य आते भी नहीं हैं परन्तु सूर्य-सिद्धांतकार ने इस विचार से सूर्य का नाम अलग नहीं दिया है क्योंकि और कहीं यह मत नहीं प्रकट होता।

यक्ष लोग धन के देवता कुबेर के सेवक हैं, उनके कोष और बाग की रखवाली करते हैं। यह शायद शिल्पकला में भी निपुण माने गये हैं क्योंकि पुष्पक विमान कुबेर का ही था। इसलिये यन्त्र रचना के अर्थ में देवी सहायता प्राप्त करने के लिये इनकी भी पूजा करने का आदेश है।

भूभगोल शब्द भू, भ और गोल तीन शब्दों से बना है इसलिये इसका अर्थ है ऐसा गोल जिसमें भूगोल के साथ आकाश का वह गोल हो जिसमें ग्रह नक्षत्र आदि घूमते हुए माने गये हैं।

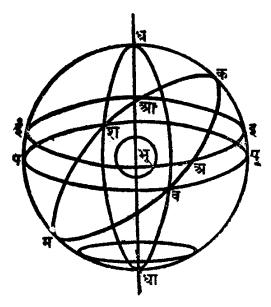
## भूभगोल बनाने की रीति—

अभोष्टं पृथिवोगोलं कारियत्वा तु दारवम् ॥३॥ तन्मध्यगं मेरोरुभयत्र विनिर्गतम्। आधारकक्ष्याद्वितयं कक्ष्यां वेषुवतीं तथा ॥४॥ भगणांशाङ्गुलै: कार्या दलितास्तिस्र एव ताः। स्वाहोरात्रार्धकर्णेश्व तत्त्रमाणानूपाततः ।।५॥ ऋान्तिविक्षेपभागेश्च दलिता दक्षिणोत्तरा । स्वस्स्वरपक्रमै: कार्या मेषादीनामपक्रमात् ॥६॥ कक्ष्याः प्रकल्पयेत्ताश्च कर्क्यादीनां विपर्ययात । तद्वतिस्रस्तुलादीनां मृगादीनां विलोमतः ॥७॥ याम्यगोलाधिताः कुर्यात् कक्ष्याधारद्वयोपरि । याम्योदग्मागसंस्थानां भानामभिजितस्तथा ॥५॥ सप्तर्षीणामगस्त्यस्य ब्रह्मादीनां प्रकल्पयेत । मध्ये वैषुवती कक्ष्या सर्वासामेव सस्थिता ॥ ३॥ तदाधारयुते: भार्धमयने विषु बहुये । विषु इत्स्थानतो भागै: स्फुटैर्भगणसंबरात् ॥१०॥ क्षेत्राण्येवमजादीनां तिर्यग्ज्याभिः प्रकल्पयेत । अयनादयनं चैव कक्ष्या तिर्यक्तथाऽवरा ॥१९॥ क्रान्तिसंज्ञा तया सूर्यः सदा पर्येति भासयन् । चन्द्राद्याश्च स्वकैः पातैरपमण्डलमाश्रितै: ॥१२॥ ततोऽपक्रुष्टा दुश्यन्ते विक्षेपाग्रेष्वपक्रमात्।

अनुवाद—(३) लकड़ी का अभीष्ट आकार का एक गोला (भूगोल) बनाकर (४) इसमें छेद करके एक सीधा डंडा कस देना चाहिए जो भूगोल के केन्द्र से होकर दोनों ओर बराबर निकला रहे और मेरु दंड का काम करे। इसी दंड में दो आधार-वृत्त (एक दूसरे से समकोण पर) स्थिर करो जिनके बीचोबीच विषुवद्वृत्त हो। (५) इन तीनों वृत्तों को अंगुल से ३६० अंशों में बाँट दो। विषुवद्वृत्त के माना-नुसार अहोरात्र वृत्त के व्यासार्ध से (६) दक्षिणोत्तर वृत्त पर क्रान्ति और शर के अंशों के द्वारा जो इस पर अंकित हों मेष, वृष और मिथुन राशियों के अंतिम विन्दुओं की क्रान्तियों के अंतर पर इन तीन राशियों के (७) अहोरात्न वृत्त स्थिर करो जो विलोम रीति से कर्क, सिंह और कन्या के अहोरात्र वृत्त भी होंगे। इसी प्रकार तुला, वृश्चिक और धनु तथा विलोम रीति से मकर, कुम्भ और मीन राशियों के भी तीन अहोरात्र वृत्त (८) दोनों आधार वृत्तों के ऊपर दक्षिण गोल में स्थिर करो। ऐसे ही उत्तर और दक्षिण गोलों में स्थित नक्षत्रों, अभिजित (६) सप्तर्षि, अगत्स्य, ब्रह्महृदय आदि तारों के अहोरात वृत्त स्थिर करो। इन सब अहोरात वृत्तों के बीच में विषुवद्वृत्त होता है। (१०) विषुवद्वृत्त और दोनों आधारवृत्तों के युतिबिन्दुओं पर दोनों अयन विन्दु और दोनों विषुव सम्पात होते हैं। विषुव सम्पात के स्थान से सायन राशि चक्र का आरम्भ करो। (११) इस प्रकार मेष वृष आदि राशियों के विभाग तिर्यंक ज्याओं द्वारा करो। एक अयन विन्दु से दूसरे अयन विन्दु तक तथा दूसरे से फिर पहले तक जो तिर्यकवृत्त स्थिर किया जायगा (२) उसी का नाम क्रान्तिवृत्त है जिस पर सूर्य सदा प्रकाश देता हुआ भ्रमण करता है। चन्द्र, मंगल आदि ग्रह अपने अपने पातों के द्वारा जो क्रान्तिवृत्त पर होते हैं (१३) खिचे हुए अपनी अपनी क्रान्ति से विक्षेप के अंत में देख पड़ते हैं।

विज्ञान-भाष्य — यहाँ यह नहीं बतलाया गया है कि आधार कक्षा और विषुवत् कक्षा किस चीज का बनाना चाहिये। अन्य ग्रन्थों में बाँस की पतली-पतली तीलियों का प्रयोग किया गया है क्योंकि यही इतनी लचीली होती हैं कि गोलाई में मोड़ी जा सकती हैं। आजकल लोहे या पीतल के तार से यह काम आसानी से हो सकता है। ऊपर बतलायी हुई रीति से जो भूभगोल बनता है वह अनेक वृत्तों (बलयों) के कारण बहुत ही दुर्बोध हो जाता है इसलिये आजकल यदि चित्र १३६ के अनुसार भूभगोल बनाया जाय तो बनाने में भी सुगमता होगी और समझने में भी।

इस चित्र के बीच में जो सबसे छोटा वृत्त है वह भूगोल (पृथ्वी-गोल) को सूचित करता है, इसीलिये बीच में 'भू' लिखा है। 'घघा' दंड है जो पृथ्वी-गोल के केन्द्र से होकर इसकें दोनों ओर निकला रहता है। भू से घ और घा की दूरी समान है। इन्हीं स्थानों से दो आधारवृत्त 'घशघाव' और 'घपघापू' एक दूसरे से समकोण



चित्र १३६

पर बाँधे जाते हैं। इन्हीं दोनों वृत्तों पर ध और धा से समान अन्तर पर 'प व पू श' वृत्त बाँधा जाता है जिसे विषुवत् कक्षा कहा गया है। इन तीनों वृत्तों को ३६० समान भागों में बाँट कर चिह्न बना देते हैं जो अंश कहलाते हैं। इसके बाद मेषादि बारह राक्षियों के अहोरात्रवृत्त बनाने का आदेश है। परन्तु मेरी समझ में यह आवश्यक नहीं है। ऊपर के तीन वृत्त बाँधने के बाद सीधे क्रान्ति-वृत्त को ही बाँधना सुगम होगा। यह भी ऊपर के किसी वृत्त के समान लेना चाहिए। इसे पहले व और श स्थानों पर विषुवदवृत्त और धशधाव आधारवृत के जोड़ पर बाँधना चाहिये फिर दूसरे आधारवृत्त 'क' और 'म' स्थानों पर बाँधना चाहिये। 'क' या 'म' का अन्तर विषुवद् वृत्त से उतना ही होना चाहिये जितनी सूर्य का परमक्रान्ति होती है जो आजकल साढ़े तेईस अंश (२३° ३०′) के लगभग है। इस क्रान्तिवृत को भी ३६० समान भागों में बाँट देना चाहिये। 'व' स्थान को सायनमेष या वसंत सम्पात तया 'श' स्थान को सायनतुला या शरद सम्पात कहते हैं। 'क' और 'म' स्थानों को क्रम से सायन कर्क और सायन तुला अथवा दक्षिणायन और उत्तरायण विन्दु कहते हैं ( देखो पृ० २३०) । इन स्थानों के विचार से 'ध श घा व' आधार कक्षा को विषुवसम्पातवृत्त ( Equinoctial Colure ) और 'ध प म धा पू क' आधार कक्षा को अयनवृत्त ( Solstitial Colure ) कहते हैं, क्योंकि पहले पर दोनों विषुव-सम्पात विन्दु और दूसरे पर दोनों अयन विन्दु होते हैं। चित्र में क्रान्ति वृत्त के 'अ' स्थान पर विषुवद् वृत के समानान्तर एक अहोरात वृत्त 'अ इ आई' दिखलाया गया है । यह क्रान्तिवृत्त के दूसरे स्थान 'आ' पर मिलता है। 'अ' विन्दु वसंत-सम्पात 'व' से जितने अंतर पर है उतने ही अंतर पर परन्तु विलोम दिशा में शरद सम्पात 'श' से 'आ' का स्थान है अथवा 'क' से 'अ' और 'आ' समान दूरी पर हैं। यदि 'अ' सायन वृष राशि के आदि में हो तो 'आ' सायन कन्या राशि के आदि में होगा और यदि पहला सायन मिथुन राशि के आदि में हो तो दूसरा सायन सिंह राशि के आदि में होगा। इसी प्रकार क्रान्ति-वृत्त के किसी स्थान का अहोरात वृत्त बाँधा जा सकता है। यही बात श्लोक ६-७ में बतलायी गयी है। इसके सिवा 'धा' स्थान के पास एक अहोरात वृत्त समझा जा सकता है।

परन्तु चित्र में ऐसा कोई भी कक्षा वृत्त नहीं दिखलाया गया है। ऐसा कक्षा वृत्त वांधने के लिये पहले ग्रह का पात-विन्दु क्रान्ति-वृत्त पर स्थिर करना चाहिये। इसी पर उस ग्रह का कक्षा वृत्त बांधना चाहिये जिसका दूसरा जोड़ इस स्थान से १८० अंश पर क्रान्ति-वृत पर हो। यह दोनों स्थान ग्रह के पात स्थान हुए। फिर इस वृत्त को दे० अंश के अंतर पर क्रान्ति-वृत्त से उस ग्रह के परम विक्षेप के बराबर उत्तर और दक्षिण स्थानों पर भी बांध देना चाहिये (परम विक्षेप की चर्चा मध्यमाधिकार के पृ० ७४-७६ में की गयी है)।

उदयलग्न, मध्यलग्न, अन्त्या, चरज्या आदि का निश्चय—

उदयं क्षितिजे लग्नमस्तं गच्छिति तद्वशात् ॥१३॥ लङ्कोदयैस्तथा सिद्धं लमध्योपिर मध्यगम् । मध्यक्षितिजयोमंध्ये या ज्या साउन्त्याऽभिधीयते ॥१४॥ ज्ञेया चरदलज्या च विषुवित्सितिजान्तरम् । कृत्वोपिर स्वकं स्थानं मध्ये क्षितिजमण्डलम् ॥१४॥

अनुवाद—(१३) क्रान्ति वृत्त का जो विन्दु पूर्व क्षितिज में लगा रहता है वह उदय लग्न है। इस उदय लग्न के अनुसार क्रान्ति वृत्त का जो विन्दु पिच्छम क्षितिज में लगा रहता है वह अस्त लग्न होता है। (१४) यामोत्तर वृत्त पर मध्यम लग्न होता है जिसकी गणना लंका के उदयासुओं से की जाती है। अहोरात्र वृत्त और यामोत्तर वृत्त के संधिस्थान से क्षितिज वृत्त तक जो ज्या होती है उसे अन्त्या कहते हैं। (१५) विधुवत् रेखा के क्षितिज जिसे उन्मण्डल कहते हैं और अपने स्थान के क्षितिज के बीच जो अन्तर होता है वह चरज्या है। भूगोल पर अपने स्थान को सबसे ऊपर करने पर क्षितिज वृत्त भूगोल के मध्य में होता है।

विज्ञान-भाष्य — इन श्लोकों में एक ही शब्द कई परिभाषाओं के लिए प्रयुक्त हुआ है इसलिये इनका भाव जल्दी समझ में नहीं आता। १२वें श्लोक के पूर्वार्ध में 'मध्यम' मध्य लग्न के लिये आया है। उत्तरार्ध में 'मध्य' शब्द अहोरात्न

वृत्त और यामोत्तर वृत्त की सिन्ध स्थान के लिये आया है। १५वें श्लोक के पूर्वीधं में 'विषुवत्' विषविक्षितिज या उन्मण्डल के लिये तथा क्षितिज शब्द अपने स्थान के क्षितिज वृत्त के लिये प्रयुक्त हुआ है। इसके उत्तरार्ध में 'मध्ये' शब्द अपने स्थान के ऊर्ध्वाधर यामोत्तर वृत्त के मध्य के लिये आया है। इस प्रकार का प्रयोग बड़ा ही भ्रमोत्पादक होता है और वैज्ञानिक ग्रंथों के लिये दोष समझा जाता है।

यह सब परिभाषाएँ तिप्रश्नाधिकार के २८६-६० पृष्ठों पर तथा स्पष्टा-धिकार के चित्र ३६, ४२, ४३ और तिप्रश्नाधिकार के चित्र ६३ से अच्छी तरह समझी जा सकती है। उपर्युक्त विवरण से भूभगोल यंत्र से इन सब परिभाषाओं का ज्ञान सहज ही हो सकता है।

युक्ति जिससे भूभगोल यंत्र सदा घूमता रहे—

वस्त्रच्छन्नं बहिश्वापि लोकालोकेन वेष्टितम् । अमृतस्रावयोगेन कालभ्रमणसाधनम् ॥१६॥ गुणबोजसमाकृष्ट गोलयंत्र प्रकल्पयेत् । गोप्यमेतत्प्रकाश्योक्त सर्वगम्यं भवेद्यतः ॥१७॥

अनुवाद—(१६) लोकालोक से अर्थात् क्षितिजवृत्त से घिरे हुए गोल को ऊपर कपड़े से ढक कर जल प्रवाह के द्वारा ऐसा प्रबन्ध करे कि यह अपने आप घूम-कर नाक्षत्रकाल सूचित करे। (१७) अथवा इस गोल यंत्र को पारे के संयोग से ऐसा बनावे कि वह अपने आप घूमे। इसको गुप्त रखना चाहिये। साफ-साफ बतला देने से इस संसार में यह सबको मालूम हो जायगा।

विज्ञान-भाष्य—इन दोनों श्लोकों की भाषा बहुत ही अस्पष्ट है। इस बात का तिनक भी बोध नहीं होता कि यह गोलयंत्र किस प्रकार अपने आप घूमकर आकाश का प्रकार दैनिक भ्रमण सिद्ध करता था। इतना तो प्रकट है कि गोलयंत्र का मेरुदण्ड इस प्रकार स्थिर किया जाता था कि वह ध्रुव की ओर रहे। फिर उसमें ऐसी युक्ति की जाती होगी कि जल की धारा से उसमें ऐसी टक्कर लगे कि एक नाक्षत्र दिन में वह एक बार घूम जाय जैसे पनचक्की चलती है। पानी की जगह पारे से भी काम लिया जाता था परन्तु यह पता नहीं कि कैसे। अंत में यह बतलाया गया है कि यह युक्ति सबसे नहीं बतलानी चाहिये। शायद इसीलिये संकेत मान्नकर दिया गया है। इससे लोग यह परिणाम निकाल सकते हैं कि लेखक स्वयं इस क्रिया को अच्छी तरह नहीं जानता था। उसको केवल आभास था कि ऐसा यन्त्र बन सकता है जो अपने आप चलता हो, इसीलिये उसने सब बातें गोल रखी हैं। यह भी संभव है कि प्राचीन काल में शिल्पकला की इतनी उन्नित थी कि ऐसे स्वयंवह यंत्र पारे और पानी के संयोग

से उसी प्रकार बनते थे कि जैसे आजकल घड़ी आदि अपने आप चलने वाले यन्त्र बनते हैं, परन्तु बीच में समय के फेर से सब ज्ञान नष्ट हो गया हो।

तस्माद्गुरूपदेशेन रचयेद्गोलमुत्तमम् ।

युगे युगे समुत्पन्ना रचनेयं विवस्वतः ।।१८।।

प्रसादात्कस्यचिद्भूयः प्रादुभंवति कालतः ।

कालसंसाधनार्थाय तथा यन्त्राणि कारयेत् ।।१८।।

एकाकी योजयेद्बीजं यन्त्रे विस्मयकारणम् ।

अनुवाद—(१८) इसलिये गुरु के उपदेश के अनुसार उत्तम गोल की रचना करनी चाहिये। यह रचना प्रत्येक युग में नष्ट हो जाती है और सूर्य भगवान की (१६) इच्छानुसार उनके प्रसाद से फिर किसी को प्राप्त होती है। इसी प्रकार समय का ज्ञान करने के लिये अन्य यन्त्रों की भी रचना करनी चाहिये। (२०) आश्चर्य उत्पन्न करनेवाले यंत्र में (उसको चलाने के लिये) पारे का प्रयोग एकान्त में करना चाहिये।

विज्ञान-भाष्य—इन श्लोकों से प्रकट होता है कि स्वयंवह यंत्र बनाने की किया काल पाने पर नष्ट हो जाती है, जिसको फिर सूर्य भगवान् अपनी इच्छा से किसी को बतला देते हैं। इसके सिवा समय बतलानेवाले अन्य यंत्रों को बनाने के लिये भी कहा गया है और अंत में फिर बतलाया गया है कि पारे का प्रयोग एकान्त में करना चाहिये, सबको नहीं बतलाना चाहिये।

समय बतलानेवाले अन्य यन्त्रों के नाम-

शङ्कुयिष्टिधनुश्चकैश्छाया यन्त्रैरनेकथा ॥२०॥
गुरूपदेशाद्विज्ञाय कालज्ञानमतिन्द्रतः ।
तोययन्त्रैः कपालाख्यैमंयूरनरवानरैः ।
सूत्रैश्च वेणुगर्भ स्थैः सम्यक्कालं प्रसाधयेत् ॥२९॥
पारतालाबुसूत्राणि गुञ्जातैलजलानि च ।
बोजानि पांसवश्चैषां प्रयोगास्ते सुदुर्लभाः ॥२९॥

अनुवाद—(२०) शंकु, यिष्ट, धनु और चक्र नामक अनेक प्रकार के छाया यंत्रों के द्वारा (२१) चतुर और परिश्रमी मनुष्य गुरु के उपदेश से काल का ज्ञान प्राप्त करते हैं। कपाल आदि जल यंत्रों से, मयूर, नर और वानर यंत्रों से जिनके पेट में बालू रहती है जो सूत के सहारे निकलती है समय का ठीक-ठीक ज्ञान प्राप्त करना चाहिये। (२२) पारे का आरा, जल, सूत, शुल्ब, तेल और जल, पारा और बालू इन सबका प्रयोग करना चाहिये। परन्तु यह भी कठिन है।

विज्ञान-भाष्य—इन श्लोकों में समय जानने के अनेक यंत्रों के नाम गिना दिये गये हैं परन्तु उनके बनाने की विधि कहीं नहीं बतलायी गयी है। पहले चार यंत्रों से सूर्य की छाया देखकर समय जाना जा सकता है इसलिये वे दिन में ही काम कर सकते हैं और उनको छाया यंत्र कहा गया है। इनमें से शंकु की चर्चा विप्रश्नाधिकार नामक तीसरे अध्याय में बहुत हुई है। उस अध्याय में यह बतलाया गया है कि १२ अंगुल के शंकु से अक्षांश, नतांश, नतकाल, दिशा आदि का ज्ञान कैसे किया जाता है। इसके द्वारा समय जानने के लिये गुणा भाग की क्लिष्ट क्रिया करनी पड़ती है, सीधे समय नहीं निकलता। छाया की नाप भी बहुत शुद्ध नहीं ली जा सकती इसलिये इस यंत्र से जो समय आता है वह चार पाँच मिनट अधिक या कम हो सकता है। इसलिये आजकल इससे काम लेने की जरूरत नहीं।

यिट यंत्र—इसकी चर्चा इस पुस्तक में और कहीं नहीं की गई है इसलिये यह नहीं बतलाया जा सकता कि इससे कैसे काम लिया जाता था। भास्कराचार्य जी ने सिद्धान्त शिरोमणि के यंत्राध्याय में इसकी विशेष चर्चा की है जिससे जान पड़ता है कि इससे भी समय का ज्ञान करने के लिये क्लिष्ट गणना करनी पड़ती है। इस-लिये आजकल अच्छे साधनों के होते हुए यह यंत्र भी आवश्यक नहीं है।

धनुष और चक्र-यंत्र से समय का ज्ञान सहज ही हो सकता है। यह दोनों यंत्र वास्तव में एक ही हैं। चक्र-यंत्र में एक गोल चक्र होता है जिसके किनारे समान भागों में अंकित रहते हैं। यदि ६० समान भाग हों तो प्रत्येक भाग एक घड़ी का समय सूचित करता है। इस चक्र के केन्द्र से एक सीधी कीली लोहे या पीतल की कस दी जाय और चक्र पृथ्वी पर दो खंभों में इस प्रकार गाड़ दिया जाय कि कीली का सिर आकाश के ध्रुव की दिशा में हो तो इस यन्त्र से सूर्य का नतकाल (Hour Angle) सहज ही जाना जा सकता है। दिल्ली और काशी आदि के मान-मन्दिरों में पत्थर के वृहदाकार चक्र यन्त्र बने हैं जो पृथ्वी पर इस प्रकार स्थिर किये गये हैं कि इनके तल विषुवद्वृत्त के समानान्तर हैं और इनके केन्द्र से एक कीली दोनों ओर ६ इंच के लगभग निकली हुई ध्रुवों की दिशा में है। इस चक्र-यंत्र के दोनों तरफ़ के किनारे सम भागों में अंकित हैं। जब सूर्य उत्तर गोल में रहता है (सायनमेष संक्रान्ति से सायन तुला संक्रान्ति तक) तब कील की छाया यंत्र के उत्तरी तल पर पड़कर नत काल बतलाती है और जब सूर्य दक्षिण गोल में रहता है तब कीली की छाया दिख्यनी तल पर पड़ती है और नतकाल सूचित करती है। जैसे-जैसे सूरज ऊपर उठता है छाया

नीचे होती जाती है। मध्याह्नकाल में कील की छाया ठीक नीचे हो जाती है। यदि चाहें तो इसके किनारे घंटों में भी अंकित हो सकते हैं। यह भी एक प्रकार की धूप-घड़ी है।

भास्कराचार्यं जी ने एक दूसरे प्रकार का चक्र-यंत बतलाया है। यह भी चक्राकार होता है परन्तु यह स्थिर नहीं किया जाता। किनारे से कुछ दूर एक छेद होता है जिसमें एक जंजीर लगी रहती है। इसी जंजीर से यह लटकाया जा सकता है। इसके किनारे ३६० अंशों में अंकित रहते हैं। लटकने पर इसका केन्द्र छेद के ठीक नीचे रहता है। इन दोनों बिन्दुओं के मिलाने वाली रेखा से समकोण पर जो रेखा होती है, और जो चक्र के केन्द्र पर भी रहती है उसके एक किनारे शून्य का अंक रहता है और दूसरे किनारे १८० का। जब समय जानना हो इसको लटकाकर ऐसा घुमाओ कि इसके केन्द्र पर जड़ी हुई कीली की नोक की छाया किनारे के भागों पर पड़े। यदि इसके किनारे सायन राशियों के इष्ट स्थान के उदयमानों में भी विभाजित हों तो इससे लग्न का ज्ञान भी किया जा सकता है। आजकल के सूक्ष्म यंत्रों के सामने इस यंत्र से भी विशेष लाभ नहीं है।

चाप या धनुष यन्त्र—यदि चक्र-यन्त्र का आधा भाग लेकर यंत्र बताया जाय तो सूर्य का नतकाल उसी प्रकार जाना जा सकता है।

आजकल दिन में सूर्य का किसी समय का नतांश एक साधारण चापयंत्र से जो कार्ड-बोर्ड का बनाया जा सकता है सहज ही जाना जा सकता है और उससे नतकाल का ज्ञान भी हो सकता है। ऐसे यंत्र की चर्चा इस लेखक ने विज्ञान भाग ४३ संख्या १ पृष्ठ १८ में चित्र १३८ में की है। उसमें कई सारणियां भी दी गयी हैं जिनसे २८ अक्षांश से २२ अक्षांश तक के स्थानों में दिन में समय जाना जा सकता है। इस यंत्र से सूर्य की छाया के अनुसार समय जाना जाता है और चार-पांच मिनट से अधिक अंतर नहीं पड़ता। इस लेखक की घड़ी जब कभी बन्द हो जाती है या ठीक समय नहीं देती तब वह इसी से मिला लेता है। इस यंत्र से किसी स्थान का अक्षांश भी सहज ही जाना जा सकता है। यह सारणी विप्रश्नाधिकार के पृष्ठ २६१ के गुर (१) के अनुसार तैयार की गयी है। इससे काम लेने की संक्षिप्त रीति इस अध्याय के अंत में दी गयी है जहाँ, एक धूप-घड़ी की भी चर्चा की जायगी।

इन छाया-यन्त्रों के सिवा जल-घड़ी और बालू-घड़ी आदि से भी काम लिया जाता था। जल-घड़ी को कपाल यंत्र कहते थे क्योंकि यह कपाल की तरह अर्द्ध-गोलाकार होती थी इसके पेंदे में एक छोटा सा छेद होता है। यदि यह पानी में तैरा दिया जाय तो छेद से पानी धीरे-धीरे कटोरे में भरने लगता है और इतना भर जाता है कि कटोरा डूब जाता है। इस कटोरे का और छेद का आकार ऐसा होता

था कि दिन रात में ६० बार डूब जाता था। जितनी देर में वह एक बार डूबता था उसे घड़ी कहते थे। वह इसीलिये इसका नाम घटीयंत्र हो गया जो आगे चलकर घड़ी के नाम से प्रसिद्ध हो गया। प्राचीनकाल में घटीयंत्र बनाने के लिये ऐसे नियम बन गये थे जिनसे स्पष्ट बोध होता था कि कपाल या कटोरा कितना बड़ा हो और छेद कैसा हो। इसका विशेष वर्णन २३वें श्लोक के विशान-भाष्य में किया जायगा।

मयूर और बानर यंत्रों के विषय में विस्तारपूर्वक कहीं नहीं लिखा गया है।
यह शायद मोर, और वानर के आकार के यंत्र बनाये जाते होंगे जिनमें सूत और
बालू के सहारे समय का ज्ञान किया जाता रहा होगा। इन यंत्रों में पारा, तेल, जल
आदि के द्वारा ऐसी युक्ति की जाती थी कि वे स्वयम् चलें और समय का ज्ञान
करावें परन्तु इस बात का स्पष्ट वर्णन नहीं है कि वह किस प्रकार बनाये जाते थे,
केवल इतना ही संकेत है कि इनका प्रयोग बड़ा दुलंभ है।

पता नहीं कि ऐसे स्वयंवह यंत्र यथार्थ में बनाये गये थे या केवल कल्पना में ही थे। आज कल तो अपने आप चलने वाली तरह तरह की घड़ियां सभी काम में ला सकते हैं परन्तु उनका सिद्धांत बतलाने की यहाँ आवश्यकता नहीं जा पड़ती। कपाल यन्त्र—

## ताम्रपात्रमघश्छिद्रं न्यस्तं कुम्भेऽमलाम्भसि । षष्टिर्मज्जत्यहोरात्रे स्कुटं यस्त्रं कपालकम् ॥२३॥

अनुवाद—ताम्बे का कटोरा जिसके पेंदे में छेद हो निर्मल जल के कुंड में रखने से दिन रात में ६० बार डूबे तो वह शुद्ध कपाल यन्त्र होता है।

विज्ञान भाष्य —ऐसे कपाल यन्त्र का विशेष वर्णन आचार्य श्रीपति के सिद्धांत शेखर में इस प्रकार दिया:—

शुल्बस्य दिग्भिविहितं पलैर्येत् षडङ्गुलोच्चं द्विगुणायतास्यम् । तदम्भसा षष्ठिपलैः प्रपूर्य पात्रं घटार्धप्रतिमं घटीस्यात् ॥ सत्यंशमाषत्रयनिर्मिता या हेम्नः शलाका चतुरङ्गुलास्यात् । विद्धं तया प्राक्तनमत्र पात्रं प्रपूर्यते नाडिकयाम्बुना तत् ॥

अर्थात् दस पल तोल का तांबा लेकर उसका अर्धगोलाकार एक कटोरा ऐसा बनाया जाय जिसकी ऊँचाई ६ अंगुल और जिसके मुख की चौड़ाई इसकी दूनी हो, जिसमें ६० पल पानी आता हो और जिसकी पेंदी में इतना बड़ा छेद होना चाहिये कि उसमें ३ माशा सोने की चार अंगुल लम्बी सुई जा सके जिससे एक घड़ी में वह कटोरा पानी से भर जाय।

इससे यह सिद्ध होता है कि यह आचार्य समय की शुद्ध-शुद्ध नाप के लिये

कितना प्रयत्नशील था। परन्तु इस प्रकार का यन्त्र बनाना सुगम नहीं था। इसी-लिये भास्कराचार्य े जी ने इसकी उपेक्षा की है।

नरयन्त्र—

नरयन्त्रं तथा साधु दिवा च विमले रवौ। छाया संसाधनैः प्रोक्तं कालसाधनमुत्तमम्।।२४॥

अनुवाद — इसी प्रकार नरयन्त्र अथवा शङ्कु दिन में जब सूर्य स्वच्छ हो अच्छा होता है। छाया की ठीक-ठीक नाप से समय का ठीक-ठीक ज्ञान करने की रीति बतलायी गयी है।

विज्ञान-भाष्य—विप्रश्नाधिकार में यह विस्तारपूर्वक बतलाया गया है कि १२ अंगुल लम्बे शंकु की छाया से दिशा, देश और काल की गणना कैसे की जाती है।

उपसंहार—

ग्रहनक्षत्रचरितं ज्ञात्वा गोलं च तत्वतः । ग्रहलोकमवाप्रोति पर्यायेणात्मवान् नरः ।।२४॥ इति सूर्यं-सिद्धान्ते ज्योतिषोपनिषदध्याय

अनुवाद—ग्रह और नक्षत्रों की चाल तथा गोल गणित के तत्व को जानने वाला मनुष्य ग्रहलोक को प्राप्त होता है और जन्मान्तर में आत्मज्ञानी होता है।

विज्ञान-भाष्य—इस क्लोक से यह प्रकट होता है कि हमारे आचार्य ज्योतिष-शास्त्र के तत्व की जानकारी का कितना महत्व समझते थे और इसका प्रत्यक्ष बोध कराने के लिये अनेक प्रकार के यन्त्रों की कैसी रचना करते थे। आजकल यन्त्रों की इतनी उन्नति हो गयी है कि इनके द्वारा आकाशीय पिंडों की गति का साधन बड़ी सूक्ष्मता से किया जा सकता है। इसमें अध्याय में ऐसे एक यन्त्र की चर्चा संक्षेप में की जाती है। जिनको इनके सम्बन्ध में विशेष रीति से जानने की इच्छा हो उन्हें प्रकाश-विज्ञान की पुस्तकों पढ़नी चाहिए।

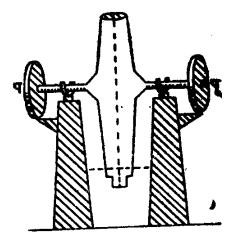
दूरदर्शक—इस यन्त्र से दूर की वस्तुओं का प्रतिबिम्ब बहुत बड़ा और स्पष्ट देख पड़ता है। इसका सिद्धान्त संक्षेप में यह है:—

पीतल की नलिका के एक सिरे पर ऐसा ताल रहता है जिससे दूर की वस्तु का प्रतिबिम्ब उसकी नाभी पर या इसके पास ही बनता है। इस प्रतिबिम्ब के पास

१. अत दशिम: शुल्बस्य पलैरित्यादि यद् घटी लक्षणम् कैश्चित् कृतं तद्युक्ति शून्यं दुर्षंट चेत्ये तदुपेक्षितम्। (गोलाध्याय, यन्त्राध्याय श्लोक पकी व्याख्या)।

ही दूसरे सिरे पर एक छोटा ताल होता है जिससे यह प्रतिबिम्ब बड़ा होकर दिखाई पड़ता है। यह छोटा ताल एक दूसरी निलंका के सिरे पर जड़ा रहता है जो बड़ी निलंका में खिसक सकती है। बड़ा ताल वस्तु की ओर रहता है इसिलये इसका नाम 'वस्तु ताल' और छोटा ताल देखनेवाले के नेन्न की ओर रहता है इसिलये इसे 'नेन्न ताल' कहते हैं। माउन्ट विल्सन के विधालय के दूरदर्शक के वस्तु ताल का व्यास १०० इंच अथवा प फुट ४ इंच हैं। दस वर्ष से एक ऐसा ताल बनाया जा रहा है जिसका व्यास २०० इंच का होगा। इसकी मोटाई २५ इंच की है और तोल ३३००० पौंड अथवा ४०२ मन से कुछ ऊपर। इस ताल से जो प्रतिबिम्ब बनेगा वह दस लाख गुना बढ़ाया जा सकता है। चन्द्रमा यहाँ से २५००० मील दूर है परन्तु इस ताल से देखने पर वह ऐसा जान पड़ेगा मानो केवल २० मील को दूरी पर है। यह ताल जिस नली में जड़ा जायगा उसकी लम्बाई ५५ फुट और तोल २५००० पौंड अथवा ३०४६ मन है।

यदि यह यंत्र इस प्रकार स्थिर किया जाय कि यह पूर्व-पिच्छम दिशा में स्थापित सम अक्ष पर यामोत्तर वृत्त के तल में घूमे तो इसका नाम यामोत्तर यंत्र हो जाता है। इससे किसी ग्रह या तारे का यामोत्तरलंघन काल, विषुवांश और क्रान्ति की नाप हो सकती है। चित्र १३७ से इस यंत्र के स्थिर करने की रीति मोटे तौर पर मालूम हो सकती है। 'पू प' अक्ष के दोनों सिरों पर दो चक्र होते हैं जिनके किनारों पर अंशों और कलाओं के चिह्न अंकित रहते हैं। दूरदर्शक को किसी ग्रह या तारे की सीध में करते समय चक्र जितना घूम जाता है उसी से उस ग्रह का



चित्र १३७ नतांश जान लिया जाता है। स्थान का अक्षांश मालूम ही रहता है। बस इन दोनों की सहायता से उस ग्रह की क्रान्ति सहज ही जानी जा सकती है।

१. २५ अक्टूवर १६३८ के अंग्रेजी दैनिक 'लीडर' से

साधारण चापयन्त (अथवा सभी जगह काम देने वाली धूप-घड़ी)

# चाप-यंत

चाप यंत्र से समय जानने की सारणी (२४॥ अक्षांश के स्थानों के लिये जैसे काशी, प्रयाग, पटना आदि) विज्ञान भाग ४३ संख्या १ पुष्ठ १८ का ब्लाक यहाँ देना चाहिये

أ	दिय	घं० मि•	>>> >> m m c c c c c c c c c c c c c c c
7	स्ता	घं	ער ע
		阳阳	अक्टूबर नेवम्बर दिस०
	<u>a</u>	<u>१</u> राह	www.www.ww.
		ाक किम्म	- व्या   - व्या   - व्या   - व्या   - व्या   - व्या   - व्या
	w	υ <b>ν</b> -	
	9	*	1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1
	រេ	20	9 9 9 9 9 W W W B B B B B B B B B B B B
	ধ্য	w	**************************************
	9	6	**************************************
	99	<b>~</b>	2 2 2 2 2 2 2 m m m m m m m m m m m m m
		99	20 20 20 20 40 40 40 40 40 40 40 40 40 40 40 40 40
	<u>-फ</u>	काल स	+3668
		छि≀ि⊓	0 0 4 4 0 0 0 W R
		मास	किरवरी जनवरी

## सूर्य-सिद्धान्त

सूर्योदय	र्म	93	រេ	>	•	ων <b>&gt;</b> Υ	8 34	≫ n	1188	= %	3 to 1	w.	લ	35	8	<u>س</u>		88
#	च <u>.</u> च	w	υr	υ <b>ν</b> 	יעט	≯	><	۶۲	≫(	<b>ઝ</b> {	<b>×</b>	><	><	><	<b>×</b>	_ ≫⁄		<b>×</b>
	414					<u>}</u>	±₽1	भ्री			į	<del>5</del> ≯π	<b>S</b>			<del>2</del> ∏	<u>ज</u> ि	
इस्	राष्ट	લ	m	22	(C) (M)	n n	<u>е</u>	9	n	9	3	کر ح	વડ	~	30	8		
3	ाक हिम्मि	वरा	Holl	ল্ফ	=	Z E X	20	c	-	1-9	w	<u>~</u>	= = =	ū.	Ū,	χII		
w	υs·	_	~	~ • • • • • • • • • • • • • • • • • • •		ភា									<b>11</b>		:	บ
9	<b>ઝ</b>	6.85 10.00	<u>ह</u>	<u>ا</u>	<u>।</u> ।	ニメラ	11189	<b>%</b> 9	m 9	ر او	<u>।</u> ।	EI 00	0 ၅	es Se	ह्या	<u>မေ</u> ။	:	9
វេ	>-	133	ر جر 	 ≫	es es	53	<u>6</u> 9	100	× ۳۵	४न॥	ย	<u>।</u> %	137	1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1		18%	:	20
្នំ «ប	m	2%	४२॥	४१॥	   	ري س	<u>v</u> ∞	<u>-</u> 9%	- - - - - - - - - - - - - - - - - - -	=\ \%	1188	= ~	30 W.	~ ~	= 0 % So		:	= 0 %
96	<i>~</i>	% %	11b &	<b>3</b> 0	34=	<u>ම</u>	w w	118E	331	3311	3911	न ।।०४	751	3a ====	रुवा	30III	:	<u> </u>
99	<del>ح</del>	11188	३२॥	ه م	2 ES	<u>। ७</u> ४	रशा।	१८८	2211	29	१इ॥	r o	वहा॥	94111	माधि	86	•	126
8	<b>. b</b>	नुगा	रहा	१०१	2811	रहा	2911	9 ====================================	lob lob	वश्रा	न इ।	166	=	<u>=</u>	=	=	:	D.
सम्ध-	काल करण	199	106	=======================================	=	= X	<del>∞</del>	3	15	0	=9=	2	<u>m</u>	=	三	2	۰	184
1	जारीब	24	9	<u>م</u>	29	U. M	er G	×	96	<u>م</u>	22	r v	200	42	3	-	%	25
	हैंगम			ļ	FIF	ļ.				दैल	ile			मई	;		र्युय	<b>!</b>

सारणी को ध्यान से देखने पर पता चलेगा कि जहाँ १२ लिखा हुआ है वह मध्याह्न काल सूचित करता है। इसके बाद वाले खाने में नीचे १ और ऊपर ११ लिखे हुए हैं। इनका अर्थ यह है कि सूर्य का नतांश ११ बजे जितना होता है उतना ही एक बजे होता है। परन्तु मध्याह्नकालिक नतांश से इनमें अधिक अन्तर नहीं रहता। जनवरी और दिसम्बर में तो यह अन्तर सवा दो अंश से अधिक नहीं होता। फरवरी और अक्टूबर में यह २॥ से अंश तक हो जाता है। मार्च और सितम्बर में ४। के लगभग हो जाता है। अप्रैल और अगस्त में ६॥ अंश और मई, जून, जुलाई, अगस्त में इससे भी अधिक हो जाता है। इसलिये इस धूप घड़ी से जाड़े के दिनों में ११ बजे से १ बजे तक का समय बहुत शुद्धता के साथ नहीं जाना जा सकता।

एक बजे से २ बजे तक या १० बजे से ११ बजे तक का समय सुगमता से जाना जा सकता है। इसके अतिरिक्त अन्य कालों में समय का ज्ञान बहुत हो सूक्ष्मता के साथ किया जा सकता है।

काल-समीकरण—धूप धड़ी से जो समय आता है वह शुद्ध स्थानीय काल होता है। तार घर की घड़ी से जा समय जाना जाता है वह इससे भिन्न होता है। स्थानीय-काल से तार घर की घड़ी का समय जानने के लिये स्थानीय-काल में २ संस्कार करने पड़ते हैं। एक को काल-समीकरण और दूसरे को देशान्तर-संस्कार कहते हैं। काल-समीकरण पहली जनवरी से १६ अप्रैल तक धनात्मक होता है, इसके बाद १४ जून तक वह ऋणात्मक रहता है। १४ जून के बाद फिर धनात्मक हो जाता है और अगस्त तक ऐसा ही रहता है। सितम्बर से दिसम्बर तक प्रायः ऋणात्मक रहता है। जब धनात्मक रहता है तब धूप घड़ी के समय में इसे जोड़ना पड़ता है और जब ऋणात्मक होता है तब घटाना पड़ता है। यह संस्कार करने पर शुद्ध स्थानीय-काल मध्यम स्थानीय काल के समान हो जाता है।

देशान्तर संस्कार—मध्यम-स्थानीय काल जान लेने के बाद यदि अपना स्थान दरा। अंश की देशान्तर रेखा से १ अंश पूर्व हुआ तो ४ मिनट, २ अंश पूर्व हुआ तो आठ मिनट और दस अंश पूर्व हुआ तो ४० मिनट घटाना पड़ता है। परन्तु यदि अपना स्थान दरा। अंश की देशान्तर रेखा से पश्चिम हुआ तो उसी हिसाब से जोड़ना पड़ता है। ऐसा करने से जो समय आता है वही तारघर या रेलघड़ी का समय होता है।

सूर्योदय और सूर्यास्त-काल—सारणी में सूर्योदय काल भी घण्टा मिनटों में दिया हुआ है। यदि सूर्योदय काल को १२ घंटे से घटा दिया जाय तो सूर्यास्तर काल आ जायेगा। यह वह समय है जिस समय सूर्य के बिम्ब का केन्द्र क्षितिज पर गणित के अनुसार आना चाहिये। परन्तु वास्तव में प्रकाश-वर्तन के कारण सूर्य का बिम्ब क्षितिज के नीचे रहते हुए भी दिखाई पड़ने लगता है। इस वर्तन के कारण पूर्योदय दिये हुये समय से प्रायः २।। मिनट पहले और सूर्यास्त २।। मिनट बाद होता है।

सूर्य का बिम्ब भी विन्दु के समान नहीं है इसलिये उसके उपरवाला किनारा प्राय: एक मिनट पहले उदय हो जाता है और १ मिनट बाद अस्त होता है। इसलिये पूर्योदय काल में ३।।। मिनट घटा देने से वह समय आ जायगा जिस समय सूर्य बिम्ब का उपर वाला किनारा देख पड़ने लगता है। इसी प्रकार सूर्यास्त काल में ३।। मेनट जोड़ देने से यह समय आ जायगा जिस समय सूर्य का पूरा बिम्ब छिप जाता है। परन्तु यह समय स्थान का स्पष्ट-काल है। रेल घड़ी का समय जानने के लिये काल-समीकरण और देशान्तर-संस्कार भी करना चाहिये। समीकरण को देखने से गता चलता है कि दो तारीखों में सूर्योदय काल एक ही होता है। उदाहरण के लिये १० जनवरी और ३ दिसम्बर को सूर्योदय ६ बजकर ४४ मिनट पर इलाहाबाद में या २५।। अक्षांश के स्थानों में सब जगह होता है। परन्तु इन तारीखों में सूर्योदय के समय रेल की वड़ी में भिन्नता दीख पड़ती है। कारण स्पष्ट है। ३ दिसम्बर को काल समीकरण १०। मिनट घटाना पड़ता है। और १० जनवरी को ७।। मिनट जोड़ना पड़ता है। अन्य संस्कार दोनों में समान होते हैं। उदाहरण के लिये इन दो तारीखों का सूर्योदय काल रेल की घड़ी से जो आता है, वह नीचे बतलाया जाता है—

३ दिसम्बर १० जनवरी स्पष्ट सूर्योदय काल ६ घं० ४४ मि० ६ घं० ४४ मि० वर्तन-संस्कार —-२॥ मि० —२॥ काल समीकरण संस्कार ---901" +911 +?" देशान्तर संस्कार (इलाहाबाद के लिये) 十? रेल की घड़ी से सूर्योदय काल ६ घं० ३३।मि० ६ घं० ५१ मि०

यदि सूर्य बिम्ब के ऊपरी किनारे के उदय का समय जानना हो तो १ मि० कम कर देना चाहिये। इन तारीखों में रेल घड़ी से सूर्यास्त-काल जानने के स्पष्ट सूर्योदय काल को १२ घंटे से घटाने पर ५ घंटा १६ मिनट होता है। इसमें वर्तन, काल-समीकरण और देशान्तर-संस्करण इस प्रकार करना चाहिये।

	३ दिसम्बर	१० जनवरी
स्पष्ट सूर्यास्त	५ घं० १६ मि०	५ घं० १६ मिनट
वर्तन-संस्कार	+२॥ मि०	+२॥ मि०

 काल-समीकरण
 — १०''
 + ७॥ मि०

 देशान्तर
 + २ मि०
 + २ ''

 रेल घडी का समय
 ५ घंठ १० मि०
 ५ घंटा २८ मि०

टिप्पणी—गणित सिद्ध सूर्योदय काल में वर्तन-संस्कार घटाना और सूर्यास्त काल में जोड़ना चाहिये।

### सूर्यं का नतांश नापकर समय जानना--

उदाहरण १—१७ फरवरी को मध्याह्न के पहले सूर्य का नतांश ४० है। समय क्या है? इस तारीख को १० बजे का नतांश ४७॥। और ६ बजे का ४७॥। है इसिलये ६ बजे और १० बजे के बीच सूर्य का नतांश ४० होगा। यह भी प्रगट है कि ६ से १० बजे तक नतांश १० अंश कम होता है। इसिलये इस घंटे में नतांश १ घंटे में १० अंश की दर से घट रहा है अर्थीत् १ अंश ६ मिनट में घटता है। ४७॥। से ४० तक ७॥। अंश होते हैं। इसिलये ७॥। अंश की कमी ६ ४०॥। मिनट अथवा ४६॥ मि० में होती है। इसिलये स्पष्ट स्थानीय काल ६ बजकर ४६॥ मिनट हुआ। इस दिन काल-समीकरण +१४। मिनट है। इसिलये यह संस्कार देने पर मध्यम स्थानीय काल ६ घं० ४६॥ मिनट न१। मिनट १० घण्टा १ मिनट हुआ। यदि स्थान इलाहाबाद है तो उसमें २ मिनट और जोड़ना चाहिये। इस प्रकार रेल का समय १० घंटा ३ मिनट हुआ। यदि स्थान काशी हो तो दस घंटा १ मिनट से २ मिनट घटाना चाहिये, क्योंकि काशी २ मिनट पूर्व है। इसिलये काशी में इस उत्तरीख को जिस समय सूर्य का नतांश ५० होगा उस समय ६ बजकर ४६ मिनट हुआ होगा।

उदाहरण २—२३ मार्च को पटना नगर में दोपहर के बाद सूर्य का नतांश ७४ अंश है। इस समय रेल की घड़ी में क्या बजा है ?

सारणी में २३ मार्च कहीं नहीं है। उसमें तो मार्च की २१ और २६ तारीखों के नतांश और नतकाल दिये हुए हैं। २१ मार्च को ४ बजे का नतांश ६३। और ४ बजे का ७६।। है। २६ मार्च को ४ बजे का नतांश ६२। और ४ बजे का ७५।। है। १ दिन में ४ बजे के नतांश में १ अंश की कमी पड़ती है और ४ बजे के नतांश में पौन अंश की। इसलिये २ दिन में चार बजे के नतांश में लगभग आधे अंश की कमी पड़ेगी और पाँच बजे के नतांश में लगभग चौथाई अंश की। इसलिये २३ ता० को ४ बजे का नतांश ६२।। और १ बजे का नतांश ७६। होंगे। इन दोनों का अन्तर हुआ १ ३।। अंश। यह वृद्धि १ घंटे में होती है। इसलिये नतांश के बढ़ने की गित लगभग ४।। मिनट प्रति अंश है। परन्तु ७४ नतांश का समय जानना है

जो ७६। से २। अंश कम है। ४॥ मिनट प्रति अंश की दर से २। अंश लगभग १० मिनट में पूरा होगा। इसलिये स्थानीय स्पष्ट काल ५ बजने में १० मिनट है अर्थात् ४ बजकर ५० मिनट हुआ है। यही पटने की धूप-घड़ी का समय है।

अबे देखना चाहिये कि इस दिन का काल-समीकरण क्या है। २१ मार्च का काल-समीकरण ७॥ मिनट और २६ तारीख का ४॥। है इसलिये ४ दिन में काल-समीकरण में १॥। मिनट की कमी हुई, और २ दिन में पौन मिनट की। इसलिये २३ मार्च को काल समीकरण ६॥। मिनट है। यह धनात्मक है, इसलिये इसको जोड़ने पर स्थानीय मध्यमकाल ४ बजकर ४६॥। मिनट अथवा ४ बजकर ४७ मिनट हुआ।

पटने का देशान्तर ग्रीनिवच से ८५ अंश ३० कला के लगभग है जो भारत-वर्ष के प्रधान देशान्तर ८२० ३० से ३ अंश पूर्व है। इसलिये पटने का देशान्तर-काल १२ मि० पूर्व हुआ। उपर्युक्त समय से १२ मि० घटाने पर आया ४ घंटा ४५ मिनट। यही रेल-घड़ी का का समय हुआ।

किसी स्थान का अक्षांश जानना—िकसी सारणी से इष्ट दिन का मध्याह्नकालिक (१२ बजे का) नतांश जान लीजिये। फिर उसी सारणी में देखिये कि २१ मार्च का मध्याह्नकालिक नतांश कितना है। दोनों का अन्तर जान लीजिये। यही उस दिन की सूर्य की क्रान्ति है। अब अपने स्थान का मध्याह्नकालिक नतांश नतांशदर्पण से देख लीजिये। यदि क्रान्ति उत्तर हो तो इस नतांश में जोड़ने से और दक्षिण हो तो घटाने से उस स्थान का अक्षांश आ जावेगा।

उदाहरण—१७ फरवरी को रायबरेली का मध्याह्नकालिक नतांश ३८।। है। सारणी में १७ फरवरी का मध्याह्नकालिक नतांश ३७।। है, और २१ मार्च का २४।।; इन दोनों नतांशों का अन्तर हुआ १२. इसलिये इस दिन की सूर्य की क्रान्ति हुई १२° दक्षिण। इस क्रान्ति को ३८।। से घटाने पर आता है २६।।, जो रायबरेली का अक्षांश हुआ। यह यथार्थ में २६। है। इसलिये इसमें चौथाई अंश की अणुद्धि है।

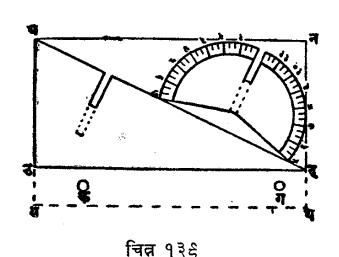
जयपुर के महाराजा सवाई जयसिंह द्वितीय ने ज्योतिष शास्त्र का उचित रीति से अध्ययन करने के लिए पहले दिल्ली में, फिर जयपुर, मथुरा, काशी और उज्जैन में ईसा को १८वीं शताब्दी के पहले चरण में अथवा विक्रम की उसी शताब्दी के चौथे चरण में वेधालय बनवाये। प्रत्येक वेधालय में सात आठ यंत्र प्रायः एक ही इंग के परन्तु भिन्न भिन्न आकार के अब भी दीख पड़ते हैं। उनके नाम यह हैं :——

१ — सम्राट यन्त्र, २ — षष्टांश यन्त्र, ३ — राशिवलय यन्त्र, ४ — जयप्रकाश

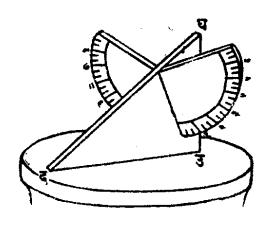
यन्त्र, ५—कपाल यन्त्र, ६— राम यन्त्र, ७—दिगंश यन्त्र, ६—नाडीवलय यंत्र, ६— दक्षिणोत्तरभित्ति यन्त्र, १०—उन्नतांश यन्त्र, ११—चक्र यन्त्र, १२—क्रान्तिवृत्त यन्त्र।

इन यन्त्रों की विशेष चर्चा करने की आवश्यकता यहाँ नहीं है। इनसे प्रकट होता है कि प्राचीन काल में हमारे राजे महाराजे ज्योतिष सम्बन्धी खोज के लिये कैसा परिश्रम करते थे और कितना रुपया खर्च करते थे। इस अध्याय को एक साधारण धूप घड़ी के बनाने की रीति लिखकर समाप्त किया जायगा। ऐसी धूप घड़ी के लिये पीतल की चहर जिसकी मुटाई है इंच के लगभग, लम्बाई १४ से २० इंच तक और चौड़ाई दस या बारह इश्व हो तो काम चल सकता है। इस चहर से एक समकोण त्रिभुज ऐसा काट लेना चाहिये जिसकी लम्बी भुज पर जो कोण बने वह उस स्थान के अक्षांश के समान हो जहाँ धूप-घड़ी स्थापित करना हो। इसी प्रकार का एक समकोण तिभुज बची हुई चहर में भी बन जायगा। मान लीजिये तथ नध भीतल की चद्दर का चौकोर दुकड़ा है। इससे द ध न एक समकोण विभुज ऐसा काट लिया जिसका कोण द ध न प्रयाग के अक्षांश २५°२५ के समान है। बचा हुआ दुकड़ात थद ध है जिसमें द से त थ के समानान्तर द उ रेखा खींच दी जाय तो इसका उदध कोण भी २५°२५, के समान होगा। अब दधन दुकड़े को लेकर यह देखना चाहिये कि इसमें से बड़े से बड़ा वृत्त खंड किस प्रकार काटा जा सकता है। ऐसे वृत्त खंड का केन्द्र निश्चय करके इसी के पास दो समानान्तर रेखाएं जिनके बीच की दूरी चहर की मुटाई के समान हो और जो दध भुज पर लम्ब बनाती हों खींच लेनी चाहिये। फिर प्रत्येक रेखा की नोक को केन्द्र मान कर दो समान धनु खींच लेने चाहिये। इन धनुओं के केन्द्र पर का कोण ६० अंश से कम न हो और १०५ अंश से अधिक न हो क्योंकि प्रयाग में दिनमान १४ घंटे से अधिक नहीं होता। इस वृत्त खंड के किनारों को पहले पन्द्रह-पन्द्रह अंकों के अंतर पर विभाजित करना चाहिये फिर इन भागों को तीन-तीन या चार-चार समान भागों में बांटना चाहिये (चित्र में तीन ही तीन भाग दिखलाये गये हैं)। पन्द्रह-पन्द्रह अंश-वाले भाग घंटा बतलावेंगे और यदि प्रत्येक घंटे में तीन-तीन भाग हों तो हर एक से २० मिनट और चार-चार भाग हो तो हर एक से पन्द्रह मिनट का ज्ञान हो सकता है। चित्र में इससे छोटे-छोटे भाग नहीं दिखलाये जा सके परन्तु यथार्थ में प्रत्येक चौथे भाग के भी तीन-तीन समान भाग किये जा सकते हैं जिनसे पाँच मिनट का अन्तर जाना जा सकता है। बलिया और रायबरेली के गवर्नमेंट हाई स्कूलों में ऐसी ही धूप-घड़ी स्थापित की गयी हैं। बलिया की धूप-घड़ी को तो नवीं कक्षा के एक विद्यार्थी ने ही इस लेखक की देख-रेख में तैयार की थी परन्तु रायबरेली की धूप-घड़ी एक मिस्त्री से बनवायी गयी थी।

चित्र १३६ को ध्यान से देखने पर यह बातें समझ में आ जायँगी। कुत्त खंड के दो समानान्तर तिज्याओं के बीच के आधे भाग को जो परिधि की ओर है काट कर निकाल देना चाहिये और द ध भुज पर लम्ब बनाती हुई दो समानान्तर रेखाएँ इस प्रकार खींचनी चाहिये कि दोनों के बीच का अंतर चहर की मुटाई के समान हो। इन्हीं रेखाओं के बीच के उतने हिस्से को निकाल देना चाहिये जिसकी लम्बाई वृत्त खंड के उस भाग के बराबर हो जो कटी हुई रेखाओं से प्रकट किया गया है। अब इस वृत्त खंड को द ध भुज पर इस प्रकार जोड़ देना चाहिये कि वृत्त खंड का केन्द्र द ध भुज पर आ जाय और इसका खुला हुआ भाग तिभुज के उस भाग पर बैठ जाय जो कटी हुई रेखाओं से प्रकट किया गया है। ऐसा करने पर इन दोनों का आकार चित्र १४० के उस भाग के समान हो जायगा जो खम्भे पर दिखलाया गया है।



इस धूप घड़ी को ऐसे स्थान पर स्थापित करना चाहिये जहाँ धूप दिन भर रहती हो, घर या पेड़ की छाया कम पड़े तो अच्छा है। चार साढ़े चार फुट ऊंचा पक्का खम्भा बनवा कर उस पर यह इस प्रकार स्थिर करना चाहिये कि इसका तथ द उभाग खम्भे की गच के नीचे हो, द उठीक दिणण-उत्तर रेखा पर हो, द उध त्रिभुज का तल ठीक सीधा खड़ा हो पूरब या पिच्छम किसी तरफ झुका न हो। ऐसी दशा में द ध किनारा ठीक आकाशीय ध्रुव की दिशा में रहेगा। यह खम्भे में अच्छी तरह जकड़ा रहना चाहिये, इसिलये यह अच्छा होगा कि क, ग, स्थानों पर छेद करके इनमें दो लोहे की छड़ें एक-एक हाथ लम्बी जड़ दी जायँ जिनके दूसरे किनारे दो-दो इश्व पर झुके रहें। इनके द्वारा यह धूप घड़ी खम्भे में डेढ़ फुट की गहराई तक जकड़ी रहेगी (देखो चित्र १४०)।



चित्र १४०

इस घड़ी का समय भी स्थानीय काल के समान होता है। रेलवे टाइम जानने के लिये काल समीकरण और देशान्तर संस्कार उसी प्रकार करना चाहिये जैसा पहले बतलाया गया है।

इस प्रकार ज्योतिबोपनिषदध्याय नामक १३वें अध्याय का विज्ञान भाष्य समाप्त हुआ।

## चतुर्दश अध्याय

#### मानाध्याय

## (संक्षिप्त वर्णन)

[श्लोक १-२—मानों की संख्या और व्यवहार । श्लोक ३-११—सौर मान से अहोरात, षडशीतिमुख, अयन, विषुव संक्रान्तियाँ; संक्रान्तियों के पुण्यकाल और ऋतु की गणना । श्लोक १२-१४—चान्द्रमान से तिथि, करण, विवाहादि संस्कार, व्रतोप-वासादि तथा पितरों के दिन रात का निश्चय । श्लोक १४-१६— नाक्षत्र दिन तथा नक्षत्रों से चान्द्रमासों के नाम । श्लोक १७ — वृहस्पति के वर्षों के नाम । श्लोक १८-१६—सावन दिन से यज्ञकाल तथा सूतक आदि का निश्चय । श्लोक २०-२१ — दिव्य, प्राजापत्य तथा ब्रह्ममान । श्लोक २२-२७—उपसंहार । अन्त में बीजो-पन्यनाध्याय के २१ श्लोक हैं जो क्षेपक कहे जाते हैं ।

#### नव मानों के नाम

ब्राह्मं विव्यं तथा दिव्यं प्राजापत्यं च गौरवम् । सौरं च सावनं चान्द्रमाक्षं मानानि वै नव ॥१॥

अनुवाद—ब्राह्म, दिव्य, पित्र्य, प्राजापत्य, वार्हस्पत्य, सौर, सावन, चान्द्र और नाक्षत्न नव कालमान हैं।

विज्ञान भाष्य — इन शब्दों की व्याख्या आगे आनेवाले श्लोकों में ही दे दी गयी है इसलिये इस समय अधिक कहने की आवश्यकता नहीं है।

## व्यवहार में आनेवाले मान

चतुभिव्यंवहारोऽत्र सौरचान्द्रार्क्ष सावनै। बाहंस्पत्येन षष्ट्यद्धा ज्ञेया नान्यैस्तु नित्यशः॥२॥

अनुवाद — इस श्लोक में सौर, चान्द्र, नाक्षत्न और सावन मानों का व्यव-हार होता है। साठ संवत्सरों की गणना वृहस्पित मान से होती है, शेष चार मानों का काम नित्य नहीं पेड़ता।

विज्ञान भाष्य—इन पांच मानों की चर्चा मध्यमाधिकार में भी आ चुकी है।

#### सौरमान

#### सौरेण द्युतिशोर्मानं षडशीतिमुखानि च । अयनं विषुवच्चैव सङ्क्रान्तेः पुण्यकालता ॥३॥

अनुवाद — दिन रावि का परिमाण, षडशीतिमुख, उत्तरायण और दक्षिणा-यन, विषुव संक्रान्ति, तथा अन्य संक्रान्तियों का पुण्यकाल सौरमान से निश्चय किया जाता है।

षडशीतिमुख

तुलादेः षडशीत्यंशैः षडशीतिमुखं दिनम्।
भचतुष्टयमेवं स्याद् द्विस्वभावेषु राशिषु ॥४॥
षड्विशे धनुषो भागे द्वाविशेऽतिमिनस्य च।
भिथुनेऽष्टादशे भागे कन्यायां च चतुर्दशे ॥४॥

अनुवाद—(४) तुला संक्रान्ति से छियासी दिनों का षडशीति मुख क्रम से होता है। यह चार हैं और द्विस्वभाव राशियों में होते हैं। (५) धनु राशि के २६वें अंश, मीन राशि के २२वें अंश, मिथुन राशिके १८वें अंश और कन्या राशि के १४वें अंश तक।

विज्ञान भाष्य—इन श्लोकों में दिन का अर्थ सावन दिन नहीं है, वरन् वह समय है जिसमें सूर्य एक अंग चलता है। ऐसे ३६० दिनों का एक वर्ष होता है जो सावनमानानुसार ३६५ दिन ६ घंटे से कुछ अधिक हुआ। परन्तु सूर्य की गित सदा समान नहीं होती इसलिये चारों षडशीतिमुखों के मान भी सावन दिनों में समान नहीं हैं। तुला राशि से आरंभ करके तुला और वृश्चिक राशियों के तीसतीस अंग और धनु के २६ अंग मिलकर ६६ अंग हुए इसलिये प्रथम षडशीतिमुख धनु के २६ अंग पर समाप्त होता है। दूसरा षडशीतिमुख धनु के २७वें अंग से आरम्भ होकर मीन के २२वें अंग पर समाप्त होता है। इसी प्रकार तीसरा मिथुन के १०वें अंग पर अौर चौथा कन्या के १४वें अंग पर समाप्त होता है। जिन चारों राशियों में षडशीति मुखों का अंत होता है वे द्विस्वभाव की बतलायी गयी हैं जिसकी चर्चा फलित ज्योतिष में आयी है।

किसी किसी ग्रन्थ में तिमिनस्य के स्थान में निमिषस्य पाठ है जो अशुद्ध जान पड़ता है क्योंकि निमिष का अर्थ मीन राणि नहीं है।

पितृपक्ष

ततश्येषे तु कन्याया यान्यहानि तु षोडश। कतुभिस्तानितुल्यानि पितृणांदत्तमक्षयम् ॥६॥

अनुवाद—इसके उपरान्त कन्या राशि के शेष १६ दिन यज्ञकाल के समान है। इसमें पितरों का श्राद्धादि कर्म करने से अक्षय फल मिलता है।

विज्ञान भाष्य—इससे प्रकट होता है कि पितरों का श्राद्ध उस समय करना चाहिये जब सूर्य कन्या राशि में १५ से ३० अंश तक हो। आजकल तो पूर्णिमान्त गणना से आश्विन कृष्ण पक्ष में और अमान्त गणना से भाद्र कृष्ण पक्ष में अर्थात् चान्द्रमान के अनुसार पितृपक्ष माना जाता है।

#### संक्रान्तियों के नाम-

भचक्रनाभौ विषुवत्द्वितीयं समसूत्रगम् । अयनद्वितयं चैव चतस्र: प्रथितास्तु ताः ॥७॥ तदन्तरेषु सङ्क्रान्तिद्वितयं द्वितयं पुनः । नैरन्तर्यात्तृ सङ्क्रान्त्यो ज्ञेयं विष्णुपदीद्वयम् ॥८॥

अनुवाद—(७) भगोल के मध्य में एक ही व्यास पर दो विषुवत् संक्रान्तियाँ और उसी प्रकार दो अयन संक्रान्तियाँ कुल चार संक्रान्तियाँ होती हैं। (८) इनके बीच में दो दो संक्रान्तियाँ और होती हैं जिनमें से वह सक्रान्तियाँ जो इन चारों के बाद ही आती हैं विष्णुपदी कहलाती हैं।

विज्ञान भाष्य—चौथे क्लोक से आरम्भ करके आठवें क्लोक तक १२ संक्रान्तियों के नाम बतलाये गये हैं। जिस समय सूर्य किसी राशि में प्रवेश करता है उस समय संक्रान्ति होती है। राशियाँ बारह हैं जिनमें से चार राशियों को षडशी-तिमुख कहते हैं। शेष में दो को विष्वुवत्, दो को अयन और चार को विष्णुपदी कहते हैं।

राशि	संक्रान्ति के नाम	ऋतुओं के नाम
मेष	विषुवत्	वसंत
वृष	विष्णुपदी	ग्रीष्म
मिथुन	षडशीतिमुख	"
	अय <b>न</b>	वर्षा
सिंह	विष्णुपदी	23-
		शरद
	विषुवत्	"
_	विष्णुपदी	हेमन्त
	षडशीतिमुख	"
_	अयन	शिशिर
	राशि मेष वृष मिथुन कर्क सिंह कन्या तुला वृण्चिक घनु	मेष विषुवत् वृष विष्णुपदी  सिथुन षडशीतिमुख  कर्क अयन  सिंह विष्णुपदी  कन्या षडशीतिमुख  तुला विषुवत्  वृष्चिक विष्णुपदी  धनु षडशीतिमुख

११ कुम्भ १२ मीन विष्णुपदी षडशीतिमुख

बसंत

"

उत्तरायण दक्षिणायन और ऋत्—

तयोर्भकरसङ्क्रान्तेः षण्मासेषूत्तरायणम् । कर्वयदिस्तु तथै व स्यात् षण्मासा दक्षिणायनम् ॥६॥ द्विराशिमानादृतवः षङ्कताश्शिशिरादयः । मेषादयो द्वादशैते मासास्तैरेव वत्सरः ॥१०॥

अनुवाद — (६) सूर्य जिस समय मकर राशि में प्रवेश करता है उस समय से ६ महीने तक उत्तरायण और जिस समय कर्क राशि में प्रवेश करता है उस समय से ६ महीने तक दक्षिणायन होता है। (१०) ऋतु दो दो राशियों को भोग करता है; मकर संक्रान्ति से शिशिर आदि ऋतु-चक्र का आरम्भ होता है; मेष संक्रान्ति से १२ सौर मासों का आरम्भ होता है जिनका एक वर्ष होता है।

विज्ञान भाष्य-इन श्लोकों में राशियों, संक्रान्तियों और ऋतुओं का परस्पर सम्बन्ध दिखलाया गया है। राशियाँ स्थिर मानी गयी हैं और इनका आरम्भ सूर्य-सिद्धान्त के अनुसार अश्विनी के आदि विन्दु से होता है जिसके अनुसार चित्रा तारे का भोगांश १८० है। परन्तु ऋतुओं का क्रम विषुवत्-सम्पात के अनुसार चलता है जो चल है इसलिये राशि, अयन और ऋतुओं का सम्बन्ध धीरे धीरे छुट रहा है। एक समय था जब उत्तरायण का आरम्भ मकर राशि में उसी समय होता था जब सूर्य की गति भी उत्तर दिशा में आरम्भ होती थी और ६ महीने तक बराबर उत्तर की ओर बढ़ती जाती थी। इसी प्रकार दक्षिणायन का आरम्भ कर्क राशि में उस समय होता था जब सूर्य की गति दक्षिण की ओर हो जाती थी। परन्तु अब यह दोनों घटनाएँ एकसाथ नहीं होतीं, सूर्य की उत्तर की गति मकर संक्रान्ति से २३ दिन पहले ही आरम्भ हो जाती है। पाँच सौ वर्ष में यह अन्तर एक महीने के लगभग हो जायगा। इस विषय पर विप्रश्नाधिकार में विशेष चर्चा की गयी है। सूर्य-सिद्धान्त का यह मत अवश्य है कि विषुव सम्पात अश्विनी के २७ अंश इधर उघर ही रहता है, इससे अधिक अन्तर नहीं होता परन्तु यह न तो आजकल के विज्ञान से सिद्ध होता है और न भास्कराचार्य आदि ने ही इसे माना था। इसके विरुद्ध ब्राह्मण ग्रन्थों में बतलाये गये कृत्तिका आदि नक्षत्रों की स्थितियों से सिद्ध होता है कि सूर्य सिद्धान्त का मत ठीक नहीं है (त्रिप्रश्नाधिकार पृष्ठ २४०)।

कुछ विद्वानों का यह भी मत है जिसका समर्थन ब्राह्मण ग्रन्थों के ही आधार पर अच्छी तरह होता है कि उत्तरायण का आरम्भ पहले उस समय से नहीं माना जाता था जब सूर्य की प्रवृत्ति उत्तर की ओर होती है वरन् उस समय से माना जाता था जब सूर्य विषुवत रेखा से उत्तर होकर उत्तर गोल में आ जाता है। इससे देवताओं के दिन और रात का भी समाधान अच्छी तरह हो जाता है क्योंकि देवता उत्तर ध्रुव के निवासी समझे जाते हैं और उत्तर ध्रुव पर दिन का आरम्भ अथवा सूर्योदय उसी समय होता है जब सूर्य विषुवत रेखा से उत्तर होने लगता है इसीलिये उत्तरायण देवताओं का दिन और दक्षिणायन उनकी रात समझी जाती है। यह युक्तियुक्त भी है। यदि भास्कराचार्य जी इस बात पर विचार करते तो उनको उत्तरायण के सम्बन्ध में यह कल्पना न करनी पड़ती।

संक्रोति का पुण्यकाल

अर्क मानकलाष्वष्ट्या गुणिता भुक्तिभाजिताः । तदर्धनाड्यस्सङ्कास्तेरर्वाक् पुण्यास्तथापराः ॥११॥

अनुवाद — सूर्य के बिम्ब मान की कलाओं को साठ से गुणा करके उसकी दैनिक गित से भाग देने पर जो आवे उसकी आधी घड़ियाँ पहले और पीछे संक्रान्ति का पुण्यकाल होता है।

विज्ञान भाष्य संक्रान्ति उस समय होता है जिस समय सूर्य बिम्ब का केन्द्र राशि में प्रवेश करता है परन्तु सूर्य बिम्ब का मान ३२ कला के लगभग है इसलिय संक्रान्ति का पुण्यकाल उस समय आरंभ होता है जब सूर्य के बिम्ब का पूर्वी किनारा राशि को प्रवेश करते समय स्पर्श करता है और उस समय तक रहता है जब तक बिम्ब का पिन्छमी किनारा राशि के आदि विन्दु को पार नहीं कर जाता। यह समय मोटे हिसाब से ३२ घड़ी के लगभग होता है जिसका आधा १६ घड़ी है। इस लिये संक्रांति से लगभग १६ घड़ी पहले पुण्यकाल का आरंभ होता है और १६ घड़ी बाद तक रहता है। सूक्ष्म गणना के लिये श्लोकों में बतलाये हुये अनुपात से काम लेना चाहिये। संक्रान्ति काल में सूर्य की जो दैनिक गित हो उतनी गित ६० घड़ी में होती है तो सूर्य बिम्ब के समान गित कितनी घड़ियों में होगी। अर्थात्

१. दिनं सुराणामयनं यदुत्तरं निशेतरत् साहितिकैः प्रकीर्तितम् ।
 दिनोन्मुखेऽके दिनमेव तन्मतं निशा तथा तत् फल कीर्तनाय तत् ॥१९॥
 (गोलाध्याय तिप्रश्नवासना)

इससे जो फल आवे उसका आधा संक्रान्तिकाल से घटाने पर पुण्यकाल का आरम्भ जाना जाता है और जोड़ने पर उसकी समाप्ति का समय निकल आता है। चान्द्र और पितृमान

अर्काद्विनिस्सृत: प्राचीं यद्यात्यहरहश्शशी।
तच्वान्द्रमानमंशंस्तु ज्ञेया द्वादशिमस्तिथः ॥१२॥
तिथि: करणमुद्वाहक्षीरकर्मादिसत्क्रियाः।
व्रतोपवासयात्राणां क्रिया चान्द्रेण गृह्यते॥१३॥
विशता तिथिभिर्मासश्वान्दः विह्यमहस्स्मृतम्।
निशा च मासपक्षान्ते तयोर्मध्ये विभागतः॥१४॥

अनुवाद—(१२) चन्द्रमा सूर्य से अलग होकर जो दिन प्रति दिन पूरब की ओर बढ़ता है वही चन्द्रमान है। इस अंतर के १२ अंशों की एक तिथि होती है। (१३) तिथि, करण, विवाह, क्षौर कर्म, मुंडन अधि सब क्रियाएं तथा ब्रत, उपवास, यात्रा आदि चान्द्रमान से निश्चय किये जाते हैं। (१४) तीस तिथियों का एक चान्द्रमास होता है जो पितरों का एक अहोरात्र समझा जाता है। चान्द्रमास के अंत में अर्थात् अमावस्या के अन्त में पितरों का मध्याह्न और पक्ष के अन्त अर्थात् पूणिमा के अन्त में पितरों की मध्यरात्र होती है। इस प्रकार शुक्ल पक्ष की अष्टमी के आधे भाग से पितरों की रात्रि का आरम्भ और कृष्ण पक्ष की अष्टमी के आधे भाग से उनके दिन का आरम्भ होता है।

विज्ञान भाष्य—ितिथि के सम्बन्ध में मध्यमाधिकार पृष्ठ द और स्पष्टा-धिकार पृष्ठ २९७ में विशेष चर्चा की गयी है। त्रहीं पृष्ठ २९६ में करण के सम्बन्ध में भी बहुत कुछ लिखा गया है। पितरों के मध्याह्न और मध्यरात्र के बारे में भूगोलाध्याय पृष्ठ ७६७.६६ देखिये।

नाक्षत्रमान तथा नक्षत्रानुसार मासों के नाम-

भचकन्नमणं नित्यं नाक्षत्रं दिनमुच्यते। नाक्षत्रनाम्ना मासास्तु ज्ञेयाः पर्वान्तयोगतः ॥१४॥ कार्तिकादिषु संयोगे कृत्तिकादि द्वयं द्वयम्। अन्त्योपान्त्यौ पञ्चमश्च त्रिधा मामास्त्रयस्समृताः॥१६॥

अनुवाद—(१५) जितने समय में नक्षत चक्र का एक भ्रमण पूरा होता है उसे नाक्षत्न दिन कहते हैं। पूर्णिमा के अन्त में चन्द्रमा जिस नक्षत्न में होता है उसी के नाम पर मासों के नाम पड़े हैं। (१६) कार्तिक आदि मासों का संयोग कृत्तिकादि

मास	पूर्णिमा के नक्षत्र क्रम-		पूर्णिमान्तकाल	पूर्णिमान्तकाल में नक्षत्रों की वास्तविक स्थिति	तविक स्थिति	
	संख्या सहित	6886	<b>ેક્ક</b> કે	& સ્ટ સ્ટ	જ જ જ જ	१९९५ विक्रमी
क्	१४—चित्रा १४—स्वाती	हस्त +	चिदा	चित्रा	स्वाती	चित्रा
वैशाख	१६—विशाखा	( विशाखा ( अनुराधा	विशाखा	विशाखा	अनुराधा	विशाखा
ज्येष्ठ	१७अनुराघा   १८ज्येष्ठा   १८मल	् भू (	म	ज्येष्ठा	मूल	ज्येष्ठा 
भाषाढ़	२० — पूर्वाषादा २९ — जन्मगणहा	उत्तराषाढा	उत्तराषाढा	पूर्वाषाहा	उत्तराषाहा	पुर्वाषाद्वा
श्रावण	२२——श्रवण २३——श्रनिध्या	शतभिषा	धनिष्ठा	श्रवण	धनिष्ठा	धनिष्ठा
भारवद	२४	उत्तराभाद्रपद	पु०भाद्रपद	{ शतभिषा है उ० भाद्रपद	उ० भाद्रपद	पुर्वाभाद्रपद

	पूर्णिमा के नक्षत क्रम-		पूर्णिमान्तकाल	पूर्णिमान्तकाल में नक्षत्रों की वास्तविक स्थिति	त्तविक स्थिति	
<u>.</u>	संख्या सहित	१३३१	८इइ७	<b>१८८३</b>	გჵჵხ	१६६५ विक्रमी
आक्षिन	२६ — उत्तराभाद्रपद २७ —-रेवती १ — अश्विनी	अधिवनी	रेबती	भरणी	अभिवनी	रेबती
कातिक	२——भरणी ३——क्रितिका :: <del>३००</del>	क्रतिका	भरणी 🕂	रोहिणी	क्रित्तका	भरणी 🕂
मार्गशीर्ष	४ — मुगिशिरा ५ — मुगिशिरा	मृगिशारा	मृगशिरा	भाद्रा	मृगिशारा	रोहिणी +
पौष	र——अन्वस् ७ ——पुनर्वस्	त्रेटन	पुनवंसु	तुस्य	पुनवंसु	पुनर्वसु
माघ		मधा	आश्लेखा	पू॰ फाल्मुनी 🛨	मघा	आश्लेषा
फाल्गुन	११—पूर्वफाल्गुनी १२—-उत्तराफाल्गुनी १३—हस्त	उत्तरा फाल्गुनी	पू० फाल्गुनी	हस्त	उ० फाल्गुनी	पूर्वाफाल्गुनी

नक्षत्रों से दो दो के साथ होता है, केवल अन्तिम मास और उससे ठीक पहले का मास तथा पांचवे मासों का संयोग तीन तीन नक्षत्रों से होता है।

विज्ञान भाष्य — नाक्षत दिन की व्याख्या पृष्ठ ७, ३००-३०१, और ३३६ में की गयी है। चान्द्र मासों के नाम उन नक्षतों के नाम पर रखे गये हैं जिन पर चंद्रमा पूर्णिमा के दिन रहता है। इस युक्ति से तिथि, मास और नक्षतों का जो गठबंधन कर दिया गया है वह संसार के ज्योतिष के इतिहास में अनुपम है। इससे यह अच्छी तरह सिद्ध हो जाता है कि प्राचीन काल में हिन्दू ज्योतिषी कितने प्रतिभावान थे और उनपर दूसरे देशों के ज्योतिष शास्त्र के नकल करने का जो अभियोग लगाया जाता है वह कितना निस्सार और पक्षपात पूर्ण है। अब सूक्ष्म गणना से यह अवश्य सिद्ध होता है कि नक्षत्रों और मासों का यह परस्पर सम्बन्ध कभी-कभी छूट जाता है परन्तु यहाँ यह भी चिचार करना होगा कि जो नियम तीन हजार वर्ष से अधिक समय से चला आ रहा है उसका कहीं कहीं ढीला पड़ जाना अचंभे की बात नहीं है और न नियम बनानेवालों की ही अनभिज्ञता का प्रमाण है। पृष्ठ ५५७-५६ में दी हुई सारणी से यह सहज हो जाना जा सकता है कि इस समय कितना अंतर पड़ गया है।

इस सारिणी में १६६४-६५ वि० के नीचे के नक्षत्र बंगला के विशुद्ध सिद्धान्त-पिन्जिका से लिखे गये हैं जो आधुनिक ज्योतिषशास्त्र के आधार पर बनायी जाती है, जिसमें वर्षमान् ३६५ दिन ६ घंटा ६ मिनट ६-५०४ सेकंड का होता है और चित्रा तारे का भोग ठीक १८० अंश माना गया है। शेष तीन वर्षों के नक्षत्र लखनऊ और काशी के साधारण पंचांगों से लिये गये हैं। जिन नक्षत्रों पर धन के चिह्न बने हुए हैं वही उपर्युक्त नियम से कुछ भिन्न हो गये हैं। जहाँ दो नक्षत्न एक साथ दिये हैं वे अधिमासों के सूचक हैं। इससे प्रकट है कि अब भी यह नियम अच्छी तरह काम दे रहा है।

#### वार्हस्पत्य वर्ष के नाम-

## वैशाखादिषु कृष्णेः च योगः पञ्चदशे तिथौ । कार्तिकादीनि वर्षेषु गुरोर्युक्तोदयास्तभात् ॥१७॥

अनुवाद—(जिस प्रकार चन्द्रमा के पूर्णिमान्त काल के नक्षत्नों के नाम से चान्द्रमासों के नाम पड़े हैं इसी प्रकार) वैशाखादि मासों के कृष्णपक्ष की पन्द्रहवीं तिथि के योग में वृहस्पति के अस्त और उदय होने से इसके कार्तिकादि वर्षों के नाम रखे गये हैं।

विज्ञान भाष्य-जिस समय वृहस्पति सूर्य के बहुत पास आ जाता है उस समय सूर्य के प्रकाश के कारण यह देखा नहीं जा सकता इसलिये अस्त समझा जाता है। फिर जब सूर्य से इतनी दूर हो जाता है कि देख पड़ने लगता है तब उदय समझा जाता है। (देखो उदयास्ताधिकार पृ० ६४६-४७)। यह घटना उस समय के लगभग होती है जब सूर्य और वृहस्पति की युति होती है जो लगभग ३६६ दिन या १३ मास के अंतर पर हुआ करती है। इस काल को 'वाईस्पत्य वर्ष' कहते हैं। ऐसे वर्षों का नाम उन नक्षत्रों के अनुसार रखा जाता है जिन पर वृहस्पति के उदय या अस्त होने के समय सूर्य और चन्द्रमा दोनों रहते हैं। १६ वें श्लोक में बतलाया गया है कि चान्द्र मासों के नाम उन नक्षत्रों के नाम पर पड़ हैं जिन पर चन्द्रमा पूर्णिमान्त काल में रहता है इसलिये यह सिद्ध है कि सूर्य इन मासों के पूर्णि-मान्त नक्षत्रों से १४ वें नक्षत्र पर होता है। जैसे वैशाख मास में पूर्णिमा विशाखा या अनुराधा नक्षत्रों पर होती है तो इस मास में सूर्य विशाखा या अनुराधा के १४ वें नक्षत कृत्तिका या रोहिणी में रहेगा। यदि इसी समय बृहस्पति का उदय या अस्त हो तो निश्चय है कि यह भी इन्हीं नक्षत्रों पर या इसके एकाध नक्षत्र आगे पीछे रहेगा और अमावस्या भी इन्हीं नक्षत्नों पर होगी, इसलिये वृहस्पति का 'कार्तिक वर्ष' इसी समय से आरम्भ होगा। अर्थात् वैशाख मास में यदि वृहस्पति का उदय या अस्त हो तो वृहस्पति का 'कार्तिक वर्ष' लगेगा, ज्येष्ठ मास में उदय हो तो 'वार्हस्पत्य मार्ग शीर्ष वर्ष लगेगा इत्यादि । चान्द्र मासों और वाईस्पत्य वर्षों की दुविधा मिटाने के लिये दोनों में यह अंतर भी कर दिया जाता है कि वाईस्पत्य वर्षों के नाम के पहले 'महा' लगा देते हैं। परन्त् आजकल इन कार्तिक आदि वर्षों का प्रचार नहीं है।

ध्यान से देखने पर मालूम होगा कि सूर्य-सिद्धान्त का यह नियम बहुत ढीला होता है। वृहस्पित के अस्तकाल से उदय काल का अंतर एक मास के लगभग होता है जिसमें सूर्य दो नक्षत्र से अधिक हट जाता है। यह संभव है कि अस्तकाल के समय सूर्य स्वाती नक्षत्र में हो और उदय काल के समय अनुराधा में। ऐसी दशा में कौन सा वार्हस्पत्य वर्ष मानना चाहिये 'महा चैत्र' या 'महा वैशाख'? शायद इसी दुविधा को दूर करने के लिये आचार्य वराहमिहिर ने वृहत्संहिता में यह नियम दिया है कि उदय काल में वृहस्पित जिस नक्षत्र पर हो उसी के नाम से वृहस्पित के वर्ष का नाम रखना चाहिये । वराहमिहिर ने इन वर्षों के भिन्न-भिन्न फलों की चर्चा की है।

१. नक्षत्रेण सहोदयमुपगच्छिति येन देवपित मन्त्री ।
 तत्संज्ञं वक्तव्यं वर्षं मास क्रमेणैव ॥१॥
 वर्षाणि कार्तिकादीन्याग्नेयाद्भद्वयानुयोगीनि ।
 क्रमशस्त्रिभंतु पञ्चममुपात्यमंत्य च यद्वर्षम ॥२॥ (गुरुचाराध्याय)

वृहस्पित का वर्ष दूसरे प्रकार का भी होता है जिसे सम्वत्सर कहते हैं (मध्यमाधिकार श्लोक ४५ और उसका भाष्य)। पंचांगों में इन्हीं संवत्सरों की चर्चा रहती है। संकल्प के मंत्रों में तो यह प्रतिदिन काम में आते हैं। ऐसे ६० संवत्सरों का एक चक्र और होता है जिनके नाम क्रमानुसार यह हैं—(१) संवत्सर, (२) परिवत्सर, (३) इदावत्सर, (४) अनुवत्सर, (४) इद्वत्सर। इनकी चर्चा वेदाङ्ग ज्योतिष तथा वृहत्संहिता में है जहाँ इनके फल भी बतलाये गये हैं।

#### सावनमान---

उदयादुवयं भानोः सावनं तत्प्रकीत्यंते। सावनानि स्युरेतानि यज्ञकालविधिस्तु तैः ॥१८॥ सूतकादि परिच्छ्रेथो दिनमासाब्दपास्तथा। मध्यमाग्रह भुक्तिश्च सावनेन प्रकीत्यंते॥१८॥

अनुवाद — (१८) सूर्य के एक उदय से दूसरे उदय के बीच के समय को सावन दिन कहते हैं। सावन दिनों से यज्ञ करने के समय का विधान किया जाता है। (१६) जन्म का सूतक और चाद्रांयण आदि व्रत की सीमा, दिन, मास और वर्ष के स्वामियों का निश्चिय, ग्रहों की मध्यम गित की गणना सावन दिनों से ही की जाती है।

विज्ञान भाष्य —इस विषय पर मध्यमाधिकार में अच्छी तरह विचार किया गया है। सावन दिनों में जिन जिन कार्यों के करने की अवधि निश्चित की जाती है वे यहाँ गिनाये गये हैं। जिस घर में सन्तान उत्पन्न होती है, अथवा जिस घर में किसी की मृत्यु होती है वह घर दस, बारह या पन्द्रह दिनों के लिये अपविद्र समझा जाता है। यही सूतक है जिसकी अवधि सावन दिनों के अनुसार निश्चय की जाती है।

#### दिव्यमान

## सुरासुराणामन्योन्यमहोरात्नं विषयंयात् । यत्त्रोक्तं तद्मवेद्दिव्यं भानोर्भगणपूरणात् ॥२०॥

अनुवाद — देवताओं और असुरों का जो परस्पर विरोधी अहोरात्न बतलाया गया है वही दिव्यमान है। और सूर्य के एक भगण पूरा होने का समय है।

विज्ञान भाष्य--इसकी चर्चा विस्तार के साथ भूगोलाध्याय श्लोक ४७-५० के भाष्य में की गयी है।

#### प्राजापत्य तथा ब्राह्ममान

मन्बन्तरव्यवस्था च प्राजापत्यमुदाहृतम्। न तत्र द्युनिशोश्छेदः ब्राह्यं कल्पं प्रकीर्तितम्।।२१।।

अनुवाद - मन्वन्तर की व्यवस्था प्राजापत्य मान का उदाहरण है जहाँ दिन और रात का कोई भेद नहीं है। कल्प ब्राह्ममान कहलाता है।

विज्ञान भाष्य — कल्प, मन्वन्तर आदि की व्याख्या मध्यमाधिकार के श्लोक १८-२० और उसके विज्ञान-भाष्य में की गयी है।

#### माहात्म्य

एतत् ते सर्वमाख्यातं रहस्यं परमाद्मुतेम्। ब्रह्मतत्परमं पुण्यं सर्वपापप्रणाशनम्।।२२।। दिथ्यं चार्क्षं ग्रहाणाश्व दर्शित ज्ञानमुत्तमम्। विज्ञायाकृष्टि लोकस्य स्थानं प्राप्नोति तादृशम्।।२३।।

अनुवाद — (२२) तुझसे यह दूसरा खंड बतलाया गया जो रहस्यमय और बड़ा ही अद्भृत है, यह ब्रह्म रूप है, उत्कृष्ट है, पवित्र है और सब पाप का नाश करने वाला है। (२३) आकाशीय, नाक्षत्र और ग्रहों का उत्तम ज्ञान दिखलाया गया जिसको अच्छी तरह जान कर मनुष्य सूर्यादि लोकों में वैसा ही स्थान प्राप्त कर लेता है।

विज्ञान भाष्य—सूर्य-सिद्धान्त का पूर्वार्ध पाताधिकार के साथ समाप्त हो गया था जिसका उपसंहार उसके अन्तिम श्लोक में कर दिया गया था। उसके उपरान्त भूगोलाध्याय के आरम्भ में मयासुर के प्रश्न करने पर उत्तरार्ध का आरम्भ किया गया था जो यहाँ आकर समाप्त होता है इसलिये यहाँ इस खंड का भी उपसंहार कर दिया गया।

## उपसंहार

इत्युक्त्वा मयमामन्त्य सम्यक्तेनापि पूजितः । दिवमुद्गत्य सूर्यशाः प्रविवेश स्वमण्डलम् ॥२४॥ मयोऽय दिश्यं तज्ज्ञानं ज्ञात्वा साक्षाद्विवस्वतः । कृतकृत्यमिवात्मानं मेने निर्धूतकल्मषम् ॥२४॥ ज्ञात्वा तमृष्यश्चाय सूर्यलब्धवरं मयम् । परिवद्वष्रपेत्यायो ज्ञानं पप्रच्छुरावरात् ॥२६॥

#### स तेभ्यः प्रदतौ प्रीतो ग्रहाणां चरितं महत्। अत्यद्भुततमं लोके रहस्यं ब्रह्मसम्मितम्।।२७॥

अनुवाद—(२४) यह कह कर सूर्यांश पुरुष मय से विदा होकर और उससे अच्छी तरह पूजित होकर स्वर्ग को जाकर अपने मण्डल में घुस गये। (२५) तब मयासुर सूर्य ने साक्षात् भगवान् से इस दिव्य ज्ञान को प्राप्त करके अपने को पाप रहित और कृतकृत्य माना। (२६) तब ऋषियों ने यह जान कर कि मय को सूर्य भगवान से यह बरदान मिला उसके पास आये और घेर कर आदर के साथ पूछा। (२७) इस पर उसने प्रेम के साथ ग्रहों के इस महान् चरित्र को जो इस लोक में अत्यन्त आश्चर्य उत्पन्न करने-वाला, रहस्य और ब्रह्मज्ञान के समान है उनको बतलाया।

विज्ञान भाष्य—इससे स्पष्ट होता है कि यह सूर्य-सिद्धान्त नामक ज्योतिष ग्रन्थ ऋषियों को मयासुर से मिला जिसने तपस्या करके यह ज्ञान सूर्य भगवान् अथवा सूर्यांश पुरुष से प्राप्त किया था। इससे कुछ विद्धान यह परिणाम निकालते हैं कि यह ग्रन्थ यवन ज्योतिषियों से प्राप्त किया गया था। इस सम्बन्ध में यहाँ कुछ विचार न करके भूमिका में विस्तारपूर्वक लिखा जायगा।

#### इति सूर्य-सिद्धान्ते मानाध्यायः

किसी-किसी ग्रन्थ में वीजोपनयनाध्याय नामक २१ श्लोकों का एक छोटा अध्याय और लिखा मिलता है जिस पर टीकाकारों ने यह समझ कर टीका नहीं की है कि ग्रन्थ निर्माण-काल में वीज-संस्कार की आवश्यकता नहीं पड़ सकती इसलिये यह अध्याय पीछे से जोड़ा गया है। मेरी लघु सम्मित में यह सम्भव है कि अब तक जो कुछ लिखा गया है वह इसी रूप में सूर्यांश पुरुष से मयासुर को मिला हो परन्तु उसके बाद मयासुर ने कई वर्ष तक जीवित रह कर अपने अनुभव से कुछ अन्तर पाया होगा जिसके अनुसार उसने वीजोपनयनाध्याय अन्त में जोड़ दिया। अथवा मयासुर के बाद किसी अन्य ज्योतिषी ने ही इसे बढ़ाया होगा। भूमिका में इस पर भी प्रकाश डालने का यत्न किया जायगा। इस समय मैं भी यह अध्याय जोड़ देने की धृष्टता करता हूँ।

यथा शिखा मयूराणां नागानां मणयो यथा
तद्वद्वेदाङ्ग शास्त्राणां गणितं मूर्धनि स्थितम् ॥१॥
न देयं तत् कृतघ्नाय वेदविष्लवकाय च ।
अर्थलुब्धाय मूर्खाय साहङ्काराय पापिने ॥२॥
एवं विधाय पुतायाप्यदेयं सहजाय च ।
दत्तेन वेद मार्गस्य समुच्छेदः कृतो भवेत् ॥३॥

ब्रजेतामन्धतामिस्रं गुरु शिष्यौ सुदारुणम्। ततः शान्ताय शुचये ब्राह्मणायैव दापयेत् ॥४॥ चक्रानुपातजो मध्यो मध्यवृत्तांशजः स्फुटः। कालेन दृक्समो न स्यात् ततो बीजक्रियोच्यते ॥५॥ राश्यादिरिन्दुरङ्कघ्नो भक्तो नक्षत्रकक्षया । नक्षत्नकक्षायास्त्यजेच्छेषकयोस्तयोः ॥६॥ शेषं यदल्पं तद्भजेद्भानां कक्षया तिथिनिघ्नया। बीजं भागादिकं तत् स्यात् कारयेत् तद्धनं रवौ ॥७॥ त्रिगुणं शोधयेदिन्दौ जिनघ्नं भूमिजे क्षिपेत्। द्ग्यमघ्तऋणं ज्ञोच्चे खरामघ्नं गुरावृणम्।।८॥ व्योमनवघ्नं स्याद्दानवेज्यचलोच्चके । ऋणं सप्ताहतं मन्दे परिधीनामथोच्यते ॥६॥ धनं युग्मान्तोक्ताः परिधयो ये ते नित्यं परिस्फुटाः । ओजान्तोक्तास्तु ते ज्ञेयाः परबीजेन संस्कृताः ॥१०॥ विच्म निर्वीजकानोजपदान्ते वृत्त भागकान्। सूर्येन्द्वोर्मनवो दन्ता धृतितत्वकलोनिताः ॥११॥ बाणतर्का महीजस्य सौम्यस्याचल बाहवः। वाक्पतेरष्टनेत्राणि व्योमशीतांशवो भृगोः ॥१२॥ शुन्यत्तंवोऽर्कं पुतस्य बीजमेतेषु कारयेत्। बीजं खाग्न्युद्धृतं शोध्यं परिध्यंशेषु भास्वतः ॥१३॥ इनाप्तं योजयेदिन्दोः कुजस्याश्वहृतं क्षिपेत् । विदश्चन्द्रहृतं योज्यं सूरेरिन्द्रहतं धनम् ॥१४॥ धनं भगोर्भवा निघ्नं रविघ्नं शोधयेच्छने। एवं मान्दाः परिध्यंशाः स्फुटाः स्युर्वेच्मि शीघ्रकान् ॥१४॥ भौमस्याभ्रगुणाक्षीणि बुधस्याब्धि गुणेन्दवः। बाणाक्षा देव पूज्यस्य भार्गवस्येन्दु षड्यमाः ॥१६॥ शनिश्चन्द्राब्धयः शीघ्रा ओजान्ते वीजवर्जिताः । द्विघ्नं स्वं कुज भागेषु बीजं द्विघ्नमुणं विदः ॥१७॥ धनं सूरेरिन्दुघ्नं शोधयेत्कवेः। अत्यष्टिघ्नं चन्द्रघ्नमृणमार्कस्य स्यूरेभिदृ क्समा ग्रहाः ॥१५॥ <sup>।</sup>एतद्वोजं मया **ख्**यातं प्रीत्या परमया तव । गोपनीयमिदं नित्यं नोपदेश्यं यतस्ततः ॥१६॥

परीक्षिताय शिष्याय गुरुभक्ताय साधवे। देयं विप्राय नान्यस्मै प्रतिकञ्चुककारिणे।।२०।। बीजं निःशेष सिद्धान्त रहस्यं परमं स्फुटम्। यात्रापाणिग्रहादीनां कार्याणां शुभसिद्धिदम्।।२१॥

विज्ञान भाष्य — यह २० श्लोक मानाध्याय के २३वें श्लोक के उपरान्त और अन्तिम ४ श्लोकों के पहले मिलते हैं और कम से कम ४०० वर्ष पुराने हैं क्योंकि रंगनाथ जी ने अपनी गूढ़ार्थ प्रकाशिका टीका में जो शक १५२५ की लिखी है इसका उल्लेख किया है। इससे यह सिद्ध होता है कि सूर्य-सिद्धान्त में भी बीज संस्कार करने की आवश्यकता पड़ी थी और हमारे पुराने आचार्य भी ज्योतिष शास्त्र को दोषरिहत और सर्वाङ्गपूर्ण बनाने के पक्ष में थे, आजकल के कुछ पंडितों की तरह लकीर के फकीर नहीं थे।

इन श्लोकों की टीका इधर के किसी टीकाकार ने नहीं की है इसलिए मैं भी इसका अनुवाद करना व्यर्थ समझता हूँ क्योंकि इन पुराने बीजों से भी अब काम नहीं चल सकता। अब तो सारी गणना नवीन वेधों से स्थिर करने की आवश्य-कता है।

इस प्रकार सूर्य-सिद्धान्त के मानाध्याय नामक १४वें और अन्तिम अध्याय का विज्ञान भाष्य समाप्त हुआ।

# परिशिष्ट

# सूर्य-सिद्धान्त में प्रयुक्त संख्या सूचक शब्द

०-अम्बर, ख, वियत, व्योम, शून्य **q—इन्दु, कु, निशाकर,** रूप २-अक्षि, अश्वि, अश्विन, दस्त्र, १०-दिक्, दिङ् दस्त्रक, द्वि, नेत्र, यम, यमल, लोचन ३--अग्नि, गुण, ज्वलनः, त्रि, त्रिक, पावक, वह्नि, शिखि, हुताश ४-अब्धि, अर्णव, कृत, चतुः, चतुष्क, युग, वेद, समुद्र, सागर ५-अर्थ, इषु, पंच, बाण, मार्गण, विषय, शर

६-अङ्ग, ऋतु, रस, षट्, षड्

८-अष्ट, कुञ्जर, गज, नाग, भुजङ्ग, ३३ -सुर

भूमिधर, मुनि

वसु, सर्प ६-अङ्क, गो, छिद्र, नव, रन्घ्र ११--ईश, ईश्वर, रुद्र, शंकर **१२—अर्क, मास, सूर्य** १३ -- विश्व १४—मनु १५—तिथि १८---धृति १६—अतिधृति २०—कृति, नख ७-अग, अद्रि, नग, पर्वत, भूधर, २४-तत्व

# ग्रन्थ सूची

(संस्कृत, हिन्दी या उर्दू के उन ग्रन्थों, पंचांगों या पत्नों की सूची जिनकी सहायता विज्ञान भाष्य में ली गयी है।)

आर्यभटीय परमेश्वराचार्य कृत संस्कृत टीका तथा उदय नारायण सिंह की हिन्दी टोका के साथ, ब्रह्म प्रेस इटावा का सं० १६६३ वि० का छपा।

खंडखाद्यक मराठी के भारतीय ज्योतिः शास्त्र के आधार पर।

गणक तरंगिणी म० म० सुधाकर द्विवेदी की लिखी और मेडिकल हाल प्रेस बनारस की सं० १६४६ वि० की छपी।

गीता रहस्य लोकमान्य बाल गंगाधर तिलक के मराठी पुस्तक का माधवराव सप्रे का हिन्दी अनुवाद जो पूना के चित्रशाला स्टीम प्रेस में सं० १६७३ वि० में छपा था।

ग्रहलाघव मल्लारि, विश्वनाथ और सुधाकर द्विवेदी की संस्कृत टीका सहित और म० म० सुधाकर द्विवेदी द्वारा सम्पादित ।

चलनकलन म० म० सुधाकर द्विवेदी कृत ।
ज्योतिर्गणित बेंकटेश बापूजी केतकर कृत शक १८१२ का छ्या ।
तैतिरीय संहिता भारतीय ज्योतिःशास्त्र के आधार पर
दामोदरीय भटतुल्य " "
धर्म-सिन्धु निर्णय सागर प्रेस का शक १८२६ का छ्या
नक्षत्र कल्प भारतीय ज्योतिःशास्त्र के आधार पर ।
नारद सहिता " "
निर्णय सिन्धु निर्णय सागर प्रेस का छ्या ।

पंचिसिद्धान्तिका वराहिमिहिर कृत और डाक्टर थीवो तथा म० म० सुधाकर दिवेदी के अंग्रेजी, संस्कृत अनुवाद के साथ मेडिकल, हाल प्रेस बनारस की १८८६ ई० की छपी।

पंचांग (१६८५ वि० के केतकी, चित्रशाला प्रेस का, गुजराती का चैती, नवल किशोर प्रेस का, पंचांग प्रवर्तक कमेटी का, बालकृष्ण शास्त्री का, बालकृष्ण तुकाराम का, हिन्दू विश्व-विद्यालय का विश्व पंचांग, शास्त्र शुद्ध ऐक्य वर्द्धक तथा

१६६३ वि० का गणेशदत्त शर्मा का, नवल किशोर प्रेस का, भारत भूषण, विजय और विश्व पंचांग; नाविक पंचांग १६२२ तथा १६२८ ई० के)

बाराही संहिता (वृहत्संहिता) म० म० दुर्गाप्रसाद द्विवेदी की हिन्दी टीका सहित नवल किशोर प्रेस में छपी।

त्राह्मस्फुटसिद्धान्त म० म० सुधाकर द्विवेदी की संस्कृत टीका सहित और उन्हीं की सम्पादित, मेडिकल हाल प्रेस बनारस में १६०२ ई० का छपा।

भगवत्गीता

भगवत्गीता रहस्य (देखो गीता रहस्य)

भारतीय ज्योति:शास्त्र शंकर बालकृष्ण दीक्षित का मराठी में लिखा और पूना के आयं भूषण प्रेस का शक १८१८ में छपा।

भारत्भ्रमण

मकरंदसारिणी बेंकटेश्वर प्रेस बम्बई की संवत् १६६० वि० की छपी।

मनुस्मृति प० जनार्दन झा का भाषा टीका सहित कलकत्ता की हिन्दी पुस्तक एजेंसी से सं० १६८१ में प्रकाशित।

महासिद्धान्त द्वितीय आर्यभट का लिखा, म० म० सुधाकर द्विवेदी की टीका सहित चन्द्रप्रभा प्रेस, बनारस की १६१० ई० का छपा।

माधुरी खंड २ संख्या ४ नवल किशोर प्रेस से प्रकाशित मासिक पत्निका।
मर्यादा १६७८ और १६७६ वि० की, काशी के ज्ञान मण्डल से प्रकाशित
मासिक पत्निका।

मुहूर्त चिन्तामणि पं० रामेश्वर भट्ट की टीका सहित सं० १६७४ वि० का निर्णय सागर प्रेस का छपा।

मृहूर्त तत्व भारतीय ज्योतिः शास्त्र के आधार पर ।
रत्नमाल श्रोपति कृत ,, ,,
रत्नकोश लल्ल कृत ,, ,,
रोशनी उर्दू का वैशानिक मासिक पर अप्रैल १६१६ ई० की ।
लघु मानस भारतीय ज्योतिः शास्त्र के आधार पर ।
लल्ल तंत्र भारतीय ज्योतिः शास्त्र के आधार पर ।
लीलावती

विज्ञान मासिक पत्न विशुद्ध सिद्धान्त पंजिका बंगला। वेदाङ्ग ज्योतिष सोमाकर की टीका तथा म० म० सुधाकर दिवेदी की टीका सहित और इन्हीं के द्वारा सम्पादित ।

वृद्ध गार्गीय संहिता भा० ज्यो शा० के आधार पर। वृहत्तिथि चितामणि गणक तरंगिणी के आधार पर। शतपथ ब्राह्मण भा० ज्यो० शा० के आधार पर। शाकल्य ब्रह्मसिद्धान्त ,

सिद्धान्ततत्विविवेक म० म० सुधाकर द्विवेदी तथा म० म० मुरलीधर शर्मा की टिप्पणियों सहित ब्रजभूषण दास कम्पनी द्वारा बनारस से १६२४ ई० में प्रकाशित।

सिद्धान्त दर्पण चन्द्रशेखर सिंह सामन्त का लिखा और प्रो० योगेशचन्द्र राय द्वारा सम्पादित और १८६६ ई० में प्रकाशित।

सिद्धान्त शिरोमणि (१) गणिताध्याय कलकते के वाचस्पत्य यंत्र का १६१५ ई० का छपा और गोलाध्याय नारायण यंत्र का १८६६ का छपा, (२) म० म० बापूदेव शास्त्री की टिप्पणी सहित बनारस के मेडिकल हाल प्रेस का १८६६ ई० का छपा, (३) गोलाध्याय पं० गिरिजा प्रसाद द्विवेदी द्वारा प्रभा भाषा भाष्य सहित सम्पादित तथा नवल किशोर प्रेस में १६११ ई० का छपा।

सिद्धान्त शेखर सुधा वर्षिणी टीका के आधार पर। सुन्दरी सिद्धान्त भा० ज्यो० शा० के आधार पर।

सूर्य-सिद्धान्त (१) पं० इन्द्र नारायण द्विवेदी द्वारा अनुवादित और संपादित तथा हिन्दी साहित्य सम्मेलन प्रयाग द्वारा सं० १६७५ वि० में प्रकाशित।

- (२) गूढार्थ प्रकाशित टीका के साथ पं० बल्देव प्रसाद मिश्र द्वारा हिन्दी में अनुवादित और सम्पादित तथा बेंकटेश्वर प्रेस में १८६६ ई० में मुद्रित।
- (३) पं॰ माधव पुरोहित की टीका सहित पं॰ गिरिजा प्रसाद द्विवेदी द्वारा सम्पादित और नवल किशोर प्रेस में १६०४ ई॰ में मुद्रित।
- (४) विज्ञानानन्द स्वामी द्वारा बंगला भाषा में अनुवादित और सम्पादित तथा भारत मिहिर यन्त्रालय द्वारा १६०६ ई० में मुद्रित ।
- (प्र) म॰ म॰ सुधाकर द्विवेदी की सुधावर्षिणी टीका सहित बंगाल की एशियाटिक सोसाइटी द्वारा १६२५ ई॰ में दूसरी बार मुद्रित परन्तु लेखक को १६३४ ई॰ में प्राप्त ।
- (६) पंच सिद्धान्तिका का डाक्टर थीवो और सुधाकर द्विवेदी द्वारा सम्पादित ।

# विज्ञान-भाष्य में उपयोग किये गये

# अंग्रेजी ग्रन्थों की सूची

Askwith's pure Geometry.

Asutosh Mukhopadhyaya's Geometry of Conics.

Ball's Spherical Astronomy.

Berry's Short History of Astronomy.

Brennand's History of Hindu Astronomy.

Burgess Suryasiddhanta published by Calcutta University in 1935

Encyclopaedia Brittanica.

Godfray's Treatise of Astronomy.

Hall and knight's Trigonometry.

Heath's Popular Astronomy.

Heroes of Science (Astronomer).

Herschel's Outlines of Astronomy.

Imperial Gazetteer.

Kaye's Hindu Astronomy.

L.D. Swami kannu Pillai's Indian Chronology.

Leader 25th Oct. 1939.

Lockyer's Elementary Lessons on Astronomy.

Loney's Elements of Coordinate Geometry.

Loomi's Practical Astronomy.

Nautical Almanac of 1922 and 1928.

Parkers Elements of Astronomy.

Popular Hindu Astronomy Part I (by Kalidas Mukherji).

Scientific American July 1928.

Todhunter and Leathern Spherical Trigonometry.

Williamson Differential Calculus.